

ZVAIGŽNOTĀ DEBĒSS

2011
VASARA

* GALAKTISKĀ ROZE HABLAM 21. GADADIENĀ

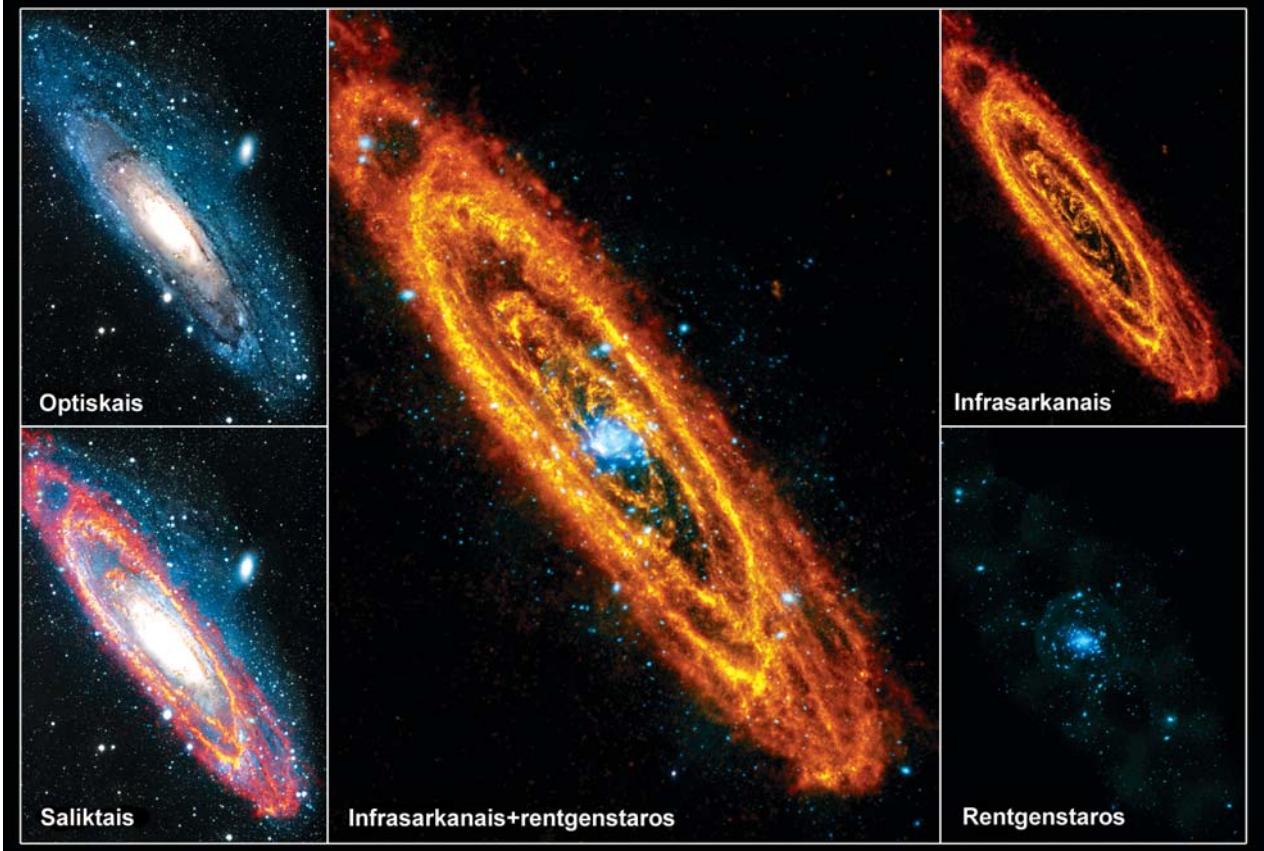


* LATVIJAS STUDENTI
BEIDZ MĒNESS MISIJU

* ESA KOSMISKĀS OBSERVATORIJAS
par ZVAIGŽNU DZĪVES CIKLIEM
ANDROMEDĀS MIGLĀJĀ

* LATVIJAS DEVUMS KOSMONAUTIKAS
ATTĪSTĪBĀ: CILVĒKI un IZSTRĀDNES

* FOTONIKAS-LV PANĀKUMS EIROPAS SAVIENĪBAS FP7 KONKURSĀ



Andromedas miglājs – mums tuvākā lielā galaktika M31, kas satur dažus simtus miljardu zvaigžņu. Šais attēlos zvaigžņu dzīves ciklu visas stadijas: infrasarkanais attēls rāda vēso putekļu apgabalu, kas iezīmē gāzu krātuves, kur zvaigznes var veidoties, optiskais – pieaugušas zvaigznes, rentgenstaru – zvaigžņu evolūcijas vētrainos beigu momentus, kad vientuļās zvaigznes eksplodē vai zvaigžņu pāri rauj viens otru gabalos.

Avoti: *infrasarkanais* – ESA/Herschel/PACS/SPIRE/J. Fritz, U. Gent; *X-staros* – ESA/XMM-Newton/EPIC/W. Pietsch, MPE; *optiskais* – R. Gendler

Sk. Pundure I. Andromedas miglājs M 31 kosmisko observatoriju gaismā.

Vāku 1. lpp.:

Šis nesenais Habla attēls rāda lielu spirālgalaktiku, zināmu kā *UGC 1810* (*Uppsala General Catalogue of Galaxies*), ar disku, ko gravitācijas paissums un bēgums ir sagrozījis rozes veidā un kas plēš līdzdalībnieku zem tās – galaktiku *UGC 1813*. Zilo dārgakmeņiem līdzīgo punktu vāls šķēršām ir kopīgā gaisma no ļoti spožu un karstu jaunu zilo zvaigžņu grupām. Šīs masīvās zvaigznes spilgti kvēlo ultravioletajā gaismā. Lielākā galaktika *UGC 1810-UGC 1813* pāri ir ap piecas reizes masīvāka par mazāko. Neparastais spirāles raksts galaktikā *UGC 1810* liek domāt par mijiedarbību, mazākajai galaktikai *UGC 1813* iznirstot caur lielāko. Attēls rāda retinātu matērijas tiltu starp abām galaktikām, kas ir desmitiem tūkstošu gaismas gadu attālumā viena no otras. Mijiedarbības dati tika iegūti 17.XII 2010. ar *HST* kameras *WFC3* (*Wide Field Planetary Camera 3*). Ilustrācija ir datu salikums, kas uzņemti ar trim atsevišķiem filtriem, ietverot plašu vilņu garumu diapazonu – ultravioleto, zilo un sarkanu spektra daļu.

NASA, ESA, and the Hubble Heritage Team (STScI/AURA)

Sk. Pundure I. Habs svīt 21. gadadienu ar galaktisku "rozi".

ZVAIGŽNOTĀ DEBESS

LATVIJAS ZINĀTNU AKADĒMIJAS,
LATVIJAS UNIVERSITĀTES
ASTRONOMIJAS INSTITŪTA

POPULĀRZINĀTNISKIS
GADALAIKU IZDEVUMS

IZNĀK KOPŠ 1958. GADA RUDENS
ČETRAS REIZES GADĀ

2011. gada VASARA (212)



Redakcijas kolēģija:

LZA kor. loc. Dr. hab. math. A. Andžāns (atbild. redaktors), LZA Dr. astron. h. c. Dr. phys. A. Alksnis, K. Bērziņš, Dr. sc. comp. M. Gills (atb. red. vietn.), Ph. D. J. Jaunbergs, Dr. phil. R. Kulis, I. Pundure (atbild. sekretāre), Dr. paed. I. Vilks

Tālrunis 67034581

E-pasts: astra@latnet.lv
<http://www.astr.lu.lv/zvd>
<http://www.lu.lv/zvd>



Macību grāmata

Rīga, 2011

SATURS

Pirms 40 gadiem Zvaigžnotajā Debessi

Jauni, joti tāli Metagalaktikas objekti
Kosmonautika: vakar, šodien, rīt 2

Konference «Ar skatu no kosmosa.

Pirmā cilvēka lidojumam kosmosā – 50»

Konference mēnesi pirms Kosmonautikas dienas.
Mārtiņš Gills 3
Mstislavs Keldišs un padomju zinātnes zelta gadi.
Juris Ekmanis, Sofja Negrejeva 6
Neorganiskās ķīmijas institūta zinātnieku ieguldījums
kosmosa tehnoloģiju un materiālu attīstībā. Tālis Millers .. 11
Fridriha Canderia piemiņa Rīgā un citur. Gunta Vilka ... 13
Mans devums kosmiskās medicīnas attīstībā.
Osvalds Plēpis 17
Latvijas devums kosmosa pētniecībā: no F. Canderai
līdz mūsdienām. Jānis Stradiņš 20
Jaunumi īsumā: Habls svin 21. gadadienu
ar galaktisku "rozi". I.P. 24

Jaunumi

NASA infrasarkanais apskatnieks skenē
Saules sistēmu. Andrejs Alksnis 25
Loti auksts brūno punduru pāris. Andrejs Alksnis 26
Galaktiku kopa – gados jauna, bet neparatī
nobriedusi. Andrejs Alksnis 27
Andromedas miglājs M 31 kosmisko observatoriju
gaismā. Irena Pundure 29

Kosmosa pētniecība un apgūšana

Latvijas studentu dalība Mēness misijā un tās
noslēgums. Māris Ābele, Viesturs Veckalns,
Jānis Vjatlers 30

Konference "Astronomija Latvija"

Rainis, Zvaigžnotā Debess un Dainas (nobeig.).
Irena Pundure 35

Marss tuvplānā

Desmit instrumenti vienā grozā. Jānis Jaunbergs 41

Atskatoties pagātnē

Latvijas Astronomijas biedrības observatorija Siguldā
(turpin.). Jānis Kauliņš 46

Kosmosa tēma mākslā

Visuma tēma filatēlijā (12. turpin.). Jēkabs Štrauss 53
Dauģēnu alas – garākās alas Baltijā. Imants Jurģīts 57

Hronika

Astrofiziķe Dr.phys. Zenta Alksne
29.VIII 1928.–6.III 2011. Irena Pundure, Mārtiņš Gills ... 58
Fotonika ir dzimusi zvaigznēs. Arnolds Ūbelis 60
Debesis arī šogad pieder Latvijas jaunajiem kosmosa
pētniekiem. Marta Podniece, Ivetra Murāne 67

Jautā lasītājs

Par sējai un ražai vai dvēselei un miesai domātiem
kalendāriem. Irena Pundure 69

Zvaigžnotā debess 2011. gada vasarā. Juris Kauliņš ... 71

PIRMS 40 GADIEM ZVAIGŽNOTAJĀ DEBESĪ

JAUNI, ĽOTI TĀLI METAGALAKTIKAS OBJEKTI

Ar kvaizāriem un kvazagiem jeb t.s. kvazizvaigžneida objektiem, kas izrādījusies visčālākie Metagalaktikas objekti, saistīs astronomu cerības noskaidrot Metagalaktikas vai pat Visuma metriskās īpašības un līdz ar to atbildēt uz fundamentālo jautājumu – kāda ir pasaule, kurā mēs dzīvojam, – slēgta vai valēja. Tādēļ arī ir saprotama tā lielā uzmanība, kādu pasaules lielākās observatorijas veltī kvaizāru meklējumiem, ar nolūku atklāt arvien tālākus un tālākus šo objektu pārstāvju, jo tieši tie varēs palīdzēt izvēlēties starp dažādajiem teorētiķu piedāvātajiem un diskutētajiem kosmoloģiskajiem modeļiem.

Kvazizvaigžneida objektu attālumu vērtē pēc sarkanās nobides lieluma šo objektu spektros, pieņemot, ka šī nobide ir kosmoloģiskas dabas, t.i., ka tā radusies pasaules izplešanās izraisītā Doplera efekta dēļ. Pamatojoties uz šo pieņēmumu, jāsecina, ka objekts ir jo tālāks, jo lielāka ir tā spektra novērotā sarkanās nobides z vērtība. Līdz 1970. gadam ir izmērītas 132 kvaizāru un 44 kvazagu sarkanās nobides. Kvazizvaigžneida objektu, kuriem $z > 2,5$, ir maz, kaut gan pašreizējā astronomisko novērojumu tehnika atļauj atklāt spožākos kvazagus attālumos, kuru z pārsniedz pat 3,5. Ja sarkanās nobides vērtības ir tik lielas, attāluma aprēķināšanai nevar lietot Hhabla likumu par attāluma proporcionālīti z vērtībai. Šajā gadījumā ir jāievēro Metagalaktikas izplešanās īpatnības, izvēloties kosmoloģisko modeļi un līdz ar to arī t.s. bremzēšanās parametra q vērtību: $q=0$ – valējs hiperbolisks modelis, $q=0,5$ – valējs Eiklida modelis, $q=1$ – slēgts modelis.

(Saīsināti pēc A. Balklava raksta 29.-31. lpp.)

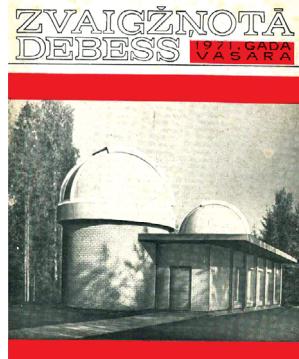
KOSMONAUTIKA: VAKAR, ŠODIEN, RĪT

Svarīgs kosmosa apgūšanas mērķis ir noskaidrot Zemes un kosmosa kopīgās likumsakarības un procesus, kā arī atrast tādas likumsakarības un procesus, kādi Zemes apstākļos nav sastopami. Šādus uzdevumus spēj veikt tikai cilvēks: vispilnīgākais automāts ir un paliks tikai materializēts cilvēka domas un zināšanu komplekss. Pamanīt un atklāt jaunas parādības un likumsakarības, par kurām cilvēkam nav nekādu nojautu, automāts nav spējīgs. Pētnieks var būt tikai cilvēks, viņš analizē, sakārto iegūto informāciju, eksperimentē, vajadzības gadījumā maina programmu. Līdz šim viss, ko kosmonauti dara kosmosā, tiek realizēts pirmo reizi. Nav divu lidojumu, līdzīgu viens otram. Lūk, kāpēc ziņojumi par tiem gandrīz vienmēr sākas ar vārdiem: "Pirma reizi pasaulē..."

Pirmie pilotējamie kosmosa kuģi saucās par kuģiem-pavadoņiem. Tādi bija mūsu *Vostoki*, *Voshodi*, amerikānu *Merkuriji*. Tiem nebija manevrēšanas iespēju, un tie palika tādā orbitā, kādā tos ievadīja nesējraķetes. Nākošais solis bija orbitāli kosmosa kuģi ar pietiekoshi plašām manevrēšanas iespējām. Tā, piemēram, padomju kosmosa kuģis *Sojuz*, kuram ir divi dzinēji ar vilktspēju līdz 400 kg, spēj veikt manevrus līdz 1300 km augstumam. Ir pazīstami gandrīz fantastiski projekti par kosmisko kuģu nosēšanos uz komētām, kuru orbitas iziet tālu ārpus Saules sistēmas robežām.

Zinātne un tehnika attīstās tā mērķiecīgi, ka apsteidz vispārdrošako fantāziju. Starp zvaigžņu lidojums varētu kalpot diviem mērķiem – Visuma pētīšanai un tieša kontakta nodibināšanai ar citu planētu civilizācijām. Visticamāk, ka starp zvaigžņu ekspedīcijas organizēšana klūs par cilvēces triumfu, kad tā būs jau apguvusi Saulei apkārtējo telpu. Tādu lidojumu mūsu pēcteči salīdzinās ar Jurija Gagarina lidojumu – pirmo cilvēku lidojumu kosmiskajā telpā.

(Saīsināti pēc laikr. "Literaturnaja Rosija" 1971. g. 9. apr. num. 34.-38. lpp.)



KONFERENCE "AR SKATU NO KOSMOSA. PIRMĀ CILVĒKA LIDOJUMAM KOSMOSĀ - 50"

MĀRTIŅŠ GILLS

KONFERENCE MĒNESI PIRMS KOSMONAUTIKAS DIENAS

Pirms 50 gadiem 9. martā ar *Vostok* tipa kosmosa kuģi Zemi aplidojušā suņa Černuškas izbāzenis uz galda konferenču zālē.

Foto: Mārtiņš Gills

2011. gada ZvD Pavašara numurs iznāca divas nedēļas agrāk nekā ierasts – jau 9. martā. Tam par ieganstu bija konference *Cilvēka pirmajam lidojumam kosmosā – 50*, kas notika Paula Stradiņa Medicīnas vēstures muzejā (MVM). Programma bija daudzpusīga un akcentēja ne tikai 1961. gada 12. aprīla vēsturisko lidojumu, bet arī Latvijas saistību ar kosmosa izpēti. Bet centrālais notikums, protams, bija Rīgā dzimušā kosmonauta Anatolija Solovjova lekcija, kā arī teletiilts ar Starptautisko kosmisko staciju, kurā tobrīd strādāja Jūrmalā dzimušais kosmonauts Aleksandrs Kaleri.

A. Solovjovs savā stāstījumā ietvēra gan jau labi zināmus kosmonautikas attīstības faktus, gan arī savus personīgos novērojumus un piedzīvojumus. Īpaši interesanti bija vērot paša A. Solovjova veidoto

A. Solovjovs stāsta, ka divi no četriem kosmonautikas pamatlēcējiem ir tieši saistīti ar Latviju – Canders un Keldišs dzimuši Rīgā.

Foto: Mārtiņš Gills



dokumentālo filmu par to, kā notiek gatavošanās lidojumam, arī par ikdienas darbu orbitā ap Zemi. Uzzinājām, ka pirms katra plānotā lidojuma pilnībā no jauna ir jānokārto visi eksāmeni. Sapratām, ka rekords darbam atklātā kosmosā tika sasniegts tā iemesla dēļ, ka





Blakus konferenču zālei bija eksponēta A. Solovjova kolekcija – filatēlijas priekšmeti un citas lietas, kas ir bijušas kosmosā. Foto: Mārtiņš Gills

bija kārtīgi jāremontē stacija *Mir*. Vislabāk kosmonauts jūtas nevis uz Zemes, bet lidmašīnas pilota kabīnē vai kosmiskajā aparātā. Darba grafiks kosmonautiem ir saplānots pa minūtēm. Bieži ir jāveic konkrēti iepriekš izplā-

noti eksperimentu procedūras soļi. Vislabāk A. Solovjovam ir patikuši bioloģijas eksperimenti, kur vairākiem pētījumiem kosmonauts bija arī īstens līdzautors. Kopumā lektors nepilnā stundā paspēja ieskicēt daudzas un dažādas nianses, kas pat kosmonautikas lietu zinātājam ļāva no pirmavota izjust kādu kripatu kosmonauta darba specifikas un domu gaitas.

Pēc lekcijas tika uzdoti daži jautājumi un gaidāmajā kosmonautikas gadadienā sveikt bija atnākuši daži seni A. Solovjova kolēgi aviācijas jomā, kā arī Latvijas Zinātņu akadēmija: LZA Senāta priekšsēdētājs akad. Jānis Stradiņš pasniedza kosmonautam Zinātņu akadēmijas piemiņas medaļu.

Tālāk konferencei bija pārtraukums, kura laikā četri tās dalibnieki – A. Solovjovs, J. Stradiņš, J. Žagars un MVM direktora vietn. J. Salaks devās uz Latvijas Televīzijas studiju. Konferences turpinājums bija teletilta ar Starptautisko kosmisko staciju vērošana uz konfe-

LZA akadēmīķis. J. Stradiņš pasniedz kosmonautam Latvijas Zinātņu akadēmijas piemiņas medaļu.

Foto: Raitis Misa





Teletiltā laikā muzeja telpās. Eiā starp krēsliem MVM konferences galvenais rīkotājs Artis Ērglis.

Foto: Mārtiņš Gills



Teletiltā laikā.

Foto: Mārtiņš Gills

renču zāles ekrāna. Vienlaikus tas tika translēts LTV1 programmā kā pārraides 100. pants speciālizlaidums.

No Latvijas puses teletiltā piedalījās arī A. Kaleri brālis Jevgenijs, brālameita Anna un viņa Jūrmalas 5. vidusskolas ģeogrāfijas skolotāja Zoja Čurnasova. Jāsaka, ka teletiltā iecere bija laba, bet tehniskais izpildījums varēja būt labāks. Iesākumā

esošās dažas tehniskās problēmas ar skaņas signāla pazušanu vēl varētu saprast, bet tas, ka visai sarunai, kas notika krievu valodā, pa virsu bija nekvalitatīvs sinhronais tulkojums, padarija runāto brīžiem teju vai nesaklausāmu, brīžiem tika pat pārtulkots ar citu nozīmi. Jādomā, ka ar mūsdienu tehniskajiem risinājumiem vajadzētu būt iespējai translēt gan oriģinālo skaņas celiņu, gan tulkoto, vai arī tiešraidē nodrošināt konspektīvus operatīvus subtitrus.

Pēc teletiltā turpinājās konference ar interesantiem referātiem par to, kā Latvija ir bijusi un ir saistīta ar kosmonautiku un kosmiskajām tehnoloģijām.

Par labo pasākumu jāpateicas P. Stradiņa Medicīnas vēstures muzeja speciālistam Artim Ērglim, kura darba rezultātā ir tapusi jauna kosmiskās medicīnas ekspozīcija, kā arī tiek uzturēti regulāri kontakti ar kosmonautiem, kas nākuši no Latvijas.

Skats izstādē, kuru starplaikā apmeklēja konferences dalībnieki.

Foto: Mārtiņš Gills



JURIS EKMANIS, SOFJA NEGREJEEVA

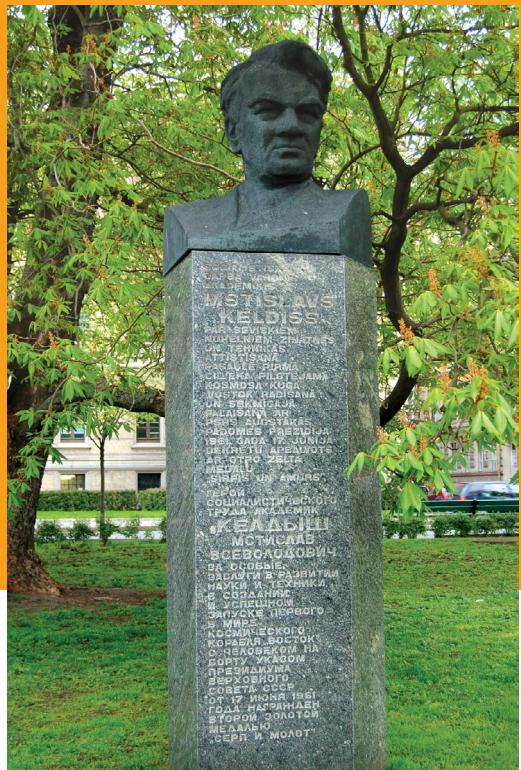
MSTISLAVS KELDIŠS UN PADOMJU ZINĀTNES ZELTA GADI*

*Mēs strādājām pašaizliedzigi,
bet neiedomājāmies par sava darba
nozīmi. Un tikai, kad, tikko at-
gūvusies pēc palaišanas, padzir-
dejām, kā šo palaišanu uzņem vi-
sā pasaule, mēs sapratām, ka sā-
kas cilvēces kosmiskā ēra.*

M. Keldišs

Mstislavs Keldišs (1911-1978) – padomju zinātnieks matemātikas, mehānikas, kosmiskās zinātnes un tehnikas jomā, valsts darbinieks, zinātnes organizētājs. Piemineklis krūšutēls preti Latvijas Universitātei Rīgā, atklāts 1978. gadā, tēlnieks Ļevs Bukovskis, arhitekts Georgs Baumanis.

Mstislavs Keldišs ir dzimis Rīgā 1911. gada 29. janvārī (10. februārī pēc jaunā stila). Tēvs – Vsevolods Keldišs, Rīgas Politehniskā institūta (RPI) adjunktprofesors, bijis izcils inženieris būvnieks, māte Marija (dzimusi Skvorcova) – mājsaimniece. Vectevi no abām pusēm – cara



generāļi. Mstislavs bija viens no septiņiem bērniem gimenē, piektais bērns un ceturtais zēns pēc kārtas.

1915. gadā gimene devās no Rīgas uz Maskavu, jo Pirmā pasaules kara laikā vācieši strauji tuvojās Rīgai un RPI evakuēja uz centrālo Krieviju.

Mstislava Keldiša dzīves laikā bija divi pasaules kari, viņš pārdrīvojis vienu revolūciju un divas diktatūras. Trīsdesmito gadu represijas atstāja savas asinīnainas pēdas Mstislava radniekos, bet attēlā pagaidām viņš sēž krēslīnā un mazliet izbijies raugās pasaulei. No 1919. līdz 1923. gadam Mstislavs Keldišs dzīvoja

* Referātu Paula Stradiņa medicīnas vēstures muzeja un Latvijas Zinātņu akadēmijas starptautiskajā zinātniskajā konferencē Ar skatu no kosmosa. Pirmā cilvēka lidojumam kosmosā – 50 2011. gada 9. martā nolasīja akad. J. Ekmanis.



23 gadu vecumā iestājās aspirantūrā, 24 – piešķirts fiz.-mat. zin. kand. grāds, bet 26 gadu vecumā – tehnisko zinātņu kandidāta grāds un profesora amats aerodinamikas specialitātē.



Ivanovā, kur tēvs strādāja par pasniedzēju Politehniskajā institūtā. 1927. gadā sešpadsmit gadu vecumā Mstislavs pabeidza skolu un iestājās Maskavas Valsts universitātes Fizikas un matemātikas fakultātē. No 1930. gada viņš strādāja Elektromehāniskajā institūtā par asistentu, 1931. gadā nosūtīts darbā uz N. Žukovska Centrālo aerohidrodinamikas institūtu (ЦАГИ). No tā brīža sākās viņa straujā izaugsme zinātnē, par ko liecina fakti: 1934. gada rudenī iestājās aspirantūrā V. Steklova Matemātikas institūtā pie akad. Mihaila Lavrentjeva, un jau 1935. gadā viņam bez aizstāvēšanas piešķirts fizikas un matemātikas zinātņu kandidāta grāds, 1937. gadā bez aizstāvēšanas piešķirts tehnisko zinātņu kandidāta grāds un profesora amats aerodinamikas specialitātē. 27 gadu vecumā Mstislavs Keldišs aizstāvēja doktora disertāciju "Kompleksā mainīgā un harmoniskas funkcijas polinomu izteiksana ar rindām" (*О представлении рядами полиномов функций комплексного переменного и гармонических функций*), un jau no 1939. gada viņa darbi klūst slepni, jo viņš izpilda īpaši svarīgus valsts uzdevumus



Pirmskara un kara gadu darbi veļti aviācijas konstrukciju svārstībām un autosvārstībām.

aviācijā, rakēšu būvniecībā un kodolfizikā. Strādājot aviācijā, Mstislavs Keldišs atrisināja tādas būtiskas problēmas, kas izraisa pat lidmašīnas sagrūšanu, kā *flatters* un *simmi*. Matemātiki līdz šim brīdim viņa darbus šajā jomā dēvē par skaistiem. 1946. gadā Mstislavs Keldišs ir ievēlēts par PSRS Zinātņu akadēmijas iesteno loceklī, viņš nodibināja un vadīja Norēķinu biroju un tajā pašā laikā tika norikots par Reaktīvu pētnieciskā institūta vadītāju. Kopā ar Sergeju Korolovu Mstislavs Keldišs ar savu vēstuli PSRS vadītājiem rosināja kosmosa apgūšanas programmu. Pēc Sergeja Korolova atsauksmes Keldišs ir Kosmiskās telpas apgūšanas sarežģītāko problēmu izstrādes organizētājs, zinātniskais organizators, pētnieciskais vadītājs un tiešais dalībnieks.



Slavenā padomju trojka **K:** Korolovs – Galvenais konstruktors, Kurčatovs – atombumbas "tēvs" un Kosmonautikas galvenais teorētiķis akadēmīkis Keldišs.

Liels Mstislava Keldiša dzīves periods ir saistīts ar viņa darbību PSRS Zinātņu akadēmijas Prezidijs, kas sākās 1953. gada oktobrī un ilga līdz akadēmīka dzīves beigām. No 1953. gada viņš ir Zinātņu akadēmijas Matemātikas nodaļas akadēmīkis-sekretārs, 1960. gadā ievēlēts par viceprezidentu, bet 1961. gada maijā – par PSRS Zinātņu akadēmijas prezidentu.

Mstislavam Keldišam ir liela loma akadēmiskās zinātnes organizēšanā PSRS. Viņa pre-



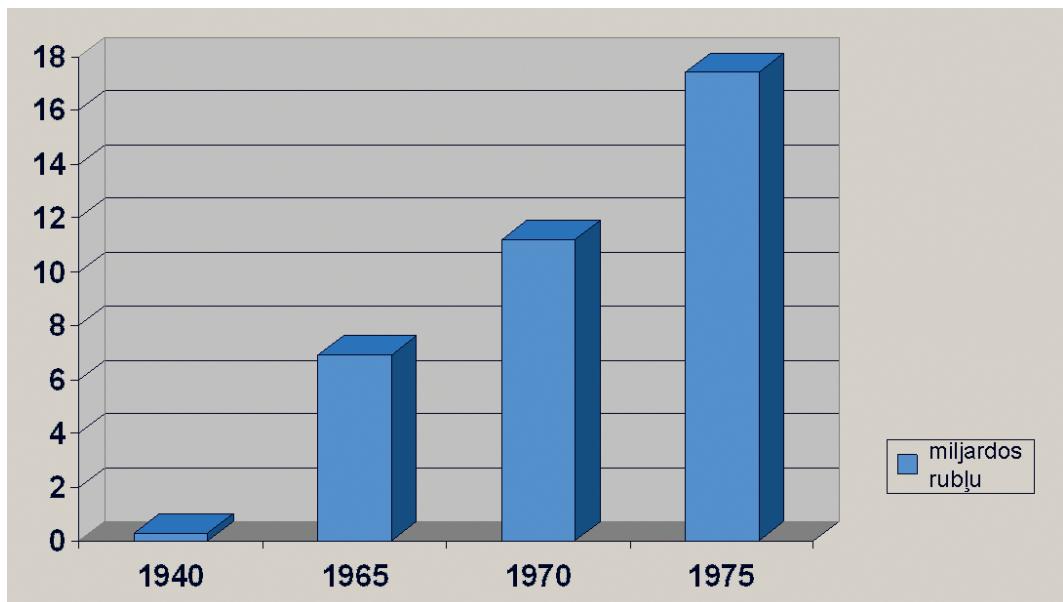
Akadēmīka S. Koroļova atzinums: *Keldišs ir kosmiskās telpas apgūšanas sarežģītāko problēmu izstrādes organizētājs, zinātniskais organizētājs, zinātniskais vadītājs un pats tiešākais dalibnieks.*

Zidentūras laiku (1961-1975) sauc par padomju zinātnes zelta gadiem. Tie nebija viegli gadi, jo starp divām politiskajām sistēmām risinājās briesmīga bruņošanās intensifikācija, sākās virzība uz kosmosu, iedegās cīņa ar "lisenkov-

ščinu". PSRS valdība vedināja izmantot akadēmiju ideoloģiskiem nolūkiem u.tml., bet tajā pašā laikā Zinātņu akadēmija pārdzīvoja uzplaukumu. Tika reabilitētas ģenētika un kibernētika, likti pamati kvantu elektronikas, molekulārās bioloģijas un citu jaunu virzienu attīstīšanai, zinātni pameta tādi *tautas akadēmīki* kā Lisenko. Vairāk nekā divas reizes pieauga zinātnes izdevumi (mljrd. rbl.):

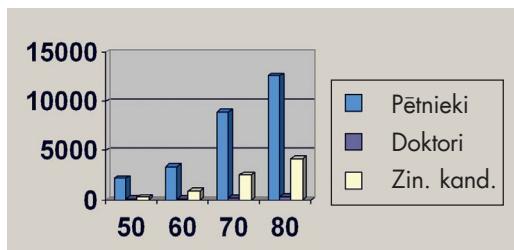
1940	1965	1970	1975
0,3	6,9	11,2	17,4

Zinātnes darbinieku skaita pieauguma tempi vairāk nekā divas reizes pārsniedza darbinieku un kalpotāju pieauguma tempus. Kopumā 1975. gadā bija sagatavoti 12 miljoni speciālistu ar augstāko izglītību. No 1960. līdz 1975. gadam aspirantu skaits palielinājās 2,6 reizes, zinātnes darbinieku skaits – 3,5 reizes, zinātnieku ar zinātņu kandidāta un doktora grādu skaits palielinājās 3,3 reizes. Pēc 1975. gada padomju statistikas datiem PSRS strādāja



Zinātnes finansējums PSRS (miljardos rubļu).

ap $\frac{1}{4}$ no pasaules pētnieku skaita. Tādi paši procesi tajā laikā notika arī Latvijā. Pētnieku skaits LPSR:



Zinātniskie darbinieki Latvijas PSR (1950-1980).

Gadi	1950	1960	1970	1980
Pētnieki	2184	3348	8895	12585
Zin. kand.	254	898	2517	4172
Doktori	59	64	175	332

Arī Latvijas PSR Zinātņu akadēmijā** tika iedibināti jauni pētnieciskie virzieni. Sešdesmitajos gados tie bija: polimēru mehānika, kodolfizika (izbūvēts Salaspils atomreaktors), cietvieu radiācijas fizika, elektronika un skaitļošanas tehnika, bioorganiskā ķīmija, elementorganisko savienojumu ķīmija, elektroķīmija, koksnes ķīmija. Septiņdesmitajos gados: molekulārā bioloģija, ģenētika, biotehnoloģija, biomehānika, magnētiskā bioloģija, organisko molekulāro kristālu ķīmija un fizika, plazmas ķīmija.

Par to es varu liecināt, jo tieši šajos laikos pats aizstāvēju kandidāta disertāciju. Padomju izglītība dabaszinātņu nozarēs bija ļoti kvalitatīva, ko mēs, protams, nevarām teikt par dažiem humanitārajiem virzieniem. 1962. gadā

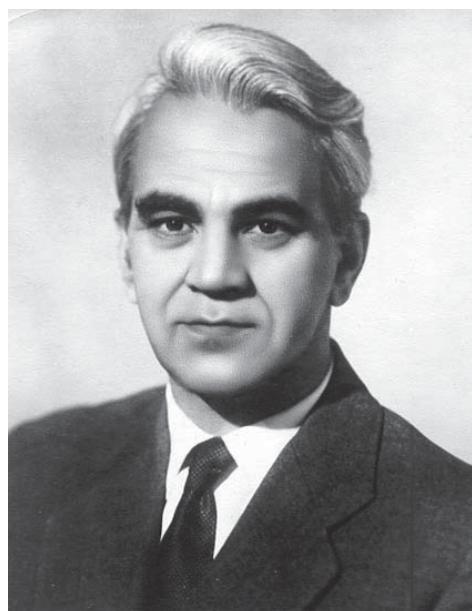
** 1984.-1991. g. Latvijas Zinātņu akadēmija (ZA) piešķira Mstislava Keldiša vārdā nosauktas prēmijas (iedibināta 1983. g. 7. aprīla ZA Prezidijs sēdē) par darbiem fizikas un matemātikas zinātnēs. Latvijas ZA M. Keldiša prēmijas laureāti: E. Siliņš (1984), J. Zaķis (1986), K. Švarcs (1987), A. Alksnis (1990) un E. Riekstiņš (1991).



Valdības vizite Salaspils kodolreaktorā 1962. gadā.

Pirmajā rindā no kreisās: Latvijas PSR Valsts plāna komisijas priekšsēdētājs M. Ramāns, Fizikas institūta direktors I. Kirko, PSRS Augstākās Padomes Tautību palātas priekšsēdētājs J. Peive, PSRS Zinātņu akadēmijas prezidents M. Keldišs, kodolreaktora galvenais inženieris V. Gavars, kodolreaktora operatora palīgs M. Krāmers, PSRS Ministru Padomes priekšsēdētāja vietnieks L. Rudņevs

Mstislavs Keldišs bija vizītē Rīgā un apmeklēja Salaspils reaktoru un Organiskās ķīmijas institūtu. Viņa vīzija bija, ka zinātņu akadēmijām padomju republikās vajag attīstīt tikai dažus visspēcīgākos zinātņu virzienus, bet pilnīgi nevajadzētu kopēt PSRS Zinātņu akadēmiju un izkausīties starp visām zinātņu nozarēm.





Kosmonauti Pāvels Popovičs, Jurijs Gagarins, Valentina Tereškova un akad. Mstislavs Keldišs preses konferencē Maskavā 25.06.1963.

Foto: V. Malyshov, STF

Šā izcilā cilvēka dzīves principi bija: nevajag cīnīties ar negantību, bet darīt krietni labus darbus, jo negodīgais izmanto negodīgus pānēmienus, bet godīgais – tikai godīgus.

Nekad neklausīties cilvēku sūdzības viņu prombūtnē.

Nevienam neko nesolīt, bet, ja jau ir solīts, tad izdarīt solīto pat tad, ja apstākļi paslīktinātos.

Kosmonautikas Galvenā konstruktora Sergeja Koroljova vārdu pasaule uzzināja tikai pēc viņa nāves. Mstislava Keldiša vārdu zināja visi, nezināja tikai, ka tieši viņš ir pilnīgi slepenais

Literatūra

1. LZA centrālais arhīvs, 1. fonds
2. Latvijas Zinātņu akadēmijai 50 gadi. Divās daļās. I daļa. Jānis Stradiņš. Latvijas Zinātņu akadēmija: izcelstsme, vēsture, pārvērtības. – Rīga: Zinātne, 1998. – 711 lpp.
3. Советская Латвия. – Изд. 1-е. – Р.: Главная редакция энциклопедий, 1985. – 816 с.
4. <http://www.izvestia.ru/leskov/article3151188/>
5. http://www.krugosvet.ru/enc/nauka_i_tehnika/fizika/KELDISH_MSTISLAV_VSEVOLODOVICH.html
6. <http://www.rian.ru/spravka/20110210/329794117.html>
7. http://www.gazeta.ru/science/2011/02/11_a_3521502.shtml
8. <http://xn--d1abof0er.xn--p1ai/ezerova.htm>
9. <http://novchronic.ru/5663.htm>
10. <http://www.roscosmos.ru/main.php?id=120>
11. <http://iomn.net/?p=38>
12. <http://www.aif.ru/techno/article/40754>
13. <http://www.federalspace.ru/main.php?id=316>
14. <http://www.teoretmeh.ru/Keldysh.htm>

Kosmonautikas galvenais teorētiķis. Diez vai bija viegla tāda dubultā dzīve.

Ne tikai daļa dzīves, bet arī Mstislava Keldiša nāves apstākļi ietīti noslēpumā. Viņš miris 1978. g. 24. jūnijā savā mašīnā, garāžā saindejoties ar izplūdes gāzēm. Daudzi, kas labi pazina Mstislavu Keldišu un zināja, ka tajā brīdī viņš bija lielā depresijā, domā, ka tā bija pašnāvība. Oficiāla versija – nelaimes gadījums.



Plakātā Sputnik 1, Mstislavs Keldišs, Sergejs Koroljovs un Konstantīns Ciolkovskis; izstāde Somijā (1984).

<http://koti.welho.com/jimenez/photos/avaruus2000/>



NEORGANISKĀS ĶĪMIJAS INSTITŪTA ZINĀTNIEKU IEGULDĪJUMS KOSMOSA TEHNOLOGIJU UN MATERIĀLU ATTĪSTĪBĀ

Lai pavadoni ar aparātu ievadītu orbītā ap Zemi un nodrošinātu tā vairāk vai mazāk ilgstošu darbību kosmosā tur atbilstošajos apstākļos (vakuum, Saules un kosmiskais starojums, mainīgā temperatūra Saules apspīdētajā pusē un Zemes ēnā, iespējamā mikrometeorītu iedarbība u.c.), nepieciešams atrisināt daudzas, arī visai sarežģītas problēmas. To risināšanai jebkura valsts, īpaši, ja ar to saskaras pirmoreiz, iesaista plašu loku dažādu nozaru organizāciju un speciālistu. Padomju Savienībā un droši vien arī citās valstīs šādi pētījumi un izstrādnes notika lielas slepenības apstākļos, un par to izpildi pat vienas organizācijas vai institūta ietvaros bija informēts ļoti šaurs iesaistīto personu loks. Tāpēc tikai pēc Padomju Savienības sabrukšanas kļuva zināms, ka vairāki Latvijas Zinātnu akadēmijas un nozaru institūti visai aktīvi piedalījušies kosmosa apgūšanas programmas izpildē. Tā, piemēram, ļoti plaši pētījumi par siltumizolācijas materiāliem un to uzklāšanu uz korpusu virsmas veikti Koksnes ķīmijas institūtā, raķešu materiālu un konstrukciju izstrāde notikusi Polimēru mehānikas institūtā, Bioloģijas institūtā pētītas iespējas audzēt alģes kosmosa kuģi, LU Cietvieu fizikas institūtā pētītas iespējas novērst kvarca iluminatoru stiklu defektu veidošanos kosmosa apstākļos, RPI ķīmijas fakultātē pētīti dažādas nozīmes pārklājumu uznešanas paņēmieni kalpošanai kosmosa apstākļos un citi.

Arī Latvijas Zinātnu akadēmijas Neorganiskās ķīmijas institūta (NĶI) Augsttemperatūras sintēzes laboratorijas kolektīvs no pagājušā gadsimta sešdesmito gadu otrās pusē tika iesaistīts vairāku problēmu risināšanā, strādājot kosmosa apgūšanas vadošās organizācijas,

kas atradās Podlīpkos (Kaļiņingradā) Maskavas tuvumā (ZRA Enerģija), uzdevumā.

Interesanta, manuprāt, bija pirmo kontaktu veidošana. Neorganiskās ķīmijas institūta 1965. gadā mēs sākām pētījumus par iespējām izmantot t.s. zemtemperatūras plazmu kā ķīmisko procesu vidi, kā arī dažādu vielu mijiedarbību augstās temperatūrās (augstu enerģiju ķīmija). Viens no pirmajiem uzdevumiem bija pētīt dažādu savienojumu veidošanos no elementiem vai vienkāršām vielām (piem., oksīdiem) vienlaicīgi ar šo savienojumu uznešanu pārklājumu veidā uz, piem., metāla virsmas. Kā vienu no variantiem izvēlejāmies magnija un alumīnija oksīdu maisījumu, kas augstā temperatūrā (šoreiz plazmas strūklā) veido termiski un ķīmiski ļoti stabili savienojumu – magnija alumīnija spineli. Legūtie rezultāti bija visumā pozitīvi, un par tiem 1966. gadā es referēju Ļeņingradā Vissavienības konferencē par augsttemperatūras materiāliem un pārklājumiem. Tā sagadījās, ka, izvietojot konferences dalībniekus viesnīcā, man par istabas biedru iekārtojās Anatolijs. Iepazīstoties viņš informēja, ka drīkst teikt tikai savu vārdu un neko vairāk. Pēc mana referāta jau viesnīcā mums izraisījās visai aktīva diskusija gan par konkrēto tēmu, gan arī par mūsu ieceri un iespējām veikt plašākus pētījumus. Šķiroties viņš pierakstīja mūsu adresi ar piebildi, ka iespējama sadarbība nākotnē. Pēc vairākiem mēnešiem institūtā pienāca uzaicinājums NĶI direktoram un manierasties Podlīpkos organizācijā p/k Nr....., līdzī ļemot vismaz Nr. 2 pielaides formas. Šādas pielaides formas mums jau bija, jo tajā



laikā pilnīgi visi pētījumi un informācija, kas bija saistīti ar vārdu "plazma", iekļāvās sadaļā "slepeni" un, piedaloties jebkurā pasākumā, vajadzēja šādu pielaidi.

Un tā mēs ar direktoru Bruno Puriņu ieradāmies minētajā organizācijā, kur tika apspriestie veicamie uzdevumi, mūsu iespējas un konkrēta sadarbības programma. Tā sākās mūsu ilgā, vairāk nekā 20 gadu sadarbība ar Anatoliju Suhanovu, laboratorijas vadītāju V. Nikulinu, kompleksa Nr. 7 vadītāju A. Severovu.

Galvenā sadarbības tēma bija izstrādāt t.s. termoregulējošo pārklājumu sastāvu un to uzaņešanas tehnoloģiju uz noteikta sastāva metāla virsmas. Pārklājamā virsma bija vai nu attiecīgā objekta ārejā čaula, tātad visai liels laukums (t.s. baltie pārklājumi), vai arī dzesēšanas cauruļvadu sistēmas, kas izveidotas liekā siltuma izvadišanai apkārtējā vidē no pavadoņa iekšējā enerģijas avota (t.s. melnie pārklājumi).

Tas ir, vajadzēja izstrādāt pārklājumus ar ekspluatācijas apstākļos stabilām (uzsveru – stabilām) optiskajām īpašībām, kā arī nodrošināt labu saisti ar pārklājamo virsmu arī spēcīgas vibrācijas apstākļos, labu mehānisko izturību, noturību Saules un kosmiskā starojuma apstākļos un vakuumā un vēl virkni citu īpašību.

Attiecībā uz "baltajiem" pārklājumiem ir ļoti svarīgi, lai Saules enerģijas absorbcijas koeficients A_s būtu ne lielāks par 0,13-0,15 un, ilgstoši atrodoties kosmiskajā vidē, nepalielinātos virs 0,19-0,20, bet izstarošanas koeficients būtu ne mazāks par 0,90. Tas nozīmē, ka ārejās virsmas pārklājums nodrošina iespējamīgi nelielu enerģijas uzņemšanu no ārejiem avotiem un iespējamīgi lielu uzņemtās enerģijas atdevi apkārtējā vidē.

"Melnos" pārklājumus bija nepieciešams uzklāt niobijs caurulēm, kurās kā siltumnesējs cirkulē šķidrs litijjs. No tā izriet, ka pārklājumam jābūt ne tikai ar labām izstarošanas spējām (melnuma pakāpe ne mazāka par 0,93), bet arī noturīgam pret šķidrā metāla iedarbību, arī labai saistei ar pamatni un pietiekoshi mehāniski izturīgam. Turklat, kā zināms, niobijs paaugsti-



nātā temperatūrā ļoti aktīvi struktūrā iesaista skābekli, ūdeņradi un dažas citas gāzes, kas, protams, jāņem vērā, izmantojot to vai citu uzklāšanas paņēmienu.

Otrs sadarbības virziens mūsu institūtam bija saistīts ar daudzkārt izmantojamā kosmosa kuģa *Buran* izstrādi. Interesi izraisīja dažādu grūti kūstošu savienojumu (karbīdu, nitrīdu, borīdu, oksīdu) plazmasķīmiskā sintēze ultra-dispersu (tagad teiktu – nanodispersu) pulveru veidā un to izmantošana dažādu materiālu iegūšanai ar paaugstinātām ekspluatācijas īpašībām. Pagājušā gadsimta septiņdesmitajos ga-

dos, kad aktualizējās šāda kosmosa kuģa izstrāde, mums sadarbībā ar vairākiem PSRS vadītajiem institūtiem materiālu izstrādes jomā jau bija veikta virkne izstrādņu ar labiem rezultātiem. Līdz ar to mūsu līdzdalība minētā projekta īstenošanā notika, nevis tiesi sadarbojoties ar vadošo organizāciju, bet nododot savus rezultātus un iezīvielas organizācijām, kas gatavoja konkrētus izstrādājumus un konstrukcijas. Oficiāli ir apstiprināta 16 dažādu no NKI sintezētajiem pulveriem izgatavotu deļalu izmantošana *Buran*'ā (piem., keramiskie lodīšu gultņi).

Metāla aizstāšana konstrukcijās ar svara ziņā daudz vieglākiem keramiskajiem materiāliem orbītā ievadāmajiem objektiem dod lieku ekonomisko efektu. Runājot par keramiskajiem lodīšu gultņiem, ļātāzīmē, ka, līdz ar svara samazinājumu ~2 reizes, to izmantošana ļauj iztikt bez eljošanas (loti zems berzes koeficients arī sausās berzes apstākļos) un tie var strādāt temperatūrās līdz 1200 °C un agresīvā vidē. ļātāzīmē tomēr, ka PSRS drīz vien atteicās no daudzkārt izmantojamiem kosmosa kuģiem, un, kā zināms, arī ASV tagad beidz realizēt šādu programmu.

Šeit nevaru neatzīmēt, ka sadarbība, tai skaitā kosmosa apgūšanas programmas ietvaros, ļāva Neorganiskās ķīmijas institūtā izveidot ar pētniecisko aparātu labi aprīkotu un ar kvalificētiem speciālistiem nodrošinātu visai

lielu laboratoriju, kā arī izveidot pie institūta Neorganisko materiālu speciālo konstruktortehnologu (NMSKT) biroju ar eksperimentālo ražotni. Tas savukārt deva iespēju ne tikai kvālitatīvi risināt speciālos uzdevumus, bet arī veikt virkni tautsaimnieciski noderīgu izstrādņu. Tā, piemēram, pārklājumu grupas darbības rezultātā Latvijā tika izveidoti 14 cehi vai iecirkņi, kuros plazmas pārklājumu tehnoloģiju izmantoja dažādās nozarēs – autotransporta, lauksaimniecības un tekstilrūpniecības mašīnu deļalu, ķīmiskās rūpniecības iekārtu u.c. remontam vai ekspluatācijas īpašību uzlabošanai.

Izmantojot ultradispersos (nano-) pulverus, savukārt izstrādāti, piem., metālgriešanas instrumentu sastāvi un tehnoloģijas (strādāja diivas rūpīcas, kuras ar ražošanas vajadzībām nepieciešamajiem pulveriem apgādāja NMSKT biroja eksperimentālā ražotne), triekcienīzturīgas konstrukcijas (piem., bruņas); šādi pulveri izmantoti dažādu metālu (alumīnijus un tā sakausējumi, čuguns, tērauds, niķela sakausējumi gāzturbīnu dzinēju lāpstiņām) struktūras un īpašību modificešanai u. c.

Par speciālo uzdevumu sekmīgu izpildi kolktīvs 1976. gadā saņēma PSRS Ministru Padomes I pakāpes prēmiju, bet par tautsaimniecības problēmu risinājumiem 1980. gadā saņemta LPSR Valsts prēmija. Pētījumi un izstrādnes tiek turpināti arī šodien, piedaloties starptautisku projektu izpildē. ➔

GUNTA VILKA, Latvijas Universitātes Frīdriha Candera muzejs

FRĪDRIHA CANDERA PIEMĪNA RĪGĀ UN CITUR

"Vienu savu dēlu viņš nosauca planētas vārdā par Marsu, otru – par Merkuru, bet meitu par Astru – zvaigzni. Būtībā par viņu varētu arī vairāk neko nestāstīt." Tā savu grāmatu par Frīdrihu Candemu iesāka Jaroslavs Golovanovs. Patiesi, Canders bija liels sapņotājs – laikā, kad Kalugas skolotājs Konstantīns Ciolkovskis

publicēja rakstu *Pasaules telpas izpēte ar reaktīvām ierīcēm*, bet amerikāņi brāļi Vilburs un Orvils Raiti pacēla gaisā savu pirmo lidmašīnu, viņš domāja par iespējām lidot uz Marsu. Pirmā Pasaules kara laikā nonācis Maskavā, Canders aktīvi kērās pie savu sapņu realizēšanas. Viņš nodarbojās ar reaktīvo dzinēju konstru-



Alberta Goltjakova glezna. Atrodas LU F. Candera muzejā.

ēšanu un starplānētu lidojumu trajektoriju apreķiniem. Viņš pirmais izvirzīja vairākas kosmonautikā svarīgas idejas: iesāka izmantot rakētes korpusa nevajadzīgās daļas kā degvielu, apraksta spārnoto raketi, "saules buru" un plānejošo nolaišanos.

Sobrīd dažas no Candera idejām jau ir realizētas, kā pēdējo, piemēram, varu minēt japāņu "saules buras" IKAROS veiksmīgo startu pagājušajā gadā. Citas Candera idejas vēl tikai gaida savu kārtu, arī cilvēka lidojums uz Marsu. Diemžēl Canders pats nomira pārāk agri un neko no savu sapņu realizācijas nepieredzēja.

Šāda ievērojama zinātnieka piemiņu nevarēja nesaglabāt. Osaviahim dienus mēnešus pēc Candera nāves 1933. gada maijā pieņēma lēmumu Nr. 108. par zinātnieka piemiņas saglabāšanu un ģimenes uzturēšanu. Tomēr lēmumus pieņemt ir viegli, daudz grūtāk tos neaizmirst izpildīt. Zinātnieka kaps Kislovodskā bija pilnībā pamests novārtā, līdz

Sergejs Koroļovs, Candera skolnieks, draugs un domubiedrs, piecdesmitajos gados ieradies šajā kūrortā atpūsties, nolēma to apmeklēt. To reiz kapa vietu viņam tā arī neizdevās atrast, bet Koroļovs organizēja tā meklēšanu, sakopšanu, un 1959. gada 11. augustā tur tika uzstādīts Aleksandra Manuilova veidotais piemi-



Aleksandra Manuilova veidotais piemineklis Kislovodskā.



Plāksne pie Canderu mājas Rīgā, F. Canderas ielā 1.

neklis. Ar laiku Kislovodskā radās arī sava Canderu muzejs, kas, kaut vai daļēji, darbojas arī šodien.

Arī šeit Rīgā ziņas par *Sputnika* palaišanu un gatavošanos pirmajam cilvēka lidojumam kosmosā izraisīja ļoti plašu rezonansu sabiedrībā. Par to runāja, par to rakstīja, to rādīja televīzijā. Un no aizmiršības tika izcelts arī Canderu vārds, neuzsverot gan viņa vācisko izcelsmi. Jau 1960. gada 23. augustā pie Canderu ģimenes mājas Bārtas ielā 1 tika uzstādīta piemiņas plāksne un pati iela pārvērtās par Frīdriha Canderu ielu. Bijusi mājas īpašniece, tobrīd viena no tur iekārtoto komūnālo dzivokļu īrniekiem Anna Šmīte vienmēr bija ļoti interesējusies par mājas vēsturi, par iepriekšējiem tās iemītniekiem. Un it īpaši jau par tādu nozīmīgu personu kā Fridrihs Canders. Anna Šmīte sāka saraksti ar F. Canderu meitu Astru Canderi Maskavā un F. Canderu māsu Margaretu Jīrgensi-Canderi Rietumvācijā.

A. Šmīte bija ļoti pretimnākoša daudzajiem interesentiem, kas ieradās aplūkot slavenā zinātnieka māju. Dažus no Maskavas atbraukus viesus pie Annas Šmītes atveda akadēmikis Jānis Stradiņš, kuru arī ļoti interesēja F. Canderas liktenis. Paralēli apkārtnes skolās tika iekārtoti F. Canderam veltīti piemiņas stūri – 1966. gadā Rīgas 47. skolā un 1972. gadā Rīgas 17. astongadīgajā skolā. 1975. gadā 17. skolas pionieri ēkas Canderu ielā 1 bēniņu istabā iekārtoja F. Canderam veltītu ekspozīciju, kur bija aplūkojami vairāki Astras un Margaretas atsūtīti oriģināli F. Canderu foto, avižu un žurnālu raksti par zinātnieku, grāmatas par viņa dzīvi.

Neoficiāli iespēja izveidot Canderu mājā muzeju tika apspriesta vairāk nekā 10 gadus, sākot jau ar sešdesmito gadu beigām. Kaut kas reāli sakustējās tikai pēc tam, kad 1979. gadā Astra Candere vērsās pie Latvijas PSR Komunistiskās partijas CK ģenerālsekretāra Augusta Vosa ar lūgumu iekārtot ēkā muzeju, nākamajā gadā ar LPSR Komunistiskās partijas lēmumu tika nolemts atvērt Latvijas vēstures muzeja filiāli – Frīdriha Canderu muzeju. Formłāli tas dibināts 1982. gadā. Sākās izmisīgi ekspozīcijas materiālu meklējumi. Citiem memoriālajiem mu-



F. Canderi muzeja atklāšana Zasulaukā 1987. gadā.

zejiem pirms to dibināšanas parasti bija liels eksponātu un vēsturisko priekšmetu krājums, turpretī šoreiz viss bija jāsāk no nulles. Un vispirms jau no topošā muzeja ēkas nācās citur izmitināt četru komunālo dzīvokļu iemītniekus, tai skaitā arī agrākās ēkas īpašnieces Annas Šmites ģimeni.

Muzeja darbinieki meklēja informāciju arhīvos un citos PSRS Kosmonautikas muzejos. Vienlaikus tika labiekārtota muzeja teritorija un sākts ēkas remonts. Tika nolemts, ka muzejs jāatklāj 1987. gada rudenī Candera 100. dzimšanas dienai par godu. Bet vēl 1987. gada janvārī daudz kas nebija paveikts. Tomēr septembrī muzeju atvērt izdevās. Pirmajā darbības gadā muzeju apmeklēja vairāk nekā 1000 cilvēku, un aptuveni šāds apmeklētāju skaits saglabājās arī turpmākajos divos gados. Lai aizpildītu pagaidām diezgan tukšās telpas, 1989. gadā muzejs veiksmīgi sadarbojās ar Latvijas Valsts Universitātes Astronomisko observatoriju – tika noorganizēta veco astronomisko instrumentu un veco astronomijas grāmatu izstāde.

Diemžēl politisko pārmaiņu un turpmākās sarežģītās ekonomiskās situācijas dēļ 1990. gada oktobrī muzejs tika slēgts kā nerentabla kultūras iestāde. Latvijas Universitāte vērsās pie LPSR Vēstures muzeja ar piedāvājumu pārņemt F. Candera muzeju savā pārziņā. Iniciatīvu šajā procesā izrādīja un tālākas rūpes par muzeja darbību uzņēmās LU Astronomiskās observatorijas vadītājs Juris Žagars. 1991. gada vasarā F. Candera muzeja ekspozīciju nopirka Latvijas Universitāte, un novembrī muzejs tika iekļauts LU sastāvā.

Savā zinā pārmaiņas nāca muzejam par labu, jo tā ekspozīcija pakāpeniski tika pILDINĀTA ar citiem materiāliem. Tā tika izveidots Astronomiskais kabinets, kurā demonstrēja vecos astronomiskos instrumentus, meteorītus un lasīja lekcijas skolēniem. Tomēr arī LU Astronomiskā observatorija ilgi muzeju finansiāli uzturēt nespēja, tāpēc 1995. gadā F. Candera muzejs kļuva par Latvijas Universitātes Zinātnes

un tehnikas vēstures muzeja sastāvdaļu.

Uz kādu laiku muzeja darbība nostabilizējās, taču, kad bijušajiem zemes un namu īpašniekiem tika atļauts atgūt savu nacionālizēto īpašumu, sākās problēmas. Annas Šmites dēla Ojāra sieva Mirdza Baumele 1996. gadā atguva zemi F. Candera ielā 1 savā īpašumā. Taču tas vēl neradīja jūtamas izmaiņas muzeja funkcionēšanā. 2003. gadā, kad M. Baumele tiesas ceļā atguva savā privātpāsumā arī ēku F. Candera ielā 1, izbeidzās arī muzeja pastāvēšana tur.

LU centieni atrast līdzekļus īpašuma atpirkšanai nedeva panākumus, un 2004. gadā M. Baumele savu īpašumu pārdeva juristam Danielam Neibergam. Decembri lielākā daļa muzeja inventāra – eksposīcija, foni, bibliotēka, stendi, mēbeles – tika izvesta no ēkas un pārvietota uz LU ēku Raiņa bulvāri 19. Starp D. Neibergu un LU tika noslēgts līgums par divu viņa mājas istabu īri un nelielas eksposīcijas izvietošanu. Diemžēl divu gadu laikā šo muzeja daļu reāli bija apmeklējuši mazāk par 20 cilvēkiem, toties bija nozagti un sabojāti vairāki unikāli muzeja eksponāti. Pēc LU Candera muzeja ierosinājuma līgums tika lauzts un ziņātiekiem veltīto memoriālo istabu pārvietoja uz Ventspili, kur izvietoja Irbenes Radioteleskopu kompleksā Jura Žagara uzraudzībā.



F. Candera muzeja otrreizējā atklāšana Latvijas Universitātē 2005. gadā.



Induļa Rankas veidotais piemineklis Lielajos kapos Rīgā.

Ekspozīcija Latvijas Universitātes ēkā Raiņa bulvārī 19. tika atklāta publiskai apskatei 2005. gada februārī. Lielākā daļa stendu veitti F. Canderam, nemot vērā faktu, ka viņš no 1907. līdz 1914. gadam mācījās Rīgas Politehniskā institūta Mehānikas fakultātē, kas tolaik atradās tieši šajā ēkā. Interesentiem tagad dota iespēja apmeklēt arī LU Astronomisko torni un studentu karceri, kuri saglabājušies gluži tādi paši kā Candera studiju gados. Viņš gan pats karceri sēdējis netika, jo šis soda veids pastāvēja tikai līdz 1903. gadam.

2005. gada nogalē – 4. novembrī Lielajos kapos blakus Canderu ģimenes kapa pieminekliem tika atklāts Induļa Rankas veidotais piemineklis Fridriham Canderam un tika veikta simboliska zinātnieka pārapbedīšana – no Kislovodskas tika atvesta urna ar zemi no viņa kapa.

Neraugoties uz grūtībām un problēmām, F. Candera muzejs joprojām pastāv, gaida apmeklētājus un stāsta skolēniem, studentiem un visiem citiem interesentiem, kā realizējas Fridriha Candera un citu cilvēku sapņi par lidojumiem pretī zvaigznēm. ↗

OSVALDS PLEPIS, LZA Dr. med. hon. c. Dr. habil. med.

MANS DEVUMS KOSMISKĀS MEDICĪNAS ATTĪSTĪBĀ

Padomju kosmonauta Jurija Gagarina lidojums pirms 50 gadiem ievadīja jaunu laikmetu Visuma izpētē. Paralēli straujajai kosmosa tehnikas attīstībai un zinātnes sasniegumiem parādās jauna zinātnes nozare – kosmiskā medicīna.

Kosmiskā medicīna attīstījās un uzplauka divdesmitā gadsimta beigās kā jauna un perspektīva kliniskās un eksperimentālās medicīnas nozare. Tās uzdevumi un mērķi atšķirās no līdz šim zināmām medicīnas zinātnu nozarēm. Esmu gandarīts, ka man ir bijusi iespēja piedalīties šīs nozares attīstībā un ar saviem pētījumiem

miem veicināt kosmonautu atlases kritēriju izstrādi, tādā veidā nodrošinot viņu darba spējas kosmosā.

Kosmiskā medicīna nodarbojas ar:

- kosmonautu atlasi un sagatavošanu kosmiskajam lidojumam;
- kosmonautu veselības medicīnisko kontroli lidojuma laikā kosmosā;
- kosmonautu rehabilitāciju pēc lidojuma kosmosā un sagatavošanu citiem lidojumiem kosmosā;
- kosmonautu veselības stāvokļa ekspertīzi pirms un pēc lidojuma kosmosā;



Kosmonauts Anatolijs Solovjovs un profesors Osvalds Plēpis (pa labi).

Foto: Aivars Plēpis

- optimālas dzīves vides apstākļu prasību (O_2 , CO_2 koncentrācijas) un pārtikas devas izstrādi kosmonautiem lidojuma laikā kosmosā.

Zināmā mērā kosmonautu kandidātu atlasi var salīdzināt ar skaistuma konkursu šoviem. Starp skaistulēm izvēlas visskaistāko meiteni, bet kosmonauts-kandidāts ir visveselīgākais cilvēks starp veselajiem. Ārstu komisija, atlascot kosmonautu kandidātus, meklē ne tikai ideāli veselu cilvēku, bet arī prognozē viņa organizma spējas pārciest tās milzīgās pārslodzes, kuras kosmonautam būs jāiztur gan lidojuma sagatavošanas periodā, gan arī paša lidojuma laikā.

Kosmonautu kandidātu atlases laikā ārsti izvērtē topošā kosmonauta sirds-asinsvadu, elpošanas, nervu u.c. sistēmu funkcionālo stāvokli. Viens no galvenajiem faktoriem, kas nodrošina kosmonauta sekmīgu darbibu kosmosā, ir cilvēka vestibulārās sistēmas stāvoklis vispār, kā arī vestibulārā aparāta izturība un stabilitāte pret dažādiem kairinājumiem. Līdz lidojumiem kosmosā cilvēka vestibulārā aparāta stabilitātes pakāpi pārbaudīja, šūpojot cilvēku šūpolēs, griežot centrifūgā, iedarbojoties ar leņķveida paātrinājumiem uz vestibulāro aparātu un reģistrējot nistagmu (cilvēka acu kustības), kā arī kombinējot šos faktorus. Laika posms, kurā cilvēks izturēja šos kairinājumus bez nepatika-mām sajūtām, tad arī noteica vestibulārā apa-

rāta stabilitāti.

Zinātnieki, pamatojoties uz tā laika pētījumu rezultātiem, sākotnēji paredzēja, ka kosmosā, kur Zemes gravitācijas spēks līdzinās nullei, kosmonautiem neattīstīsies simptomi, kuri raksturīgi jūras slimībai, t.i., kinetozei (grieķu valodā *kinesis* – kustība). Kinetoze ir simptomu komplekss, kuru izraisa atkārtotas kustības un kuru pamatā ir vestibulārā aparāta kairinājums. Tā visbiežāk rodas cilvēkiem, kas ceļo ar kuģi (jūras slimība), un izpaužas kā slīkta dūša, reibonis, vemšana, pazeminātas darbaspējas.

Jurijs Gagarins, kas bija pirmais kosmonauts pasaulē, lidojumu veica lieliski, atklādams cilvēces kosmisko lidojumu ēru. Savukārt Hermaņa Titova un Valentīnas Tereškovas lidojums radīja pārsteigumu vestibulārā aparāta pētniekiem – abiem kosmonautiem kosmosā parādījās kinetozes simptomi (slīkta dūša, vemšana, pazeminātas darbaspējas). Līdz ar to zinātnieku teorētiskie pētījumi cilvēka vestibulārās sistēmas darbības jomā netika apstiprināti praksē. Radās jautājums, vai lidojumam kosmosā sagatavotā kosmonautu vidū neatrodas vēl kādi cilvēki ar nestabilu vestibulāro sistēmu? Turpinot iesāktos zinātniskos pētījumus, medicīnas zinātnieki – vestibulologi kopā ar matemātikas speciālistiem pierādīja, ka kosmiskā lidojuma laikā uz cilvēka vestibulāro aparātu iedarbojas Koriolisa paātrinājums, kas veicina kinetozes attīstību. Medicīnas speciālistiem vaja-dzēja izstrādāt jaunas Koriolisa paātrinājuma iedarbības uz cilvēka vestibulāro aparātu noteikšanas metodes un definēt tādas cilvēka organisma fizioloģiskās reakcijas uz šo paātri-nājumu, ko turpmāk varētu lietot kosmonantu atlases praksē. Savos zinātniskajos pētījumos pierādīju, ka Koriolisa paātrinājums, iedarbojoties uz cilvēka vestibulāro aparātu, izraisa intracerebrālās asinsrites izmaiņas, ko var reģistrēt ar reoencefalogrāfijas metodi. Pateicoties šiem pētījumu rezultātiem, kosmonautu atlases vajadzībām tika formulēts jauns atlases parametrs – vestibulārās sistēmas stabilitātes integrālais parametrs pēc reoencefalogrāfijas da-

tiem. Arī tagad ilgu kosmosa lidojumu laikā kosmonautu intracerebrālās asinsrites izmaiņas tiek reģistrētas ar reoencefalogrāfu un šī informācija tiek nepārtraukti pārraidīta uz kosmosa lidojumu vadības centru. Šāda laikus iegūta informācija ļauj attiecīgi samazināt vai arī palielināt kosmonauta ikdienas darba slodzi, garantējot viņa veselības stāvokļa ilgstošu stabilitāti un galvas smadzeņu normālu darbibu kosmosa lidojuma apstāklos. Jaunie asinsrites izpētes aparāti, kas tika izgatavoti darbam kosmosā, pamatojoties uz veiktajiem pētījumiem, garantē stabilu cilvēka fizioloģisko funkciju rādītāju reģistrāciju un to pārraidi uz Zemi, dodot iespēju sekmīgi izvērtēt kosmonautu veselību gan darba, gan miera stāvokli. Citiem vārdiem sakot, tie garantē lidojumu drošumu kosmosā.

Pēc pirmajiem lidojumiem tika plānota ilgstoša atrašanās kosmosā. Kā cilvēka organismus reāgēs uz bezsvara stāvokli, ierobežotu telpu, izolāciju vienatnē nepierastajos apstāklos – to pētījām laboratorijās un kliniskos apstāklos Kara medicīnas akadēmijā Ķeņingradā. Pie-dališanās visos pētījumos bija manas zinātniskās darbības sastāvdaļa.

Pārbaudot ilgstošās hipodinamijas (muskuļu fiziskās slodzes trūkums) un hipokinēzijas (maz-kustība) iedarbību uz organismu, eksperimentā tika noteikta vestibulārā aparāta izturības pazemināšanās pret Koriolisa paātrinājumu iedarbību. Tas izpaudās kā veģetatīvo reakciju (slikta pašsajūta) ātrāka parādīšanās (īsāks latents reakciju izpausmes laiks vai Koriolisa iedarbības izturības laiks) un ar spilgtākiem kinetozes simptomiem (slikta dūša, vemšana). Readaptācijas periods – vestibulārā aparāta funkcijas normalizācija – atkarīgs no hipokinezijas ilguma un lietotā darbaspeju atjaunošanas veida. Kliniskā eksperimentā iegūtos rezultātus apstiprināja vestibulārā aparāta izpētes rezultāti pirms un pēc ilgiem lidojumiem kosmosā. Vestibulārā aparāta stabilitātes rezultāti atradās tiešā korelācijā ar sirds-asinsvadu sistēmas funkcionālo spēju samazināšanos (mazāki sirds iz-

mēri, samazināts sistoliskais un minūtes apjoms) un galvas smadzeņu apsaiņošanas intensivitāti pēc reoencefalogrāfijas datiem. Domāju, ka vestibulārās sistēmas stabilitāte ir tiešā atkarībā no organisma homeostāzes stāvokļa.

Lai apstiprinātu organisma homeostāzes lomu kinetozes etiopatoģēnēzē, veicu pētījumu ar donoriem vīriešiem, kuri nodeva 400 ml asiņu, kas radija asins masas zudumu 0,77% vai 5,8 ml uz vienu ķermenē masas kilogramu. Vestibulārā aparāta reakciju uz Koriolisa paātrinājuma iedarbību noteicu pirms asiņu nodošanas, kā arī pēc 2 un 48 stundām. Tika konstatēts, ka 63% donoru vestibulārā aparāta kai-rinājums pēc divām stundām pēc asiņu nodošanas krasī paslīktināja vestibulārās sistēmas stabilitāti un izraisīja ļoti izteiktas veģetatīvās reakcijas, proti, pēķēnu vemšanu (pat bez tāda priekšvēstnēša kā slikta dūša) un kolapsu (bez-samaņas stāvokli). Tikai pēc 48 stundām vesti-bulārās sistēmas stabilitāte normalizējās. Šis apstāklis jāņem vērā kara un civilās ātrās medicīniskās palīdzības organizētājiem, veicot ie-vainoto transportēšanu ar automašīnu vai lid-mašīnu.

Pārbaudot Koriolisa paātrinājuma iedarbību uz vestibulāro aparātu sievietēm, menstruāciju laikā tika konstatētas izteiktas kinetozes pazīmes, salīdzinot ar starpreižu stāvokli. Tādēļ kosmonautēm, paredzot starta laiku lidojumam, jāņem vērā viņu organisma fizioloģiju.

Kas attiecas uz psiholoģiskajām reakcijām, tad tās pirms lidošanas kosmosā pārbauda surdokamera, kurā cilvēks atrodas pilnīgā izolācijā, pat bez pulkstenā, un viņam pašam ir jāorientējas organisma fizioloģiskajā ciklā, kas atbilstu īstenajam laikam. Izrādās, ka organisma fizioloģiskais cikls ir lēnāks nekā mūsu parastais astronomiskais 24 stundu cikls. Cilvēkam, atrodoties ilgāku laiku izolācijā, fizioloģiskais cikls novirzās 2-4 stundas uz priekšu. Tātad organisma fizioloģiskais cikls sasniedz 26-28 stundas. Atrodoties surdokamerā, cilvēkam ir jāizpilda arī noteikti uzdevumi. Paralēli tiek kontrolēts tas, kā cilvēks pārvalda savas

runas un valodas spējas, jo, ilgstoši atrodoties vienatnē un klusumā, cilvēks sāk ļoti klusu runāt.

Tiem kosmonautiem, kas nolaižas okeānā, tiek gatavoti glābēji-delfini, kurus trenē attiecīgu priekšmetu atrašanai. Ja tiek saņemts signāls, ka kosmosa kuģis nolaidsies attiecīgā apvidū, tad uz turieni ar lidmašinām vai helikopteriem tiek nogādāti delfini-glābēji. Izrādās, ka delfins (tāpat kā suns) arī slimio ar kinetozi. Tādēļ nācās pētīt arī delfina vestibulāro aparātu, lai noteiktu, kāds vestibulārā aparāta pusloka kanāls ir atbildīgs par viņa funkcionālo stāvokli. Tas nepieciešams, lai noteiktu, pirmkārt, kādā stāvokli labāk būtu delfinus no lidmašinas vai helikoptera nolaist ūdenī un, otrkārt, kā izvietot attiecīgu aparātūru, ko piestiprina pie delfina pleznam, lai tā netraucētu tam peldēt. Parasti delfīnam tiek piestiprināta videokamera un

radioaparatūra, ar kurām tas dodas dzelmē, lai sameklētu kosmosa kuģi un signalizētu par to tuvumā esošam jūras kuģim. Delfini ir pie-mēroti šādiem glābšanas darbiem, jo tiem ir iedzīmīta spēja (instinkts) visus, kas slikst, pacelt virs ūdens.

Kosmiskās medicīnas sasniegumus ārsti sek-mīgi lieto arī Latvijā, sniedzot medicīnisko pa-līdzību saviem pacientiem, kas nemaz negra-sās lidot kosmosā. Kosmosa apgūšanas pro-grammas ietvaros veikto profesora O. Plēpja pētījumu rezultātus pacientu ārstēšanā izmanto Surdoloģiskās un vestibulārās rehabilitācijas centrā *Surdovest Rīgā*, kur tiek veikta cilvēka dzirdes un vestibulārā aparāta funkcionālā stāvokļa diagnostika un ārstēšana (t.sk. tiek ārstēti galvas reiboni, trokšņi ausīs, jūras un Menjēra slimība). 

JĀNIS STRADINŠ

LATVIJAS DEVUMS KOSMOSA PĒTNIECĪBĀ: NO F. CANDERA LĪDZ MŪSDIENĀM

(2011. g. 9. marta konferences noslēguma referāts)

Skaista Saulainā pavasara diena, intere-santa kosmosam veltīta zinātniska konference, sakaru seanss ar kosmosa kuģi Visumā, jauna vērienīga kosmosa ekspozīcija Medicīnas vē-stures muzejā: ar prominentu un gaidītu viesu piedalīšanos arī Rīgā esam atzīmējuši 50 ga-dus kopš cilvēka ielaušanās kosmosā, kopš Ju-rija Gagarina lidojuma 1961. gada 12. aprīlī.

Skeptiski var sacīt, ka šī kosmosa iekaro-šana bija stipri politizēta, militarizēta, ka tā notika divu lielvalstu sacensības un konfron-tācijas ietvaros un visu pirmām kārtām noteica militāri stratēgiski mērķi, ka cilvēka raidīšana kosmosā bija militārās sacensības blakuspro-dukts, domāts politiskai propagandai. Neaiz-mirsīsim, ka šo pašu rāķešu dēļ drīz vien sākās Kubas krīze, taču pēc tam iedibinājās labils līdzvars starp divām sistēmām, kas galu galā

1991. gadā beidzās ar PSRS un sociālisma sabrukumu.

Taču, lūkojoties no 50 gadu distances, jāat-zīst arī būtiskākais – Gagarina lidojums tomēr bija izcils, visas cilvēces zinātnes un tehnolo-gijas sasniegums. Izlaušanās kosmosā tomēr ir kaut kas pārāks, varētu sacīt, cēlāks par liel-valstu stratēgisko cīkstēšanos, par PSRS un ASV prestiža sacensību... Tas ir sena cilvēces sapņa piepildījums, Cilvēka uzvara. Tādēļ šodien mēs godinām ne jau nebūtībā aizgājušo Padomju Savienību, bet kosmonautikas rītausmas varo-ņus – nu jau bojāgājušo Juriju Gagarinu, zi-nātniekus, rāķešbūvētājus, konstruktorus un teo-retiķus, kas raidīja Gagarinu Visumā – pirmām kārtām Sergeju Korolovu un Mstislavu Keldišu, arī suniti Černušku, kas mēnesi pirms Gagarina tieši 9. martā (Gagarina dzimšanas dienā!)



Konferences oficiālie dalibnieki no kreisās – Latvijas vēstnieks Krievijā (2005-2008) un tagadējais Ārlietu ministrijas valsts sekretrs A. Teikmanis, Krievijas vēstnieks Latvijā A. Vešņakovs, Rīgā dzimušais kosmonauts A. Solovjovs.

Foto: Raitis Misa

veica lidojumu, lai pamatotu cilvēka drošu atgriešanos uz Zemes. Mēs godinām arī mūsdienu kosmosa varonus, klātesošo kosmonautu Anatoliju Solovjovu un viņa koleģi Aleksandru Kaleri, ar kuru mums nupat bija gods runāt kosmosa sakaru seansā Latvijas TV: abi viņi dzimuši Latvijā. Un mēs godinām arī klātnesesošos ASV, Krievijas, Ķīnas un citu valstu kosmonautus vai astronautus.

1961. gadam bija milzu nozīme pasaules zinātnes tālakattīšanā šā vārda visplašākajā nozīmē – dramatiski pieauga zinātnes finansējums un zinātnes prestižs sabiedribā, arī Latvijā. 1965. gadā sociologs Tālivaldis Vilciņš veica pirmo socioloģisko aptauju Latvijā – aptaujāja 4000 vidusskolu absolventu Rīgā un citur Latvijā, noskaidrojot profesiju prestižu: "Kuru profesiju Jūs vērtējat augstāk?" Atbildēs pirmajā vietā bija lidotājs-kosmonauts, otrajā vietā – ārsts, tad nāca zinātnieks-ķīmiķis, zinātnieks-fiziķis, mazliet tālāk – biologs, bet saraksta beigās bija milicijas darbinieks un pašā pēdējā vietā – oficients, bārmenis. 1985. gadā Vilciņš

aptauju atkārtoja – 1. vietā bija ārsts, 2. vietā – jurists, 3. vietā – augstskolas pasniedzējs, 4., 5., 6., 7. vietas secīgi ieņēma zinātnieks – fiziķis, ķīmiķis, biologs, vēsturnieks, tad nāca agronomi, inženieris un saraksta pašā lejasgalā – konveijera strādnieks un viesmīlis. Lidotāju-kosmonantu šai sarakstā vairs neietvēra, bet kadru virsnieks bija 21. vietā un milicijas virsnieks – 14. vietā. Katrā ziņā zinātnes un zinātnieka prestižu, vietu sabiedribā, arī zinātnes finansējumu Latvijā bija cēlis tieši kosmosss, un ne velti mēs vēl atzīmēsim, ka kosmosa pētījumos pa starpām bija iesaistījušies arī Latvijas zinātnieki. Un galu galā izdevumam Zvaigžnotā debess arī sākumu deva un ceļu pavēra kosmosa pētījumi, pirmais "sputniķs", gan jau dažus gadus pirms Gagarina.

Jau kosmiskās ēras sākumā Medicīnas vēstures muzejā bija iecerēta kosmosa medicīnas apakšnodaļa padomju nodaļas sastāvā. Muzeja pamatlīcējs Pauls Stradiņš bija pazīstams ar akadēmīki Vasiliju Parinu, kosmiskās medicīnas pamatlīcēju, taču šo ieceri īstenībā maz-

liet vēlāk vērsa Herta Hanzena un Evelīna Dāvidsone, muzeja darbinieces 70. gados. Rīgā tika savākts unikāls materiāls, toreiz vēl maz novērtēts un cenas ziņā pieejams, kura vērtība ar gadiem dramatiski pieaug.

Nav nejausība, ka pulcējāmies Rīgā, pilsētā ar bagātām zinātniski tehniskām tradīcijām. Astronautika (kosmonautika) izauga no aeronautikas. Tādēļ atcerēsimies, ka aeronautika (mongolfiē veidā) aizsākās jau 1786. gadā Jelgavā (E.J. Binemanis), tūdaļ pēc brāļiem Mongolfiē, ka pirmo pilotējamo lidojumu veica E.G. Robertsons Rīgā 1804. g., te viesojās arī Garnerēns, bet 20. gs. sākumā Rīga kļuva par vienu no aviācijas tehnikas un rūpniecības centriem cara Krievijā (T. Kāleps, I. Sikorskis). Ar Gulbenes muižu bija saistīts grāfs Cepelīns, aviācijai pievērsās arī RPI students Frīdrihs Canders (1887-1932), kurš jau sāka ġenerēt idejas par "visuma kuģiem" (ētera kuģiem), kas nodrošinās satiksmi starp "zvaigznēm".

Frīdrihs Canders bija rīdzinieks, Rīgas ārsta un dabaspētnieka dēls – 28 gadi no viņa 45 gadus ilgā (īsā) mūža aizvadīti Rīgā, te viņš veica savus pirmos aprēķinus par rakētēm, fantazēja, tēva mājas verandā Zasulaukā iekārtoja pirmo kosmisko siltumnīcu. Reālu rakēsu konstruktora darbu Canders izvērsa pēc revolūcijas Maskavā, līdz pat rakētes *GIRD-X* palaišanai, iesaistīja savas grupas darbā Sergeju Koroloju.

Man bija gods pazīt ne tikai F. Canderu ģimeni Maskavā, bet arī iepazīties ar viņa mīlo māseli Margarētu¹ Minhenē, kas bija viņa jaunības sapņu līdzdzīvotāja, ar tās dēlu – kaismīgo Johenu Jurgensenu. Viņi kļuva mūsu ģimenei vistuvākie cilvēki, tuvāki par radiem, – Margarēta ir atstājusi plašu rokrakstu vācu valodā par Canderu dzimtu un Frīdeļa jaunību, kas vēl gaida izdevēju.

Frīdrihs Canders bija savā ziņā traģiska personība, kas īsti neiederejās nevienu vidē,

¹ Sk. Jurgensene-Candere M. Mans brālis Frīdels. – *Zvaigžnotā debess*, 1967, Ziema (34), 24.-33. lpp. – Sast.

tikai savos sapņos par lidojumu uz Marsu. Savulaik, 1970. un 1987. gadā, tika rīkoti I un X Canderu lasījumi (pa starpām – Rīgā notika vēl vieni) – plašas konferences ar milzu skaitu dalibnieku – 200-300 cilvēku, mūsu Augstceltnē, ar akadēmiķu V. Mišina, B. Raušenbaha u.c. akadēmiķu, protams, arī kosmonautu piedalīšanos. Pēc 1990. gada Canderu prestižs un slava gan Krievijā, gan Latvijā gājusi mazumā, kā baltvācietis viņš kļuvis pāsvešķs vispārejā patriotisma uzplūdos. Canderu muzeja Zasulaukā vairs nav, taču īapauteicas Vilkai un Žagaram, ka šāds muzejs vēl pastāv LU galvenajā ēkā un Irbenē. Arī RTU joprojām viņu uzlūko par "savējo". Gribētos cerēt, ka Canders arī turpmāk paliks kā simboliska figūra Rīgas vēsturē, kas apliecinās Rīgas saistību ar kosmosa zinātnes rītausmu. Pirms pāris gadiem līdzās tēva un vectēva – Artura un Konstantīna Canderu atdusas vietām Lielajos kapos uzstādījām simbolisku Induļa Rankas veidotu piemiņas zīmi Frīdriham Canderam un viņa māsai, pārvēdām zemi no viņa īstās atdusas vietas Kislovodskas kapsētā, kur Canderam skaistu pieminekli ar *GIRD-X* rakētes tērauda kopiju bija līcis uzstādīt viņa līdzgaitnieks Sergejs Korolovs.

Otrs Rīgas saistības simbols ar kosmosu ir Mstislavs Keldišs (1911-1978), slavenais matemātiķis un mehāniķis, PSRS ZA prezidents Gagarina lidojuma laikā, kas tolaik presē figurēja ar segvārdu "Kosmonautikas teorētiķis" un tika atslepenots tikai vēlāk. Viņš dzimis Rīgā tieši pirms 100 gadiem, 1911. g. 10. februārī un šodien mēs še atzīmējam arī viņa simtgadi. Keldiša vectēvs Dr. Mihails Keldišs dzīvoja Rīgā jau 19. gs. beigās, viņš bija militārmedikis, Rīgas Krievu ārstu biedrības prezidents, bet Mstislava tēvs Vsevolods Keldišs bija vecā RPI adjunktprofesors, viens no "betona zinātnes" pamatlīcējiem Krievijā. LU vecās ēkas priekšā stāv M. Keldiša piemineklis, un šogad 11. februārī noliku tur sniegā pāris ziedu – šie ziedi gan bija vienīgie... Piemiņas plāksne M. Keldišam pie mājas K. Valdemāra ielā 69, kur viņš dzi-

mis, pirms pāris gadiem pazudusi. Tādējādi dzimtajā pilsētā šis cilvēks ir krietni vien pie-mirsts. Tiesa, 1962. gadā, kad Keldišs apmeklēja Latvijas Zinātņu akadēmiju un Rīgu, viņš par savām dzimtajām vietām išpaši neinteresējās, jo Rīgu bija atstājis $4\frac{1}{2}$ gadu vecumā, tā ka atšķirībā no Candera vairāk bija "formāls" rīdzinieks. Taču vienalga – zinātnē viņš bija izcilība un arī kā viens no praktiskās kosmonautikas ēras ievadītājiem pelna ievēribu. Cerams, ka ar Rīgas domes gādību piemiņas plāksne pie dzimtās mājas tiks atjaunota (varbūt pat uzlabotā izskatā, ar zinātnieka bareljefu), ka šo zinātnieku mums Rīgā neatgādinās vairs tikai Akadēmika Keldiša un Akadēmika Saharova ielu krustojums Pļavniekos.

Gagarina lidojums, Candera un Keldiša saistība ar Rīgu stimulēja to, ka kopš 60. gadiem arī Rīgā izvērsās kosmonautikas tālakattīstībai nozīmīgi pētījumi un arī zinātnē Latvijā vispār. Vispirms jau LZA institūtos un arī LVU tika organizēta mākslīgo Zemes pavadoņu novērošana, izolācijas materiālu radišana, pārklājumi kosmosa kuģiem, no kuriem daudzi tika lietoti arī reāli, piemēram, putuplastu materiāls riports kosmosa returnkuģī *Buran*. Par tiem jau pietiekami plaši šodien stāstīja akadēmīki J. Ekmanis un T. Millers, doktors U. Stirna, kas rezumēja Neorganiskās ķīmijas institūtā, Koksnes ķīmijas institūtā, Polimēru mehānikas institūtā paveikto. Tagad atslepenoti šie pētījumi projām tiek kaut kādā ziņā turpināti, gan civilās jomās. Pamācoši bija iepazīt arī mūsu Rīgas Medicīnas institūta absolventa Osvalda Plepja veikumu Kara medicīnas akadēmijā, Ķeņingrādā – kosmonantu vestibulārā aparāta pētījumos (t.s. Hermana Titova efekta izpratnē), par to Rīgā līdz šim maz tika runāts.

Domāju, ka varam būt lepni, ka Rīga (Bolderāja) un Jūrmala devusi divus izcilus kosmonautus – Solovjovu un Kaleri. Starp nelielajām Eiropas valstīm nevar nosaukt tādu, kuras divi pārstāvji būtu bijuši kosmosā, turklāt Solovjova laika ilguma rekords, uzturoties atklātajā kosmosā (16 iziešanas kosmosā), ierakstsits Ginesa

rekordu grāmatā. Priecāsimies, ka šajā jubilejas reizē viņi abi nav piemirsuši dzimto pilsetu, novēlēsim Kaleri (kas ir starptautiskas kosmosa kuģa ekipāžas komandieris) laimīgi atgriezties uz dzimtās Zemes. Dzirdējām, ka viņš no kosmosa augstumiem ir vērojis Lielupes līkumu pie Dubultiem, pats viņš dzimis Majoros, pie stacijas, beidzis vidusskolu Jaundubultos, vēlāk studējis Maskavas Fizikas un tehnikas institūtā.

Rīgas "Dinamo" hokeja komanda pašreiz cīnās par Gagarina kausu hokejā, bet kosmonauti no Latvijas šādu kausu – citā formātā, varētu sacīt, ir izcīnījuši.

Šajā reizē vēl Joti vēlētos pieminēt arī Konstantīnu Poču no Varakļāniem, manu Joti milu draugu un labvēli, kas "aiz diķa" – okeāna otrā pusē, ASV, ir piedalījies gan pirmās ASV Mēness ekspedīcijas nodrošināšanā un organizēšanā, gan vēlāk – AWACS konstruešanā. No 1962. gada viņš bija ASV gaisa spēku un Pasaules telpas projektu koordinators Bostonā, administrējis miljardiem vērtus projektus, konstruejīs metereoloģiskās atbalsta raķetes 1969. g. Mēness ekspedīcijā, saņēmis gan ASV prezidenta pateicību, gan daudz ko citu. Viņš ir arī LZA goda doktors, un no viņa mantojuma summām (Počs mira 1994. gadā) tiek piešķirtas LZA balvas studentiem fizikā. Arī cits LZA goda doktors Edvards Anderss (Alperovičs) šajā laikā ir veicis Joti svarīgus Mēness iežu un kosmisko putekļu pētījumus, arī meteorītu pētījumus ASV kosmisko pētījumu ietvaros. Anderss ir dzimis Liepājā un nesen sacerējis satricēšu grāmatu par Liepājas ebreju traģēdiju un savu brīnumaino izglābšanos.

Tādā kārtā mazā Latvija arī devusi ievērības cienīgu ieguldījumu kosmosa zinātnē, gan ar izstrādnēm, gan ar cilvēkiem². Varam vienīgi novēlēt, lai jau tuvākajā laikā tam pievienotos arī pirmais mākslīgais Zemes pava-

² Sk. arī par inženieri no Rīgas: Jansons J. Vladimirs Afanasjevs – Baikonuras kosmodroma virsnieks 1970. gados. – ZvD, 2010, Vasara (208), 20.-24. lpp., un Rudens (209), 13.-16. lpp. – Sast.

donis no Latvijas Venta. Varbūt tas skan pār-spilēti un pārāk pretenciozi, taču nebūtu nemaz tik aplami mazo Latviju nosaukt par kosmosa lielvalsti.

Domāju, ka šī sanāksme varētu pieņemt ieteikumus par M. Keldiša piemiņas plāksnes atjaunošanu Valdemāra ielā, par Candera vai Candera-Keldiša lasījumu rīkošanu Rīgā, sacīsim, reizi piecos gados, tāpat apbalvot Anatoliju Solovjovu ar kādu Latvijas valsts, LZA vai MVM augstu atzinības zīmi. Būtu ieteicams publicēt vairākus šodien noklausītos referātus izvērstā veidā *Acta Medico – Historica Ringersia* vai *Zvaigžnotajā Debesī*, atbalstīt prof. J. Žagara ierosinājumu par valsts finansejuma

piešķiršanu pirmā Latvijas Zemes pavadona palaišanai ar Indijas nesejraķeti. Tāpat varbūt vajadzētu atjaunot J. Gagarina ozolaini Jūrmalā, Jaundubultos, kura bija aizsākta ar Gagarina mātes Annas iedēstīto ozoliņu, un iedibināt tradīciju, ka tur turpina dēstīt ozolus Latvijā ciemojošies kosmonauti (astronauti).

Gribu izteikt visdzīļako pateicību šīsdienas rosinošā pasākuma organizētājam Artim Ērglim no Medicīnas vēstures muzeja, paust gandrījumu, ka pasākumam tika piesaistīta Latvijas Zinātņu akadēmija, kas tam deva lielāku zinātnisku svaru, bet vienlaikus popularizēja arī Zinātņu akadēmijas devumu gan kosmosa izpētē, gan tās vēstures izdibināšanā. ↗

JAUNUMI ĪSUMĀ Habs svin 21. gadadienu ar galaktisku "rozi"

Habla Kosmiskais teleskops *HST* (*Hubble Space Telescope*), nosaukts amerikānu astrofiziķa Edvīna Habla (*Edwin P. Hubble*) vārdā, ir pats modernākais teleskops, kas jebkad orbītējis. Tā ieguldījums mainījis mūsu saprāšanu par Visumu vairāk nekā kāds cits zinātniskais instruments. *HST* ir starptautiskās sadarbības projekts starp Amerikas un Eiropas kosmosa aģentūrām NASA un ESA un darbojas visas pasaules zinātnieku labā. Katru dienu Habs savāc datu un piegādā astronomiem visā pasaulē. NASA Godarda Kosmisko

lidojumu centrs (*Goddard Space Flight Center*) pārzina teleskopu, Kosmiskā teleskopa zinātnes institūts *STScI* (*Space Telescope Science Institute*) Baltimorā (ASV) ir atbildīgs par teleskopa zinātniskās darbības vadišanu un koordinēšanu.

Habs tika pacelts 24.IV 1990. uz *Space Shuttle Discovery STS-31* misijas klāja. Pavadona un teleskopa bloku nomaiņa lidojuma gaitā tika paredzēta jau *HST* konstrukcijā. Pēc pirmās apkalpes misijas 1993. g. decembrī ir bijuši vairāki *HST* remonta un apkopes reisi. Lai atzīmētu *HST* izvietojuma orbītā 21. gadadienu, *STScI* astronomi pavērsa Habla "aci" uz sevišķi fotogēniķu mijiedarbojošos galaktiku pāri – *Arp 273* (sk. vāku 1.ipb.) no Haltona Arpa sastādītā Pekulāro galaktiku atlanta (*Arp Atlas of Peculiar Galaxies*). *Arp 273* atrodas Andromedas zvaigznāja virzienā aptuveni 300 miljonu gaismas gadu tālu no Zemes.

Habs 21 gadu ir dokumentējis Visuma vēsturi, jaudams ieskaņties dziļi pagātnē, vienlaicīgi atverot mūsu acis uz Visuma majestātiskumu un brīnumiem ap mums: iegūtie attēli iedveš godbījību un ir apliecinājums ārkārtējam daudzu cilvēku darbam pasaules slavenākās observatorijas aizmugurē. *HST* atklājumi mainīja gandrīz visas pašreizējo astronomisko pētījumu jomas no planētu zinātnes līdz kosmoloģijai. Šie attēli tiek pārrakstīti mācību grāmatās un iedvesmo skolēnu paaudzes apgūt matemātiku un zinātnes.

Hubble Space Telescope

I.P.



JAUNUMI

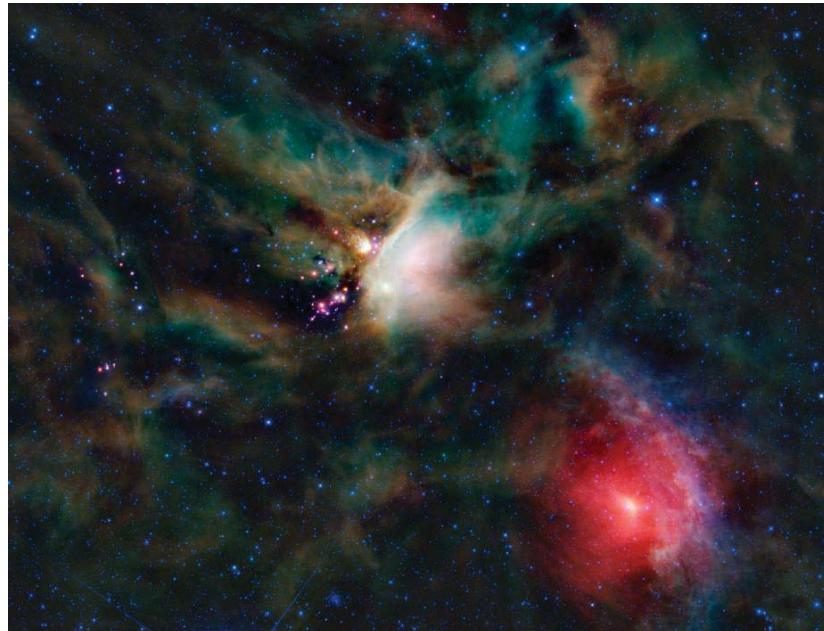
ANDREJS ALKSNIS

NASA INFRASARKANAIS APSKATNIEKS SKENĒ SAULES SISTĒMU

2009. gada decembrī sākās ASV Nacionālās aeronautikas un kosmiskās aģentūras (NASA) misija debess platleņķa apskatam infrasarkanajos stāros – *WISE* (**Wide-field Infrared Survey Explorer**). *WISE* noskeneja visu debesi infrasarkanā gaismā un ieguva vairāk nekā 2,7 miljonu debess attēlu – gan ar ļoti tālām galaktikām, gan asteroīdiem un komētām Zemes tuvumā.

2010. gada oktobra sākumā misijas galvenais uzdevums bija veikts un izbeidzās arī instrumentu dzesēšanas iespējas. Tomēr divi infrasarkanie fotoaparāti bija darba kārtībā. Tos tad tūlīt oktobrī sāka izmantot Saules sistēmas mazo ķermenju – asteroīdu un komētu "medībām", misijas otrās daļas – *NEOWISE=NEO* (**Near Earth Objects**, Zemei tuvie objekti) +*WISE* ietvaros.

Paredzēto četru mēnešu laikā misija *NEOWISE* atklājusi 20 agrāk nezināmas komētas, vairāk nekā 33 tūkstošus galvenās joslas (starp Marsa un Jupitera orbitām) asteroīdu un 134 Zemei tuvos objektus – asteroīdus un komētas, kas var novākt Zemes ceļam tuvāk par 45 miljoniem kilometru.



Čūskneša Ro (p *Ophiuchi*) mākoņu kompleksa attēls, kas iegūts ar *WISE* aparātūru, kombinējot dažādu viļņa garumu infrasarkano gaismu. Gaišais baltais miglājs attēla centrā ir emisijas miglājs, kas spīd, tam tuvējo zvaigžņu sakarsēts. Tā paša iemesla dēļ spīd gāze, kuras veidojumi izkaisīti pa visu attēlu, ieskaitot zilganos lokus *apakšā pa labi*. Sarkano apgabalu *apakšā pa labi* veido putekļu apvalka atstarota gaisma, kas nāk no zvaigznes Skorpiona Sigmas (σ *Scorpii*), kuru redzam sarkanā apgabala centrā. Tumšie apgabali, kas izkaisīti pa visu attēlu, ir aukstu blīvu putekļu mākoņi. Tie aizsedz mūsu skatam tālāk esošu spīdekļu gaismu. Rozā punktiņi *pa kreisi no centra* ir jaunie zvaigžņveida objekti – zvaigznes tapšanas stadijā, putekļu apvalku ietvertas.

NASA/JPL-Caltech/UCLA

Misijā iesaistītie zinātnieki paredz, ka, apvienojot gan *WISE*, gan *NEOWISE* novērojumu datus, izdosies atklāt arī tādas vājās pundurzvaigznes – brūnos pundurus, kas atrodas neparatī tuvu Saules sistēmai, pat tuvāk nekā mums tuvākā zvaigzne Centaura Proksima.

ĻOTI AUKSTS BRŪNO PUNDURU PĀRIS

Ar šādu virsrakstu par jaunākajiem brūno punduru pētījumiem, kas veikti, izmantojot Eiropas Dienvidobobservatorijas (ESO) ļLT (Ļoti lielo teleskopu) un divus citus teleskopus, stāstīts ESO 2011. g. 23. marta ziņojumā presei Nr. 1110. Šo pētījumu zinātniskos rezultātus starptautiska autoru grupa Havaju universitātes Astronomijas institūta pārstāvja Maikla Liu (*Michael C. Liu*) vadībā publicējusi žurnālā *The Astrophysical Journal*.

Raksta autori uzsver, ka brūno punduru pētišana pēdējos 15 gadus ir stimulējusi kā zvaigžņu, tā citplanētu pētījumus. Tā kā šiem punduriem piemīt galēji maza masa, galēji maza starjauda un galēji zema temperatūra, brūnie punduri kalpo par laboratorijām, kas palīdz izprast gāzveidīgās milzu citplanētas, kā arī vājo zvaigžņu veidošanās gaitu.

Ar šādām galēji aukstām pundurzvaigzņem, kas pieder pie L un T spektra klasēm, mūsu žurnāla lasītāji jau ir iepazīstināti: Zenta Alksne, Andrejs Alksnis. Galēji aukstie punduri. – *ZvD*, 2003./04. g. ziema, 14.-22. lpp.; Atklāts īpaši auksts brūnais punduris. – *ZvD*, 2008. g. vasara, 11.-12. lpp.

Aukstākās – T spektra klasses pundurzvaigzņem temperatūra ir no apmēram 600 līdz 1400 K (Kelvina grādiem), bolometriskā starjauda atbilst vērtībai no miljondaļas līdz desmitūkstošai daļai Saules starjaudas, bet infrasarkanie spektri vairāk atgādina Jupiteru nekā kādu zvaigznī. Tagad novērotāji censās atklāt aizvien aukstākus brūnos pundurus, lai ar reāli novērotiem objektiem aizpildītu ap 400° plato temperatūras spraugu starp visaukstākajiem pašreiz zināmajiem brūnajiem punduriem un Jupiteru un tam līdzīgām citplanētām.

Virsrakstā minēto brūno punduri, gan vēl nezinot, ka tur ir punduru pāris, 2010. gadā bija atklājusi cita pētnieku grupa Skotijas Sent-

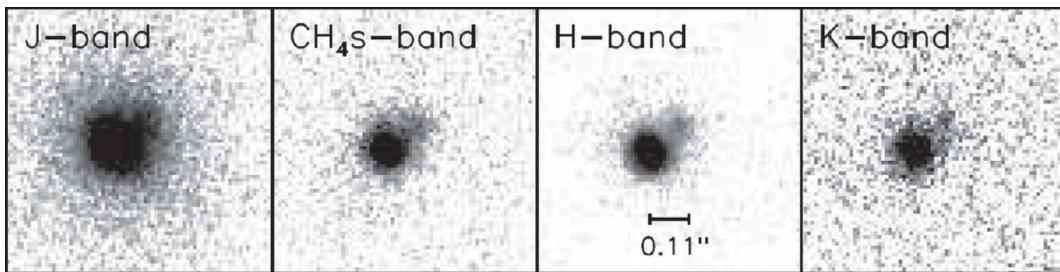
endrījsa universitātes un Francijas Grenobles Jozefa Furjē universitātes zinātnieka P. Delorma (*P. Delorme*) vadībā. Tā kā šī atklājuma pamatā ir nesen iesāktais infrasarkanais brūno punduru debess apskats *CFBDSIR – Canada-France Brown Dwarfs Survey – Infra Red*, objektam dots nosaukums *CFBDSIR J1458+1013*, kas ietver arī tā ekvatoriālās koordinātas.

Te laikam būtu vietā pieminēt arī citus pēdējos gados sāktos un vēl tagad veicamos debess apskatus, kas tiek izmantoti ekstremāli augsto brūno punduru atklāšanai un pētišanai. Šai sakarā minami ir Apvienotās Karalistes infrasarkanā teleskopa (*UKIRT*) dzīlie infrasarkanie apskati: Galaktikas kopu apskats (*GCS*), lielā lauka apskats (*LAS*), Galaktikas plaknes apskats (*GPS*).

VISTA jeb *Visible and Infrared Survey Telescope for Astronomy* ir Apvienotajā Karalistē būvēts četru metru diametra infrasarkano apskatu teleskops, uzstādīts Čilē ESO observatorijā Serroparanalā (*Cerro Paranal*).

WISE – *Wide-field Infrared Survey Explorer* ir ASV Nacionālās aeronautilikas un kosmiskās aģentūras NASA vidējās klasses kosmiskā misija visas debess apskatam četros infrasarkanos viļņu garumos: 3,4; 4,6; 12 un 22 mikroni. Šajos viļņu garumos vienlaicīgi 40 cm teleskops ik 11 sekundēs dod debess lauka attēlus. Viens no šīs misijas diviem galvenajiem uzdevumiem ir atrast visaukstākos brūnos pundurus, kuri pārstāv pagaidām trūkstošo saiti starp vismazmasīvākajām zvaigznēm un Saules sistēmas milzu planētām.

Pan-STARRS – *Panoramic Survey Telescope and Rapid Response System* apskati. Šim nolūkam Havaju universitātes Astronomijas institūta vadībā tiek veidots unikāls optisku apskatu instruments, kas sastāv no četriem paralēliem platlenķa teleskopiem Havaju salās. Pagaidām



Brūno punduru pāra *CFBDSIR J1358+1013AB* attēls tuvā infrasarkanā spektra dažādos viļņu garumos: $1,25\text{ }\mu\text{m}$ (J-josla), $1,59\text{ }\mu\text{m}$ (CH_4s -band), $1,64\text{ }\mu\text{m}$ (H-josla) un $2,20\text{ }\mu\text{m}$ (K-josla). Katra kvadrāta malas garums ir $0,75$ loka sekundes. Ziemeļi augšā, austrumi pa kreisi. Dubultzvaigznes vājā komponente ir saskatāma pa labi uz augšu no spožākās. Attēli iegūti ar 10 metru Keka II teleskopu Mauna Kea Havajās un läzera vadzvaigznes adaptīvās optikas sistēmu. Ar taisnes nogriezni izziņēts $0,11$ loka sekunžu lielais lenķiskais attālums starp punduru pāra komponentēm.

Michael et al., arXiv:1103.0014v1 [astro-ph.SR]

pabeigts ir viens no četriem teleskopiem ar $1,8$ metru diametra galveno spoguli, septiņu kvadrātrādu lielu redzes lauku uz $1,4$ gigapikselu kameru (*PS1*). Tas oficiāli sācis darboties 2010. gada maijā.

Atgriežoties pie sākotnēji minētās publikācijas, jāatzīmē, ka tās autori ar astrometrijas mērijuumiem tuvajā infrasarkanajā gaismā pierādijuši, ka sākotnēji par vienu brūno punduri uzskatītā zvaigzne *CFBDSIR J1458+1013* īstienībā ir fizikāla dubultzvaigzne (*sk. att.*). Ar citu teleskopu – Kanādas-Francijas-Havaju teleskopu arī astrometriski noteikts šā brūno punduru pāra attālums no mums: 75 gaismas gadi.

Savukārt ar ESO ļoti lielo teleskopu un jauno spektrogrāfu *X-Shooter* un izmantojot zvaigžņu atmosfēru modeļus, noteikts, ka šis dubultzvaigznes kopīgais starojums atbilst spektra tipam T9.5. Tādējādi dubultzvaigzne *CFBDSIR J1458+1013AB* ir pašlaik zināmā visaukstākā brūno punduru dubultzvaigzne. Sekundārā – vājākā komponente atbilst spektra tipam, tālākam par T10. Tās temperatūra novērtēta ap 370 ± 40 K un masa ir $6\text{--}14$ Jupitera masas. Ievērojot zemo starjaudu un zemo temperatūru, punduru pāra sekundārā komponente *CFBDSIR J1458+1013B* varētu būt hipotētiskās Y spektra klases iespējams kandidāts. 

ANDREJS ALKSNS

GALAKTIKU KOPA – GADOS JAUNA, BET NEPARASTI NOBRIEDUSI

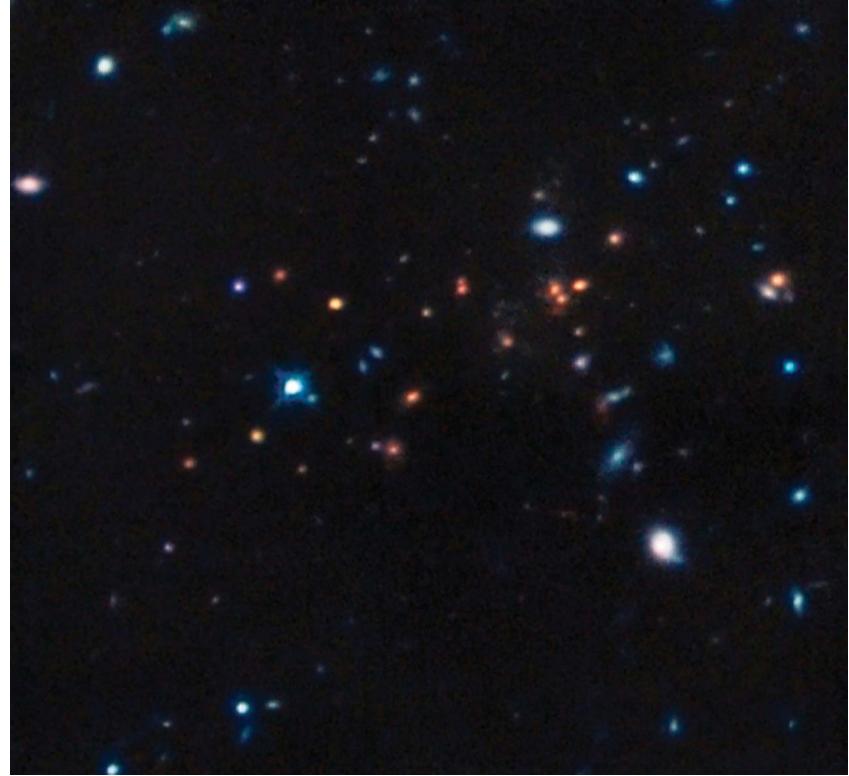
Eiropas Dienvidobobservatorijas (ESO) šā gada 9. marta zinātniskajā ziņu izlaidumā eso *1108* stāstīts par to, kā astronomi, izmantojot veselu armādu gan uz zemes virsmas bāzētu, gan pasaules telpā ievadītu teleskopu, atklājuši kaut ko pārsteidzošu. Starptautiska zinātnieku grupa atklājusi visīstāko līdz šim zināmo galaktiku kopu, kura savā attīstības gaitā strauji ir

veikusi garu posmu un pēc uzbūves un fiziķķajām īpašībām atgādina nobriedušu kopu, kādas atrodamas mums tuvajos Visuma apgaabalos.

Ar ESO ļoti lielo teleskopu (ILT), lietojot jaudīgos spektroskopiskos gaismas uztvērējus *VIMOS*¹ un *FORS2*², pētnieki Parizes astronoma R. Gobā (*Raphael Gobat*) vadībā noteikuši

šīs galaktiku kopas CL J1449-0856 attālumu no mums, kas atbilst sarkanajai nobīdei $z=2,07$. Tas nozīmē, ka tagad šo kopu redzam tādu, kāda tā izskatījās tad, kad Visums bija ap trim miljardiem gadu vecs – ap ceturtdaļu pašreizējā Visuma vecuma.

Šis atklājums tieši saucas ar jautājumu par vides ietekmi uz galaktiku attīstību, ko Zvaigžnotajā Debesī aplūkojām pirms trim gadiem³. Toreiz atzīmējām: "Pagaidām atklāts paliek jautājums, vai tuvējā Visumā izsekotais pārvērtību process līdzinās tam, kāds notika Visuma pusmūžā." Jaunatklātās neparastās galaktiku kopas īpašības dod pirmo novēroto objektu vēl lielākam laika intervālam, proti, Visuma mūža un Visuma ceturtdaļmūža atšķirībām. Saskaņā ar piecu līdz deviņu gaismas gadu attālumā ($z=0,5$ līdz $z=1,3$) novērotām galaktiku kopām attiecīgajā laika posmā – ap pieci līdz deviņi miljardi gadu pēc Lielā Sprādziena – galaktiku kopās zilo galaktiku daļa nepārtraukti samazinājās³. Tātad, ja šo galaktiku kopās pastāvošo attīstības tendenci ekstrapolejām vēl senākā pagātnē ($z=2$), tātad uz jaunākām galaktiku kopām, tad jāsecina, ka toreiz zilo galaktiku relativajam skaitam bija jābūt vēl lielākam. Taču galaktiku kopa CL J1449-0856 šai ziņā ir ļoti līdzīga galaktiku kopām, kurās



Vistālākā ($z=2$) pagaidām zināmā nobriedusī galaktiku kopa CL J1449+0856. Attēls uzņemts ar Hubble kosmiskā teleskopa tuvās infrasarkanās gaismas kameras un daudzobjektu spektrometru (NICMOS), papildinot to ar krāsas datiem no ESO LIT un Japānas Nacionālās astronomijas observatorijas Subaru teleskopa. Sarkanie objekti ir galaktiku kopas sarkanās galaktikas.

NASA, ESA, R. Gobat (Laboratoire AIM-Paris-Saclay, CEA/DSM-CNRS-Université Paris Diderot)

novēro tagadējā Visumā, tai ir daudz sarkano galaktiku (attēls). Tā kā pašlaik zināma tikai viena šāda neparasta galaktiku kopa, pastāv divas iespējas: 1) astronomiem laimējies atklāt unikālu objektu vai arī 2) priekšstats par galaktiku kopu evolūciju ir jāprecīzē. ☺

¹ VIMOS ir daudzrežīmu platlenķa optiskais instruments, kas uzmontēts LIT 3. teleskopam Nesmita fokusā. Ar to var iegūt debess attēlus, kā arī divu veidu spektrus sešos vilņu garumos optikas un tuvajā infrasarkanajā gaismā.

² FORS2 – vizuālā un tuvajā ultravioletā starojuma fokusa samazinātājs un zemas dispersijas spektrogrāfs **Focal Reducer and Spectrograph** uzmontēts LIT 1. teleskopam.

³ Sk. Zenta Alksne, Andrejs Alksnis. Galaktikas un vide. – ZvD, 2008, pavasaris, 3.-9. lpp.

ANDROMEDAS MIGLĀJS M31 KOSMISKO OBSERVATORIJU GAISMĀ

Divas *ESA* kosmiskās observatorijas ir apvienojušas spēkus, lai parādītu Andromedas galaktiku M 31 jaunā gaismā. Infrasarkanā observatorija *Herschel*¹ redz gredzenus ar zvaigžņu veidošanos tajos, detalizētāko Andromedas galaktikas attēlu, kāds jebkad iegūts šais staros, un unikālā rentgenstaru observatorija *XMM-Newton*, lielākais zinātniskais pavadonis, kāds Eiropā konstruēts, rāda mirstošas zvaigznes, kas izstaro rentgenstarus kosmiskajā telpā. 2010. gada Ziemassvētku laikā minētās observatorijas nomērķeja uz tuvāko lielāko spirālgalaktiku M 31. Šī galaktika ir līdzīga mūsu *Piena Ceļam* – abas satur dažus simtus miljardu zvaigžņu. Daudzas galaktikas ir spirālveida, bet Andromeda ir interesanta ar to, ka tā rāda ap 75 000 gaismas gadu lielu putekļu apli, šķērsām apņemot galaktikas centru. Daži astronomi prāto, ka šis putekļu rīnkis, iespējams, ir veidojies nesenā sadursmē ar citu galaktiku. Šis jaunais ar *Herschel* iegūtais attēls atklāj vēl vairāk sarežģitu detaļu ar vismaz pieciem koncentriskiem redzamiem zvaigžņu veidošanās putekļu apliem.

Jutīgs pret tālo infrasarkano gaismu, *Herschel* redz auksto putekļu un gāzu mākonus, kur zvaigznes var veidoties. Šo mākonu iekšienē ir daudz putekļaino kokonu, kas satur veidojošās zvaigznes, katrā zvaigzne savelkas lēnā gravitācijas procesā, kas var ilgt simtiem miljonu gadu. Zvaigznei sasniedzot pietiekoši lielu blīvumu, tā sāks spidēt optisko vilņu garumos. Spožums parādīsies no tās dzīmšanas mākoņa un klūs redzams ar parastajiem optiskajiem teleskopiem.

Virsūuzliktais uz infrasarkanā attēla ir rentgenstaru ainava, iegūta vienlaicīgi ar *XMM-Newton* observatoriju: infrasarkanais rāda zvaigžņu veidošanās sākumus, rentgenstari parasti rāda zvaigžņu evolūcijas beigu momentus (sk. vāku 2. lpp). *XMM-Newton* uzmanības centrā simti rentgenstaru avotu Andromedas iekšpusē, daudzi no tiem sadrūzmējušies ap centru, kur zvaigznes dabiski atrodamas vairāk sablīvētas kopā. Dažas no tām ir triecienvilņi un gruveši, kas veļas caur kosmisko telpu no eksploro-



Mākslinieka skats uz rengenstaru observatoriju *X-ray Multi-Mirror Mission* – *XMM-Newton*, kas nosaukta par godu seoram Izakam Nūtonam – angļu fizikim, matemātiķim, astrenomam, dabas filozofam, teologam. 10.XII 1999. palāstīa elliptiskā orbitā. *ESA/D. Ducros*

dēļušām zvaigznēm, citas ir zvaigžņu pāri, kas saķedējušies gravitācijas cīņā līdz galam. Šajos nāvējošos apkampienos viena zvaigzne ir jau mirusi un velk gāzi no tās vēl eksistējošā līdzdalīnieka. Gāzei krītot caur kosmisko telpu, tā sakarst un dod rentgenstarus.

Abi attēli – infrasarkanais un rentgenstaros – sniedz informāciju, ko nav iespējams savākt no zemes, tāpēc ka šie vilņu garumi tiek absorbēti Zemes atmosfērā. No Zemes redzamā mirgojošā zvaigžņu gaisma tiešām ir skaists skats, bet īstienībā satur mazāk par pusī zvaigžņu dzīves stāsta: redzamā gaisma mums rāda pieaugušās zvaigznes, turpretīm infrasarkanā – pusaudzes un rentgenstari – tās to beigu stadijās. Zvaigžņu dzīves pilnīgam aprakstam *ESA* kosmisko observatoriju – infrasarkanās *Herschel* un rentgenstaru *XMM-Newton* – ieguldījums ir nozīmīgs.

Latvijas astronomiem Andromedas galaktika² interesanta ar to, ka ar Šmidta teleskopu Baldones Riekstukalnā tur atklātas 70 novas. Miglājs M 31 skatāms arī uz Latvijas 50 santīmu pastmarkas³, kas izlaista Starptautiskajā astronomijas gadā 2009.

Avots: European Space Agency (ESA)

¹ Kosmiskā observatorija *Herschel* nosaukta par godu astronomijas pionieriem Viljamam un Karolīni Heršeliem. 14.V. 2009. pacelta orbītā ap Saules-Zemes sistēmas otro Lagranža punktu.

² Sk. A. A. Kā pie debess atrast Andromedas galaktiku M31? – ZvD, 2009, Rudens (205), 17.lpp. un Smirnova O. Novas – uzliesmojošās zvaigznes. – ZvD, 2006, Rudens (193), 10.-15.lpp.

³ Sk. Alksnis A. Latvijas Pasta pirmās astronomijai veltītās pastmarkas. – ZvD, 2009, Vasara (204), 15.-16.lpp.

KOSMOSA PĒTNIECĪBA UN APGŪŠANA

MĀRIS ĀBELE, VIESTURS VECKALNS, JĀNIS VJATERS

LATVIJAS STUDENTU DALĪBA MĒNESS MISIJĀ UN TĀS NOSLĒGUMS

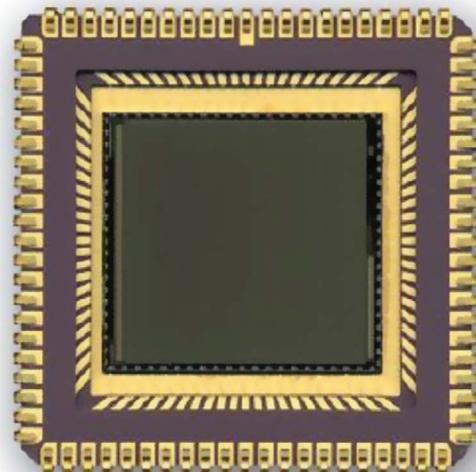
Kā jau rakstījām Zvaigžnotās Debess 2010. gada vasaras numurā, kopš 2009. gada novembra Latvijas studenti piedalās Eiropas Kosmosa aģentūras organizētajā Eiropas studentu Mēness orbitera (ESMO) projektā. Mūsu uzdevums bija izstrādāt šaurlenķa kameras optisko, mehānisko un elektronisko daļu. Kamera paredzēta kā fotokamera (pretstatā videokamerai), kas fotografē izraudzitus Mēness virsmas apgabalus atbilstoši no Zemes saņemtām komandām. Galveno projektaešanu pabeidzām 2010. gada septembrī.

Projektā piedalījās Latvijas Universitāte un Rīgas Tehniskā universitāte šādu dalībnieku sastāvā:

- Dr. Māris Ābele – projekta vadītājs;
- Kristīne Adgere – maģistre, optiskās pārvades funkcijas aprēķini, trokšņu novērtējums;
- Elans Grabs – doktorants, elektronika;
- Liene Osipova – doktorante, kameras optomehānisko parametru aprēķins;
- Elīna Rutkovska – doktorante, kameras optiskās sistēmas izstrāde;
- Rīvars Rižikovs – maģistrs, iespiedplates projektaešana;
- Viesturs Veckalns – maģistrants, elektronika;
- Jānis Vjaters – maģistrs, konsultants.

Kameras sensors

Kameras optika, elektronika un dažādi parametri, piemēram, diametrs ir saistīti ar izvēlēto optisko sensoru, tādēļ logiski ir sākt kameras izstrādi tieši ar sensora izvēli. Ievērojot to, ka kamera darbosies kosmiskās radiācijas apstāklos, izvēlējāmies Cypress Semiconductor

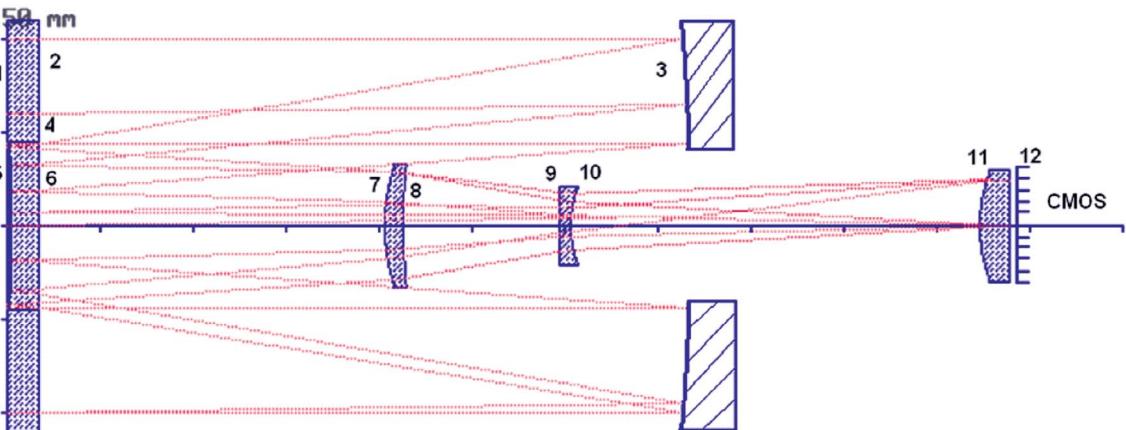


1. att. STAR 1000 CMOS tipa aktīvo pikseļu sensors.

ražoto STAR 1000 CMOS tipa sensoru (1. att.). Sensors mikroshēmā ir iebūvēts arī analogais-digitalais pārveidotājs, kas atvieglo shēmtehnikas uzdevumu. Šim sensoram ir raksturīgi ļoti lieli – 15 µm pikseļa izmēri, kas nodrošina nepieciešamo signāla/trokšņa attiecību radiācijas apstāklos. Neskatoties uz lielajiem sensora pikseļa izmēriem, spējām uzprojektēt optisko sistēmu ar augstu izšķirtspēju.

Kameras optiskā sistēma

Kamerai uzprojektējām Kasegrēna tipa šaurlenķa (apmēram 2° grādu redzeslauks) optisko sistēmu (2. att.), kas nodrošina izšķirtspēju 2 m no 300 km attāluma. Kameras ieejas apertūra ir 100 mm. Optiskajai sistēmai praktiski nav geometrisku aberāciju. Vienīgais iero-bežojošais faktors ir difrakcija, kas pieļauj izšķiršanas spēju līdz 1,5''. Gaismas intensitātes



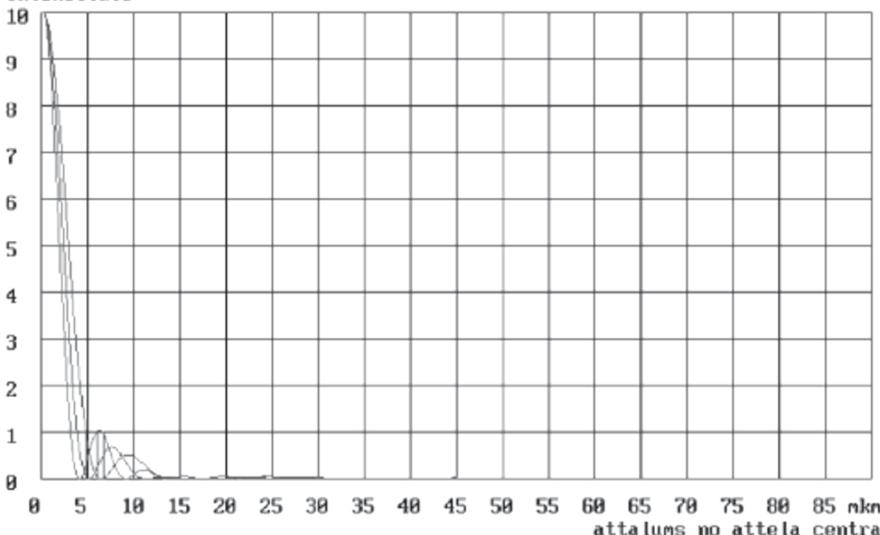
2. att. ESMO šaurlenķa kameras optiskā sistēma. Objektīva ieejā ir plakanparalēla plāksne ar virsmām 1, 2. Galvenais optiskais elements ir sfēriks spogulis 3. Pēc atstarošanās no tā gaisma no jauna iziet cauri ieejas plāksnei un atstarojas no ieliektais virsmas 5, kurai ir atstarojošs pārklājums. Attēlu uz matricas virsmas CCD formē lēcu sistēma ar virsmām 7, 8 un 9, 10 un lauka koriģējošā lēca 11. Attēls tiek projicēts uz optiskā sensora gaismjuļīgās virsmas 12.

sadalījuma aprēķins no punktveida gaismas avota ir attēlots 3. zīm. Optiskajai sistēmai parādējām izmantot sfēriskus un plakanus optiskos elementus, gan refraktorus, gan reflektorus,

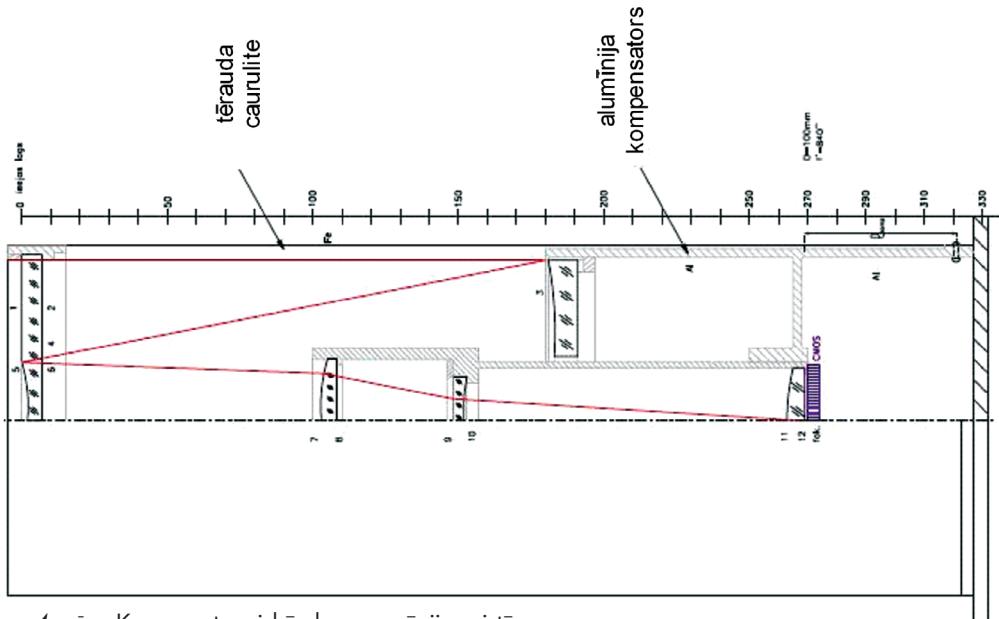
kas izgatavoti no radiācijas naturīga stikla. Radiācijas naturīgo stiklu caurlaidība nepaslikinās radiācijas ietekmē, t.i., stikls neaptumšojas.

vilna garums= .4799914 mkm difr. len.= 1.287569 '' difr. rad.= 4.916683 mkm
 vilna garums= .5875618 mkm difr. len.= 1.478196 '' difr. rad.= 6.018458 mkm
 vilna garums= .6562725 mkm difr. len.= 1.65186 '' difr. rad.= 6.722269 mkm

intensitāte



3. att. Punktveida gaismas avota enerģijas sadalījums aberāciju un difrakcijas ietekmē. Ar šiem faktoriem ir jārēķinās optiskās sistēmas projektējām.



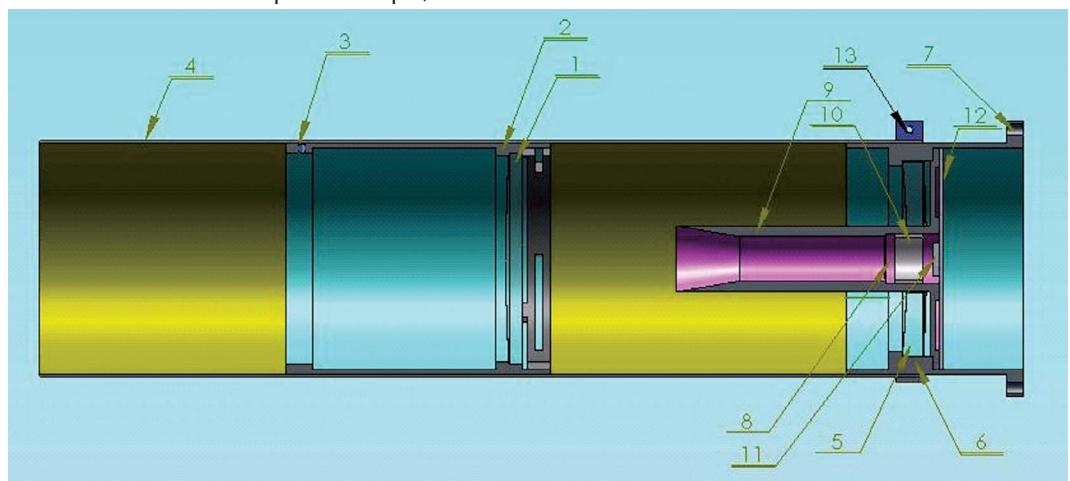
4. zīm. Kameras termiskās kompensācijas sistēma.

Kameras mehāniskā komplektācija

Kameras mehāniskā komplektācija veic svārīgas funkcijas kameras darbības nodrošināšanā:

- satur kopā dažādus optiskos elementus un elektroniskās daļas un nodrošina nemainīgu to stāvokli, t.sk. satelītu izvadot orbitā, kad rodas intensīvas ārējās vibrācijas;

- nodrošina optisko elementu termisko kompensāciju plašu termisko svārstību ietekmes novēršanai kosmiskos apstākļos;
- bloķē izkliedētās gaismas, kas atstarota no Mēness virsmas blakus novērojamajiem apgabaliem, atstarota no Zemes un pienāk no Saules, ieklūšanu un izplatīšanos kamerā.



5. zīm. Kameras CAD zīmējums kādam no sākotnējiem kameras variantiem. Attēlā ar ciparu 4 atzīmēta struktūra izkliedētās sānu gaismas bloķēšanai kameras ieejā, bet ar 9 atzīmēta struktūra izkliedētās gaismas bloķēšanai kamerā.

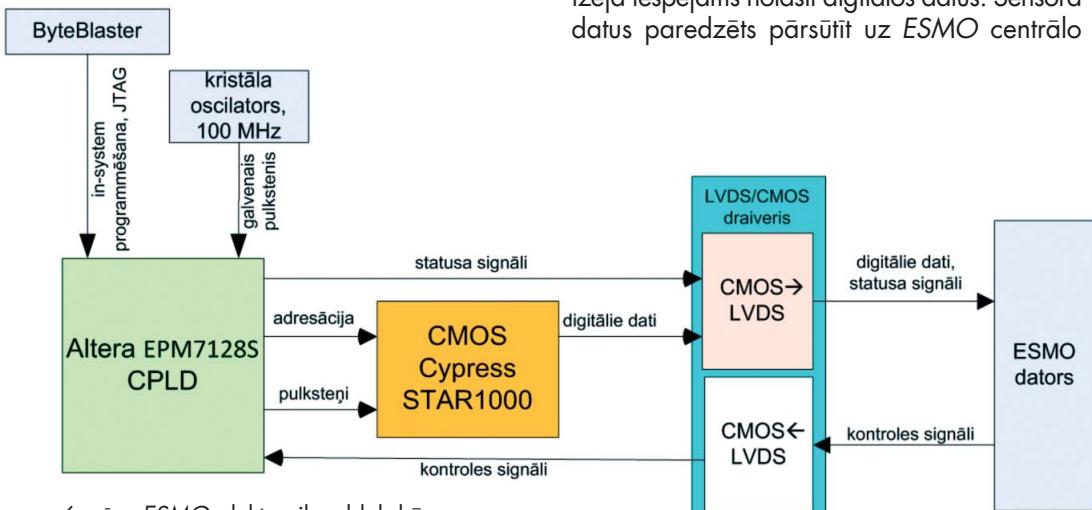
Termiskās kompensācijas mehānisma projekts attēlots 4. zīm. Kameras ieejas lēca un reflektors piestiprināti pie plānsienu tērauda caurulites (rores), bet pārējie optiskie elementi – pie alumīnija ietverēm. Kamerai siltstot, tērauds (izplešanās koeficients $11,9 \cdot 10^{-6} \text{ gr}^{-1}$) izplešas relatīvi mazāk nekā alumīnijs (izplešanās koeficients $21,9 \cdot 10^{-6} \text{ gr}^{-1}$). Tomēr, tā kā tērauda caurulites garums ir lielāks nekā alumīnija kompensatora garums, attālums starp optiskajiem elementiem, kas novietoti uz ieejas plāksnes un pārējiem optiskajiem elementiem, praktiski nemainās, saglabājot uz sensora

gaismjuīgās virsmas projicētā attēla kvalitāti.

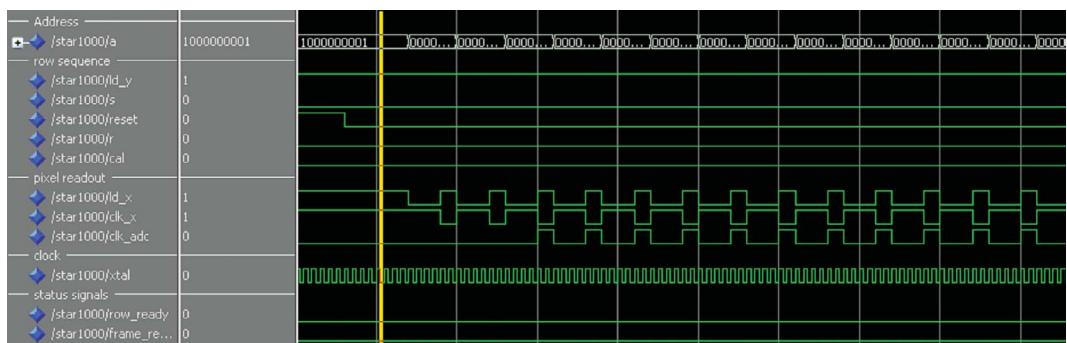
5. zīm. attēlots korpusa CAD rasejums kādam no sākotnēji projektētajiem kameras variantiem, kur redzamas arī struktūras sānu gaismas bloķēšanai.

Kameras elektronika

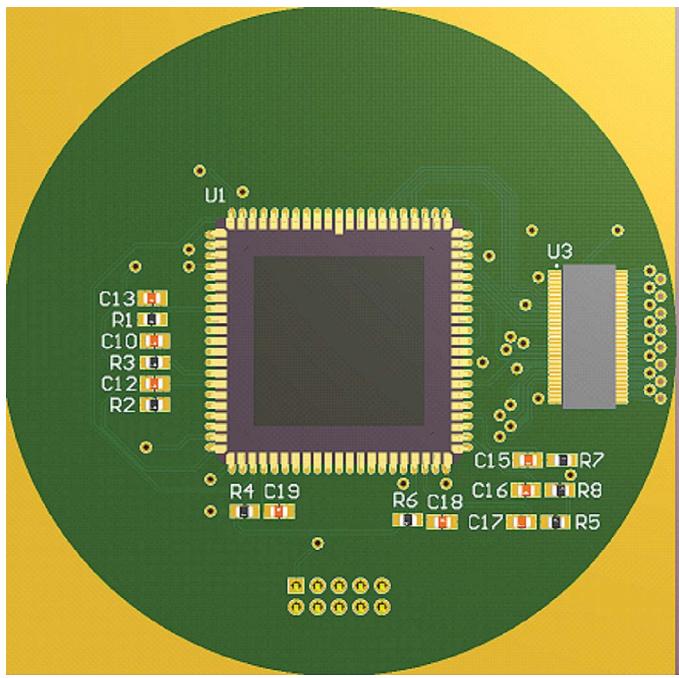
Sensoram nepieciešamo signālu ģenerēšanai paredzēts izmantot Altera CPLD (complex programmable logic device) ierīci, kas savienota ar 100 MHz kristāla oscilatoru. Kā jau minēts, sensora mikroshēmā ir iebūvēts analogais – digitālais pārveidotājs – tātad sensora izejā iespējams nolasīt digitālos datus. Sensora datus paredzēts pārsūtīt uz ESMO centrālo



6. zīm. ESMO elektronikas blokshēma.



7. zīm. Altera CPLD ģenerēti sensora vadības impulsi. Attēlā redzama pakāpeniska pāreja no rindas secības uz pikseļu secību.



8. zīm. ESMO iespiestā plates virsējās daļas (pavērsta pret kameras ieeju) projekts. Centrā redzams STAR 1000 sensors, kam pretējā pusē (zīmējumā nav attēlots) novietota Altera CPLD ierīce.

datoru (*on-board computer*), iepriekš tos no CMOS signāla konvertējot uz LVDS signālu. LVDS signāls nodrošina noturību pret traucējumiem, tajā pašā laikā patēriņot maz jaudas. Tāpat paredzēta iespēja vadības komandu saņemšanai no ESMO centrālā datora, t.sk. komandas kameras ieslēgšanai un izslēgšanai. Elektronikas blokshēma attēlota 6. zīm.

Altera CPLD programmēšana tiek veikta, izmantojot VHDL programmēšanas valodu, kā arī speciālu programmatūru un aparatu, kas izveido nepieciešamos savienojumus CPLD mikroroshēmā. 7. zīm. ir attēlota Altera CPLD ģenerēto sensora vadības impulsu simulācija.

Kameras elektronikas iespiestā plate (8. zīm.) projektēta uz apļveida pamatnes 80 mm diametrā. Lai veiktu nepieciešamos elektrisko elementu savienojumus, ir nepieciešami savienojumu celiņi ar soli 8 mili, kurus mūsu valstī elektroniskā rūpniecība vēl nespēj nodrošināt.

Darba noslēgums

Ar nožēlu atzīmējam, ka jau no paša darba sākuma bija jāsastopas ar dažādām organizatoriskām un vadības neskaidrībām no Eiropas Kosmosa aģentūras Izglītības nodaļas puses, kura vada ESMO projektu. Piemēram, sākumā tika apsolīts finansējums 175 tūkst. eiro apmērā mūsu izpildāmajai projekta daļai gan darbam laboratorijā, gan sanāksmju apmeklējumiem, gan nesejraķetes izdevumiem. Taču solīto finansējumu nepiesēkīra, turklāt mūsu komanda netika informēta un aicināta uz sistēmas prasību pārskata sanāksmi ESTEC, Niderlandē 2010. gada 22.-26. martā.

Vislielāko pārsteigumu mums sagādāja tas, ka pēc galveno projektaešanas darbu pabeigšanas mums paziņoja, ka ESMO kameru izstrādā ari Ljēzas universitāte Beļģijā, kura turklāt šos darbu jau veic kopš 2006. gada un brīdi, kad kameru izstrādāt pievāja Latvijai, nekas šajā ziņā nebija mainījies. Pēc vairāk nekā divu mēnešu abu universitāšu piedāvājumu vērtēšanas (kuras laikā nesaņēmām nevienu jautājumu), ESMO apakškontraktors SSTL mums paziņoja, ka darbus turpinās līdzšinējais izstrādātājs – t.i., Ljēzas universitāte. Tādējādi nepatiess izrādiās Eiropas Kosmosa aģentūras pārstāvja Antonio Kastro apgalvojums, ka Latvija nenonāks konkurejošā situācijā ar citām universitātēm un Latvijas daliba ESMO projektā ir garantēta neatkarīgi no iespējamās konkurences. Atzīmējam, ka vērtēšanas rezultātus līdz šim neesam saņēmuši.

Neatbildēts paliek jautājums, kādēļ mums piedāvāja veikt darbu, ko jau veic cita universitāte, un kādēļ sākumā mums ziņoja tieši pētējo – ka nekonkurēsim ar citām universitātēm. Vai tas bija Eiropas Kosmosa aģentūras Izglītības nodaļas misēklis vai kāds cits apstāklis? Bijām spara pilni ESMO projektu turpināt un esam sarūgtināti, ka projekts beidzās šādā veidā. 

KONFERENCE ASTRONOMIJA LATVIJĀ

IRENA PUNDURE

RAINIS, ZVAIGŽNOTĀ DEBESS UN DAINAS

(Nobeigums, sākums ZvD 2010/11 (210), 24.-28. lpp.)



Svētais (kosmiskais) koks – gada simbols latvju dainās. Guntas Jakobsones zīmējums

Tropiskais gads, kas atkarīgs no Saules redzamās kustības un ar ko saistīta visu gadalaiku (pavasara, vasaras, rudens, ziemas) periodiska atkārtošanās, ir $\approx 365\frac{1}{4}$ dienu garš jeb **365,2422** vidējās Saules dienas. Tropisko gadu ar 365,2422 vidējām dienām tieši lietot laika mērišanai nav iespējams, jo praktiski gadu var skaitīt vienīgi veselās dienās. Minētā iemesla dēļ lieto **pilsoniskos** gadus, skaitot dažus gadus (parasti trīs pēc kārtas) **365** dienas un tad vienu **366** dienas garu.

Laika sprīdis, kurā Zemeslode vienreiz apceļo ap Sauli, jeb, kā mēs šodien sakām, – **gads** (astronomijā zvaigžņu jeb sideriskais gads) tautasdzesmās diezgan bieži attēlots ar sakrālajiem **skaitliem**, izvietojot tos kosmiskā koka zaros, lapās, ziedos, ogās.

Latviešu folklorā kā telpas, tā laika izteicējs skaitlis visbiežāk ir **devini**. Bez tam skaitlis **9** folklorā bieži vien norāda uz minimālo laika ciklu – nedēļu (*savaiti*), latviešu senās laika skaitīšanas mēra vienību, kurā bija **deviņas dienas**. (Janīna Kursīte, 1999, 17., 18. lpp./

Svētā koka aprakstā atkārtojas trīsreiz pa deviņiem elementiem:

Sajāja bramaņi augstajā kalnā,
Sakāra zobenus **svētajā kokā**.
Svētajam kokam **deviņi** zari,
Ik zara galā **deviņi** ziedi,
Ik zieda galā **deviņas** ogas. LD 34075

**Svētais koks + 9 zari x 9 ziedi x
9 ogas = 1 + 729 = 730**

Augstais kalns – pasaules centra ekviwalents, – ar zobenu **bramaņi** (ipaši priesteri, kas nodarbojās ar zirgu upurēšanu un laika cikla atjaunošanu pie **kosmiskā** koka), nodala veco gadu no jaunā.

Tā kā senie indoeiropieši dienas un naktis skaitīja atsevišķi, tad:

**730 ir viena gada
365 dienas un 365 naktis.**

Mēness savas zvaigznes skaita,
Vaj ir visas vakarā.
Ira visas vakarā,
Auseklīša vien nebija.
Auseklītis aizteceja
Pār īuriņu Vāczemē,
Pār īuriņu Vāczemē
Saules meitas lūkoties. –
Saule, meitu izdevuse,
Lūdz pērkoni vedejōs.

Pērkoniņš aiziedams,
Sasper zelta ozoliņu.
Trīs gadiņus Saule raud,
Zelta zarus lasidama.
Visus zarus salasija,
Galotnites vien nevaid.
Ceturta gadiņa
Atrod pašu galotniti,
Atrod pašu galotniti
Aiz kalniņa lejīnā. LD 34047-4

Dainās skaidri noprojama atšķiriba starp parasto (īso) un garo gadu, kas atkārtojas katru ceturto gadu. **Cetru gadu (vasaru) laikā uzkrājas izmaiņas vērojumos:**

Trīs vasaras Sauliņi lēca
Purvā lejas rāvienāi,
Ceturtaji vasarāji
Lec ozola pazarē.

LDz 10015 (Latviešu tautas dziesmas. – R., 1.-6.sēj., 1979-1993)

Ceturtais gads, kad Saule "lec ozola pazarē", iespējams, simbolizē t.s. **garo gadu** (ar **366 dienām**) – trīs parastā garuma gadu cikla noslēgumu. /Janīna Kursīte, 1996, 109. lpp./

Salīdzinot latviešu senās gadskārtas svinību īstos datumus un nosaukumus ar tiem, kas vēlāk parādās Gregora kalendārā, redzams, ka daudzos gadījumos palikuši gan senie svinību nosaukumi, taču svinēšanas datumi par dažām dienām mainījušies. Piemēram, vasaras saulgriežos (21. vai 22. jūnijā) visgarākai dienai seko visīsākā nakts, kas dainās apdziedēta kā *Jāņu nakts*, kurā norises sākas iepriekšējā vakarā. Tāpēc latviešu gadskārtā *Jāņu* vakars ir (21.) 22. jūnijā un *Jāņu* diena svinama pēc īsākās nakts, t.i., (22.) 23. jūnijā. Pussvēte pirms Jāniem – *Zāļu* diena (kas tagad ar "regulu" noteikta *Līgo* diena, kaut gan vasaras saulgriežu svētku latvju dainas nedaudzina *Līgo* dienu):

Zāļu dienas vakarā
Pērkons Jāni stipri rāja:

Kam tas nāca tautiņās
Nepuškotu cepuriti. LD 32963

Vērojams, ka vistālākā senatnē latviešiem *gada sākums* bijis vasaras saulgriežos – **Jāņos**. Tas izteikts dainā, kur *zelta* zirnis (Saules simbols) un *ozols* (gada simbols) kopoti ar Jāni – vasaras saulgriežiem:

Es pārviedu *zelta* zirni
Par sudraba ozoliņu,
Lai tas krita skanedams
Uz Jāniša cepuriti. LD 33142

JĀNI – gada īsākā nakts un vienas dienas (nakts) svinības – varēja būt atskaites punkts nākamās gadskārtas sākumam:

Īsa īsa Jāņu nakts
Par visām naksniņqām:
Te satumsa, te izausa,
Pie Jāniša uguntīnas. LD 32891



Gada sadalījums laikos – latvisķā gads-kārtā.

Guntas Jakobsones ilustrācija

Svinamas dienas – gadalaiku iesākumi: *Meteņi*, *Ūsiņi*, *Māras*, *Mārtiņi* (*Apkūlības*).

Svinamie laiki – gadalaiku svētes: *Lieldienas*, *Jāni*, *Mīkelī* (*Apjumības*), *Ziemassvētki*.

Gada posmi starp svinībām senlatviešu gadskārtā sauktī par *laikiem*. /Marģers Grīns un Mara Grīna, 20., 21. lpp./

Gauši nāca, driz aizgāja
Ta lielaja Jāņa nakts:
Ne bij dienu, ne nedēļu,
Vienu pašu vakariņu. LD 33223

Tā mūsu senči pēc dienas garuma, t.i., dieņu no dienas vērodami Saules lēktu un rietu, varēja nonākt līdz visgarākajam laika posmam, kas ritmiski atkārtojās, t.i., gadam, un neklūdīgi noteikt, kad un cik ilgi ievērojamas gadskārtas svinības.

Latviešu gadskārtas svētes – Lieldienas, Jāni, Mīkeli, Ziemassvētki, ko svin Saules gada astronomiski svarīgos punktos, – veido pamatu latviešu senajai laika skaitīšanas sistēmai.

Šī laiskskaites sistēma, kas savas skaidribas un vienkāršības dēļ viegli iegaumējama bez uzrakstīta kalendāra un neprasā gadskārtējus pārkārtojumus vai sarežģitus aprēķinus, ir izveidota kā **mūžigais kalendārs**, kur gadskārtas notikumi paliek savās vietās nemainīgi gadu pēc gada (garajā gadā pieleicot vienu dienu Lieldienām, pārējās svinamās dienas ar to neiek izbīdītas no savas vietas).

Astronomiskie gadalaiki nav pilnīgi vienāda garuma (89-94 dienas), taču senlatviešu laiskskaites sistēmā ar astoņu laiku vienādo garumu (45 dienas x 8 laiki = 360 dienas) gadskārtu svinību vieta gadu ritumā nenojuka, jo Lieldienas un Ziemassvētkus svinēja vairākas dienas (5 vai 6) ārpus kārtas. Tā mūsu senčiem varejā būt **mūžigais kalendārs**, kurā dienas nosaukums un notikumi nemaina savu vietu gadu no gada. /ZvD, 2003, Pavasaris (179), Pielikums Latviskā gadskārtā/

Šis loģiskais un vienkāršais *senlatviešu kalendārs* ir celts gaismā Grinu – Marjera un Māras – grāmatā *Latviešu gads, gadskārta un godi* (Linkolna, 1983), taču pat hipotēzes līmenī nav pieminēts *Mitoloģijas enciklopēdijā* (Riga, 1994), kur latviešu senās laika skaitīšanas sistēmā tiek uzsvērta Mēness loma, lai gan

pētījumi liecina, ka *mēnesis kā laika mēra apzīmējums atšķirībā no Mēness kā debesu spīdekļa apzīmējuma parādās tikai 18. gadsimtā (tikai 12(l) dainas no vairākiem simtiem Mēness dainu runā par mēnesi kā par laika vienību – vai tas vien jau nenorāda uz to, ka šī laika mērvienība ir ieviesta jaunākos laikos?).*

Metat mani, metejini,
līdz Mēnešam nemetat:
Mēnešam asi ragi,
noraus manu vaiņadziņu. LD 32284

Juoneišam jūstu aužu,
Mēnesī i vārdamuos;
Kaidi roksti Mēnesī,
taidi roksti jūstenā. FS 370, 266, Preiļi

Nedaudz par Sauli kā kosmisko objektu

Kas to teica, kas redzeja,
Kad Saulite meita bija?
Mēnestiņis, tas redzeja,
Tas nojēma vaiņadziņu. LD 33810

ZVAIGŽNOTĀ DEBĒSS 2006 VASARA

* Lidz PARADIŽEI 3606 km * Jau 184 CITPLANĒTAS ZINĀMAS pie 149 ZVAIGZNĒM



* SAULES APTUMSUMS EČIPTĒ, TURCIJĀ, LATVIJĀ

* PIRMIE UZŅĒMUMI ar CCD MATRICU BALDONES RIEKSTUKALNĀ

* ASTEROIDS STEINS PĒTEIKU UZMANĪBAS LOKĀ

* IZSLUDINĀTA PIETEIKŠĀNĀS KAUFMANA STIPENDIJĀ: www.lu.lv/stipendijs/kaufmanis/index.html

Saules **vainags** – korona ar neapbrūnotu aci redzama tikai pilna Saules aptumsuma laikā, t.i., kad Mēness pilnīgi aizsedz Sauli.

Vispirms jāuzsver, ka **Saule ir vienīgā zvaigzne**, kura patiešām ietekmē un nosaka mūsu dzīvi kā individuālā, tā visas cilvēces mērogā. Tā mums dod gan gaismu, gan silda, gan faktiski arī baro, jo tieši Saules izstarotā enerģija ir tā, kas nodrošina visas dzīvās dabas daudzveidīgo ekosistēmu funkcionēšanu un to sarežģīto mijiedarbību norises, kuru gaitā rodas mums nepieciešamie pārtikas produkti. Arī pārvietošanās, resp., transports ļoti lielā mērā ir saistīts ar Saules darbības gaitā radušos fosiļo degmateriālu izmantošanu. Šo saistību, galvenokārt gan attiecībā uz Saules siltumu un gaismu, apjēdza jau mūsu tālie senči un, nespējot rast šīm parādībām racionālu skaidrojumu, bieži vien Sauli godināja un pielūdzā kā dievību.

Saules struktūra: kodols ar $R_k = 0.25 R_s$ un $T = 15.5 \cdot 10^6$ K; radiatīvā zona – $R_{r.z.} = 0.86 R_s$; konvektīvā zona – $R_{k.z.} = 1 R_s$; fotosfēra – biezums ap 500 km, temperatūra ap 5780 K; hromosfēra – biezums ap 10 000 km, temperatūra mainās no apmēram 4000 K (pie robežas ar fotosfēru) līdz 15 000 K pie augšējās robežas; **koronas (ar neapbruņotu aci redzama tikai pilna Saules aptumsuma laikā)** temperatūra ap 10^6 K.

Saules masa ir $1.99 \cdot 10^{33}$ g, vidējais blīvums – $1,4 \text{ g/cm}^3$, spožums jeb starjauda – $3,86 \cdot 10^{26}$ J/s. Pēdējais skaitlis izsaka, ka Saule izstarojot ik sekundi zaudē ap 4,3 milj. tonnu savas masas, kas veido $1,3 \cdot 10^{14}$ tonnu/gadā. Divas reizes mazāku savas masas dajū Saule zaudē arī Saules vēja dēļ, kura rezultātā starpplanētu telpā tiek aizpūsts ap $6 \cdot 10^{13}$ tonnu/gadā. Šo masas zudumu, var teikt "notievēšanas" dēļ samazinās arī Saules gravitātīvās piesaistes spēks, kas planētas notur Saules tuvumā, un tādēļ to orbitas pamazām, lai arī ļoti lēni, attālinās no Saules.

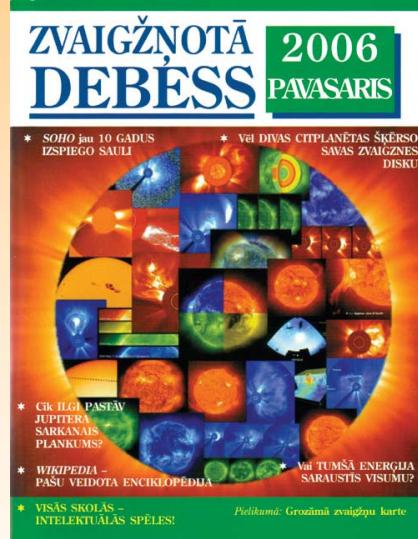
Viens no pagājušā gadsimta zinātnes vislākajiem sasniegumiem (...) ir **zvaigžņu evolūcijas teorijas izstrādāšana**, kas mums ļāvusi izprast ne tikai galvenos zvaigznēs un tātad arī Saulē ritošos procesus, bet arī daudzas

citas ar vielas un enerģijas apriti kosmosā saistītas parādības un likumsakariņas, noņemot tām astrologu un citu magu uzklāto mistisko "meikapu jeb kultūrlāni" un atklājot to patieso vietu un lomu grandiozajā Visuma mehānisma darbībā. /A. Balklavs-Grinhofs, 2002/

Šī teorija, kuras pamatu veido uz sarežģītu diferenciālvienādojumu sistēmu risināšanu balsīti aprēķini, modernā datortehnika un Saules tuvums, kas līdz ar to ļauj iegūt sevišķi precīzus novērojumu datus, ir devusi iespēju detalizēti izskaitīt Saules dzīves gājumu un likteni, sākot no tās dzimšanas protosolārajā gāzu-putekļu mākonī un beidzot ar tās lēno un mūžīgo izdzišanu, nonākot baltā pundura stadijā, kuru jau pamatoši varam uzskatīt par Saules mirstīgām atliekām.

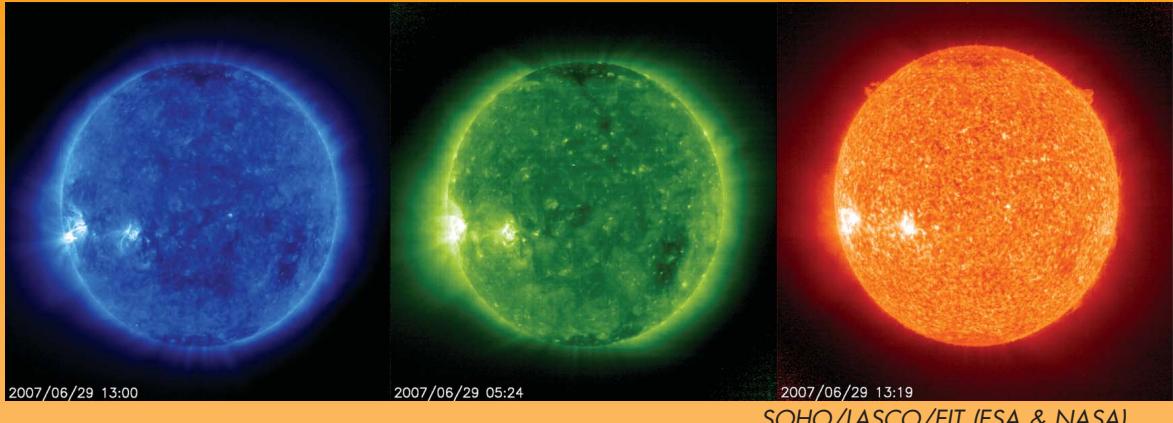
Ko tad šīs fundamentālās teorijas gaismā mēs šodien zinām par Sauli un tās mūžu?

Ne vakar ta dienīņa,
Kad Saulite brūte bij;
Tad Saulite brūte bij,
Kad Zemite radījās. D 33869



SOHO instrumentu ieguldījumu krāsainā attēlu montāžā izveidojis Stils Hills (Steele Hill).

NASA's Goddard Space Flight Center



SOHO/LASCO/EIT (ESA & NASA)

ESA (Eiropas Kosmosa aģentūra) uzdevumā Eiropas rūpniecības uzbūvētā **Saules un heliosfēras observatorija** SOHO (*SOlar and Heliospheric Observatory*) 1995. gada 2. decembrī tika ievadīta īpašā orbītā ap Sauli, lai tā riņķotu ap tā saukto pirmo Lagranža punktu, kas atrodas apmēram 1,5 milj. km attālumā no Zemes un apmēram 148 milj. km tālu no Saules, kur Saules un Zemes gravitācijas spēki līdzsvarojas. No turienes SOHO nepārtrauki uzmana Sauli, katru dienu 24 stundas sūtot mājās attēlu straumes par aktivitātēm Saules atmosfērā. SOHO attēli jau laikus brīdina arī par vētrām kosmiskajā telpā, kas var ietekmēt astronautus, pavadoņus, enerģijas un sakaru sistēmas uz Zemes. Saules vairnaga plazmas izvirdumi (sk. vāku 4. lpp.) reizēm stiepjas tālu Zemes virzienā. Šīs vētras var sagraut sakaru un navigācijas iekārtas, sabojāt pavadoņus un pat izraisīt strāvas pārtraukumus.

Divpadsmit instrumenti uz kosmiskā kuģa, kas pēta Saules iekšējo struktūru, plašo Saules atmosfēru un Saules vēju, no savas orbitas uzrādiļusi arī vairāk nekā 1000 komētu.

Saules aktīvās dzīves ilgums pēc šādiem aprēķiniem ir **12,37 miljardi gadu**, no kuriem **jau nodzīvoti ir 4,55 miljardi gadu**. Taču tas nenozīmē, ka cilvēces rīcībā vēl ir **7,82 miljardi gadu**, lai izdomātu, kā saglabāties šo nepielūdzamo dabas likumu darbinātajās dzīrnās. Faktiski tas ir jāizdomā vēl daudz ātrāk, vismaz krietiņi līdz sarkanā

Un vēlreiz Rainis: SENATNE

/Tālas noskaņas zilā vakarā –
kop. rakstu sējums, 51. lpp./

Tur burvīgā gaismā viss zaigo un laistās,
Ik skaņa tur dziesmās un saskaņās saistās;
Pār plavām, pār mežiem tur meitenes līgo,
No kalna uz kalnu jāņugunis spigo;
Visapkārt kā noslēpums drūmi guļ sils;
Tur glāžu kalns mirgo, tur ūdens pils;
Iz niedoja nāras saldsērigi smejas,
Un mēnesnīcā tur laumas viļ dejas;
Bez saulītes vakarā bāri tur dzied,
Tie bargu kungu gaitās iet...
Bet melnā čūska malj jūrā miltus,
Tos jāēd būs tiem, kam vara un viltus;
Tur karā jāj bāliņš – aust asīņains rīts,
Pret ienaidniekiem ass zobens trīts,
Tad augšā kāps pilskalns

iz senseniem laikiem,
Iz simtgadu miega caur dūmiem un tvaikiem.
Dies saulīte atkal trīskrāsaina:
Drīz zila, drīz zaļa, drīz sarkana.

milža stadijas iesākumam, kuru Saule sasniegls pēc 6,4 miljardiem gadu. Šajā brīdī Saules starjauda, salīdzinot ar pašreizējo, būs palieeinājusies 2,2 reizes, bet aprēķini rāda, ka, Saules spožumam palieelinoties 1,4 reizes, pilnībā iztvaikos pasaules okeāns, bet šādas starjaudas, skaitot no mūsdienām, Saule sasniegls jau pēc **1,1 miljarda gadu**.

Tas nozīmē, ka **lielākā daļa laika**, kurā uz Zemes ir bijusi dzīvībai labvēlīgi eksistences apstākļi, **jau ir pagājusi** un cilvēces rīcībā faktiski ir vairs tikai ap miljards gadu, lai sagatavotos šīm katastrofālajām dzīves vides izmaiņām.

1,1 miljards gadu, kas mūs šķir no būtisku izmaiņu sākuma ģeosferā sakarā ar evolūnārām pārmaiņām Saules starojumā, protams, ir milzīgs un vēl daudzu jo daudzu paaudžu mierigu dzīvi garantējošs laika spridis. Tomēr jāapzinās, ka tas tomēr ir galīgs laika posms un laiks skrien ātri. Un tādēļ visai dabīgs ir jautājums: **vai ir jau šodien redzamas kādas optimistiskas perspektīvas cilvēcei pārdzīvot savas dzimtās zvaigznes nenovēršamo galu?** Atbilde ir – principā **jā!** Abstrahējoties no daudziem un arī joti būtiskiem apstākļiem, kas saistīti ar pasašas cilvēces dzīvotgrību un dzīvotprasmi, ir jāsaka, ka gan zinātne kopumā, gan astronomi atsevišķi jau šodien strādā pie tā, lai cilvēces eksistenci nodrošinātu pēc iespējas ilgākā laika posmā. Astronomi jau tagad ar panākumiem meklē jaunas zvaigžņu sistēmas ar apdzīvošanai piemērotām planētām, uz kurām cilvēce varētu pārcelties gan dzīves telpas meklējumos, gan savas Saules mūža beigās, bet fiziķi ar ne mazākiem panākumiem risina šādam ceļojumam nepieciešamās enerģijas un citas tehniskās problēmas. /A.Balklavs-Grīnhofs, 2002/

Vēres

- <http://www.dainuskapis.lv/>
- **Arturs Balklavs-Grīnhofs.** Referāts Lūcijas Garūtas simtgadei veltītajā konferencē 16.V 2002. Jāzepa Vitola Latvijas Mūzikas akadēmijā (6 lpp., nepublicēts).
- **Brastiņu Ernests.** Dievtuļu Cerokslis jeb Teoforu Katķisms tas ir senlatviešu dievestības apcerējums. – Latvijas Dievtuļu sadraudzes izdevums, Rīga, Grāmatu Draugs, 1932.
- **Marģers Grīns, Māra Grīna.** Latviešu gads, gadskārta un godi. – Rīga, Everest, 1992.
- **Janīna Kursīte.** Latviešu folklorā mītu spogulī. – Rīga, Zinātne, 1996.
- **Janīna Kursīte.** Mītiskais folklorā, literatūrā, mākslā. – Rīga, Zinātne, 1999.
- **Irena Pundure,** 2003. Parādies tu, Saulīte... (par senlatviešu dienas un gada sadalījumu). – http://www.liis.lv/astron/IE_version/Paradies/Saule.htm

**ZVAIGŽNOTĀ
DEBESS 2008
RUDENS**

**Zvaigžnotajai
DEBESIJ 50!**

* VĒCĀKĀS GAISA KUĢIS – NEAIZSTĀJAMS ATMOSFĒRU PĒTĪJUMOS

- CITPLANĒTAS – KARSTIE JUPITERI
- Kas NOTICIS ar SEPTĪTO MĀSU PLEJĀDES?
- ASTEROĪDS ŠTEINS – IZMĀSTĀS DEBESIS!
- ZVAIGŽNOTĀS DEBESS DESMITĀ PIECGADE

Pielikumi: ASTRONOMISKĀS KALENDĀRS 2009

Paradoksāli, bet fakts: **Zvaigžnotā Debess** (<http://www.astr.lu.lv/zvd/>, <http://www.lu.lv/zvd/>), kas 2008. gada rudeni nosvinēja pusgadsimta jubileju, laikā, kad valdīja vispārējā rusifikācija, sanēma PSRS Tautas saimniecības sasniegumu izstādes bronzas medaļu par sistematisku astronomijas un kosmonautikas zināšanu propagandu **nacionālajā** valodā (PSRS Zinātņu akadēmijas paviljona Kosmos galvenā ekspozīcija *Kosmiskie pētījumi un zinātnes progress*, 1982. gads). /ZvD, 1983, Rudens (101), 30. lpp./

MARSS TUVPLĀNĀ

JĀNIS JAUNBERGS

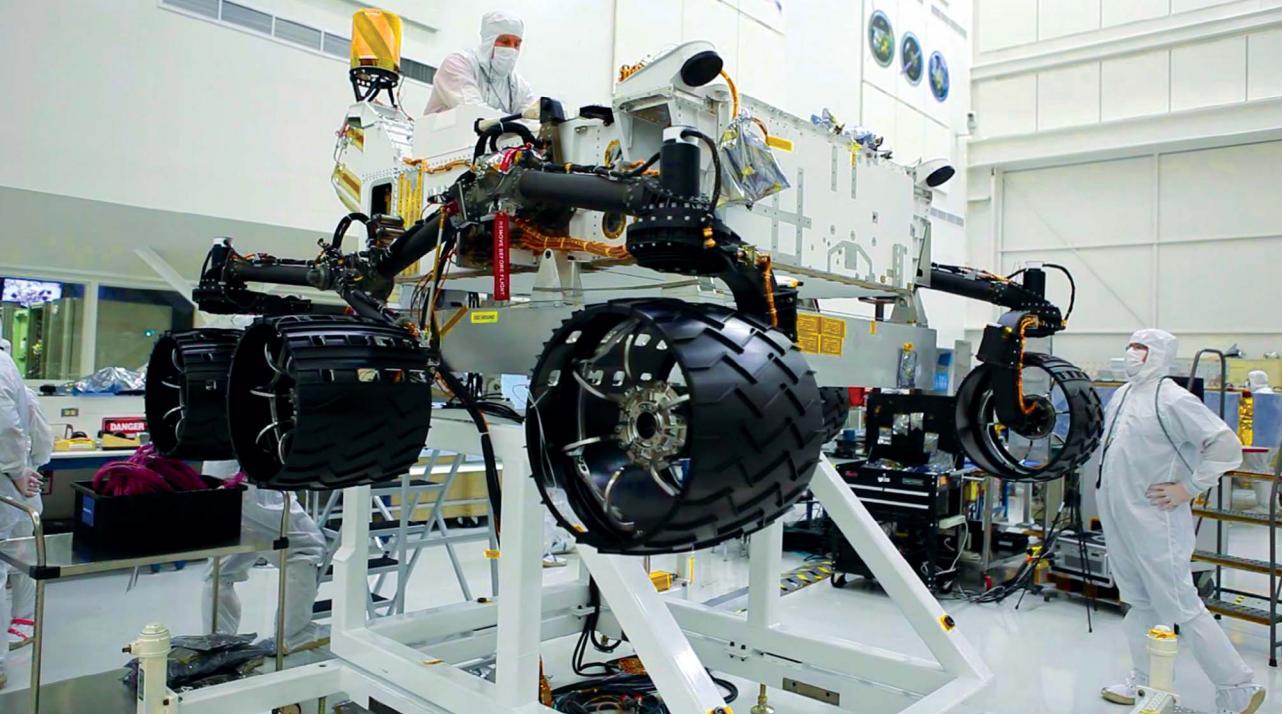
DESMIT INSTRUMENTI VIENĀ GROZĀ

Tālajā 2003. gadā, kad robotzondes *Spirit* un *Opportunity* devās uz Marsu, vien lielākie optimisti cerēja, ka tās varētu aukstajā putekļu tuksnesī izdzīvot vienu gadu, kur nu vēl pārlaist veselas četras Marsa ziemas, kad Saule vairs nepaceļas zenītā un enerģijas tik tikko pietiek, lai akumulatorus un elektroniku uzturētu virs kritiskās -55 °C temperatūras. Jau toreiz brieda iecere, ka nākamajam Marsa mobilim jābūt lielākam – tik lielam, lai pilnībā izmantotu jaudīgās *Atlas 5* nesej raketes spēju sūtīt trajektorijā uz Marsu veselas 3,6 tonnas derīgās kravas. Lielāks mobilis ir labāks, jo tā elektronikas nodalījums labāk saglabā siltumu, turklāt to var apriņķot ar radioizotopu termoelektrisko ģeneratoru, kas instrumentus nepārtraukti apgādā ne tikai ar elektrisko energiju, bet arī siltumu. Lielāks mobilis ir arī produktīvāks, jo var nest vairāk zinātniskās aparatūras, kā arī tādas ierīces, kas mazākam mobilim ir par smagām, apjomīgām vai tērē pārāk daudz enerģijas. Visbeidzot, kā pierādīja prakse, lielāks mobilis ir arī politiski svarīgāks un praktiski imūns pret budžeta apcirpšanu atšķirībā no mazākiem, zemāka profila projektiem. Tiešām, par *Mars Science Laboratory* (angl. – Marsa zinātniskā laboratorija) jeb *Curiosity* (angl. – zinātkāre) nosauktais mobilis no sākotnējām 650 miljonu dolāru budžeta prognozēm 2003. gadā ir izaudzis nu jau līdz 2,3 miljardiem, sasniedzot *Cassini* mērogu. Ar katru papildu asignejumu tas ir kļuvis vēl neaizskaramāks, jo uz šo Marsa izpētes flagmani gulstas veselas zinātnieku un inženieru paaudzes cerības. Lai segtu naudas pārtēriņu *Curiosity* projektā, Marsa izpētes budžets ir noplicināts līdz pat 2016. gadam, un nākamais mobilis varētu sekot ne ātrāk kā

2018. gadā.

No malas vērojot, nepiedien kritizēt NASA lēmumu visus līdzekļus likt uz vienu tonnu smago sešrīteņu robotu, tā vietā, lai regulāri izmantotu jau izstrādātās konstrukcijas. Pat ja risks ir liels, tieši jaunas tehnikas radišana ir viņu stiprā puse un nozīmīgākais arguments finansējuma iegūšanai. Tāpēc jāpriecājas, ka pēc divu gadu kavēšanās *Curiosity* misija šogad ir nonākusi līdz startam. Šā kuļa "pasažieri", protams, ir zinātniskie instrumenti, kas veidotī tā, lai aizpildītu būtiskus robūs cilvēces izpratnē par Marsu, galvenokārt tieši sarežģītu un izcili jutīgu ķīmisko analīžu celā. Šajā rakstā iepazīsimies gan ar svarīgākajiem, gan mazāk interesantajiem rikiem, ar ko 2012. gadā *Curiosity* robots ieradīsies kādā nogulumiežiem bagātā aizvēsturiska ezera vai upes gultnē, lai no akmeniem izlobītu liecības par Marsa senatni.

Aeročaulas sensori (saīsināti – MEDLI) pirmie saskarsies ar Marsa vidi, jau 100 km augstumā. Katra ieiešana Marsa atmosfērā ir eksperiments, un ne katram reize ir veiksmīga. Lai saprastu, cik biezu siltumaizsardzības vairogu būvēt, vajadzīgi ne tikai teorētiski modelji, bet arī dati par iepriekšējo misiju nolaišanos cauri ārējiem atmosfēras slāniem, tajā skaitā temperatūru, spiedienu un turbulenci kvēlojošo gāzu straumē, kurai pakļauta aeročaulas priekšējā virsma. Ātrums, ar kādu *Curiosity* sasniegs Marsu, būs visai liels (6,1 km/s), jo šoreiz plānētu stāvoklis nav ceļojumam tik labvēlīgs kā *Spirit* un *Opportunity* misijām 2004. gadā. Piedevām aparāts ir gandrīz trīs reizes smagāks par *Viking* un tā siltumaizsardzības vairogs būs pakļauts sešas reizes intensīvākai siltuma plūsmai nekā *Viking* zondes, kas nolaidās no elip-



Ritošās daļas montāža.

JPL/NASA foto

tiskas orbitas, nevis hiperboliskā trajektorijā no Zemes. Visi šie rekordi prasa rūpīgu dokumentēšanu, lai iegūtā informācija jautu pareizāk konstruēt nākošās Marsa zondes, samazināt šībrīža nedrošības diktētās izturības rezerves un attiecīgi palielināt nākotnes misiju derīgo kravu. Nolaišanās fāzē paredzēts fiksēt atmosfēras spiedienu un temperatūru, kā arī vējus dažādā augstumā virs Marsa virsmas. Neliela digitālā kamera nolaišanās beigās uzņems arī simtiem krāsainu fotogrāfiju, pēc kurām izsekot nolaišanās ceļu un mobīja precizo atrašanās vietu. Tomēr tas, protams, būs tikai ievads īstajai zinātniskajai darbībai, kam kalpos vairāki unikāli, speciāli šai misijai konstruēti instrumenti.

Gāzu hromatogrāfs, masu spektrometrs un lāzera spektrometrs (*Sample Analysis at Mars* jeb SAM) ir vissarežģītākais *Curiosity* instruments un ir paredzēts gaistošo vielu analizei, ar galveno mērķi atrast tieši organiskos savienojumus. Tā jutība ir desmit reizes augstāka nekā salīdzinoši vienkāršāka-

jam *Phoenix* nolaižamā aparāta masu spektrometram, tātad būs pietiekama, lai apstiprinātu metāna pēdas atmosfērā, kas pagaidām vēl tiešā veidā nav pierādītas. Vēl svarīgāki būs atmosfēras metāna un iežos atrodamo gaistošo vielu izotopu sastāva mērījumi, lai secinātu, vai tas radies nedzīvās dabas procesos (ja ^{12}C / ^{13}C attiecība būtu līdzīga kā pārējā Marsa dabā), vai arī tas ir bagātināts ar ^{12}C , ko varētu paveikt tikai dzīvie organismi, piemēram, iežos mītošas baktērijas. Sperot vēl vienu soli tuvāk dzīvības atklāšanai, gaistošie organiskie savienojumi, ja tādi no iežiem tiks izdalīti, būs pakļauti hirālajai gāzu hromatogrāfijai, kas rādīs, vai molekulās ir optiski aktīvas līdzīgi vairumam dzīvības molekulai, vai arī neaktīvas, kādas rodas nedzīvās dabas procesos. Sarežģītākās molekulās varēs ar ķīmisko reāģēntu vai karšēšanas palīdzību pārveidot, lai atvieglotu to analīzi un iegūtu precīzākus datus par molekulai struktūru.

Rentgena analīzes iekārta (*Chemistry & Mineralogy* jeb CheMin) ir vērsta uz Marsa



Divus metrus garās robota rokas vingrinājumi, imitējot darbu uz stāvas nogāzes.

JPL/NASA foto

mineraloģijas izzināšanu izvēlētajā nolaišanās vietā, kur gaidāma ievērojama nogulumiežu dažādība, tajā skaitā māli, ģipsis un varbūt pat kaļķakmens. Spīdinot rentgena staru cauri samaliem iežu paraugiem, rentgena fotokamera reģistrēs difrakcijas ainu, kura ļaus skaidri atpazīt svarīgākos minerālus. Rengena stars paraugā arī dzan ierosinās zemākas enerģijas rentgena starojumu (fluorescenci), kas ļaus noteikt visu smago elementu saturu.

Ultravioletās un redzamās gaismas spektrometrs ar lāzera lielgalbu (*Chemistry&Camera* jeb *ChemCam*) izskatās eksotisks un draudīgs ierocis, taču tā nolūki ir pilnīgi mierīgīgi. Lai analizētu attālākus akmeņus, bet ietaupītu laiku uz ilgstosiem un precīziem manevriem, miniatūrs lāzers šaus 14 milidžoulu infrasarkanās gaismas impulsus uz izvēlēta-

jiem mērķiem, bet 11 cm diametra spoguļteleskops uztvers iztvaicēto paraugu plazmas izstārotu gaismu, un ultravioletais spektrometrs analizēs atomu un jonu emisijas līnijas, nosakot relatīvo koncentrāciju tādiem elementiem kā nātrijs, kālijs, magnijs, kalcījs, dzelzs, alumīnījs, silīcijs un titāns. Diez vai šis instruments sagādās milzīgus zinātniskus pārsteigumus, taču varētu simtārtīgi palielināt analizēto paraugu skaitu un iegūt statistiski nozīmīgu pārskatu par visu tuvumā atrodamo akmeņu sastāvu.

Neitronu detektors (*Dynamic Albedo of Neutrons* jeb *DAN*) ir Krievijas zinātnieku pieņemums misijai, ar nolūku pētīt saistītā ūdens saturu grunts līdz viena metra dzīlumam. Lai arī visas iespējamās nolaišanās vietas ir Marsa tropiskajā zonā, *Spirit* un *Opportunity* mobīlu instrumenti atklāja, ka dzelzs un kalcija sulfāti pat ekvatora tuvumā satur kristālos saistītu ūdeni, un tas ir redzams arī pavadoņu izdarītajos mēriņumos. Neitronu ierīce lejup raidīs vāju neitronu starojumu, mērot to atstarošanos no grunts esošajiem protoniem, un *Curiosity* pārvietošanās laikā iegūs grunts mitruma profili.

Robota roka satur piecus mazākus instrumentus, kas paredzēti akmeņu virsmas slīpē-

Gatavošanās *Curiosity* termoregulācijas sistēmas izmēģinājumiem vakuma kamerā.

JPL/NASA foto





Milzīgās 4,5 metru diametra aeročaulas tapšana – rūpīgs roku darbs.

Lockheed-Martin foto

šanai, urbšanai, apskatei tuvplānā un apstārošanai ar alfa daļiņām, kuras no dažādiem ķimiskajiem elementiem "atlec" ar raksturīgu energiju, kā arī ierosina rentgena fluorescenci. Līdzīgie APXS analizatori jau ir analizējuši Marsa virsmu trīs agrāko misiju ietvaros un šoreiz tiek iekļauti drīzāk kā standarts, ar ko salīdzināt jaunāko instrumentu rādījumus. Tie arī ir ideāli piemēroti mēriņumu signālu uzkrāšanai naktī, kad *Curiosity* mobilis apstāsies, pieliekot robota roku kādam interesantam akmenim.

Foto un video kameras ir katras Marsa mobīla standarta ekipējums, jo bez tām nevarētu orientēties un plānot ceļu pa virsmu. Divas kameras (15 grādu un 5 grādu redzeslauki) ar divpadsmīt filtru palīdzību veidos krāsinus 1200x1200 pikselu attēlus, kurus saglabās 8 gigabaitu atmiņā. Tiesa, attēlu un jo īpaši video

pārraidi uz Zemi ierobežos sakaru jauda, tāpēc attēlu raža no *Curiosity* būs visai līdzīga kā no tagadējās *Opportunity* misijas – tikai daži desmiti attēlu dienā. Mobilā operatoriem uz Zemes būs iespējas apskatīt visu attēlu un video samazinātas versijas, lai tad norādītu, kurus failus pārraidit pilnā izšķirtspējā un ar minimālu datu kompresiju.

Meteoroloģisko instrumentu kompleks turpinās agrāko Marsa izpētes aparātu iesāktās meteoroloģisko novērojumu tradīcijas, visas *Curiosity* misijas laikā ik stundu nomērot gaisa un virsmas temperatūru, vēja ātrumu un virzienu, kā arī ultravioletā starojuma intensitāti. Nekustīgajiem *Viking* aparātiem meteoroloģiskās stacijas turpināja strādāt arī pēc tam, kad ķīmiskās analīzes iekārtas bija izsmēlušas savas iespējas. Lai arī *Curiosity* pārvietosies un analīzes arvien jaunus akmeņus, tomēr pienāks

laiks, kad tā smalkie instrumenti būs nolietoti, mehānismi nodilusi vai putekļu ieķilēti, taču vienkāršie temperatūras sensori strādās, kamēr vien radioizotopu ģenerators dos pietiekamu jaudu. Vai tas būs pēc 10, 15 vai 20 gadiem, bet galu galā pienāks brīdis, kad strādās vairs tikai šie termopāri, turpinot pārraidīt uz Zemi ikdienas pierakstus par Marsa cikloniem, putekļu vētrām un apgaismojuma apstākļiem.

Saites:

Marsa mobīla Curiosity mājas lapa: <http://marsprogram.jpl.nasa.gov/msl/>
Tehnisko problēmu un budžeta pārtēriņa analize: <http://www.thespacereview.com/article/1319/1>
Smagsvara aparātu bremzēšanās Marsa atmosfērā:
<http://trs-new.jpl.nasa.gov/dspace/bitstream/2014/39664/1/05-3869.pdf> 

Ja Curiosity pārcietis ceļojumu un dzīvos uz Marsa ilgi, tad 2004. gada 3. janvāris varētu kļūt par pēdējo dienu vēsturē, kad uz Marsa virsmas nebija nekādas robotu aktivitātes. Vairums no Curiosity sistēmām ir pietiekami universālas, lai tās kalpotu arī nākamajam NASA Marsa robotam, kura mērķis būs paraugu kolekcijas veidošana, kā arī palīdzētu uz Marsa nogādāt nelielu raketi paraugu transportam uz Zemi.

❖ ŠOVASAR JUBILEJA ❖ ŠOVASAR JUBILEJA ❖ ŠOVASAR JUBILEJA ❖

Pirms **75 gadiem – 1936. g. 13. septembrī** Mērsragā dzimis **Edgars Bervalds**, inženieris celtnieks, radioteleskopu antenu konstrukciju speciālists, LZA Radioastrofizikas observatorijas līdzstrādnieks (1963), profesors makrovides mehānikas specialitātē (1993). Tehnisko zinātņu kandidāta disertāciju *Pētījumi par pilnīgi grozāmu parabolisko antenu spoguļu nesošo karkasu optimālo shēmu izveidošanu* (kriev.) aizstāvējis (1980) Ķeņingradas Inženierceltniecības institūtā, pēc zin. grāda nostrifikācijas (1992) inženierzinātņu doktors, LZA koresp. loceklis astronomijā (2000), Venuspils Starptautiskā radioastronomijas centra direktors (1996-2005). Monogrāfijas *Прецизионные конструкции зеркальных радиотелескопов* (1990, 526 lpp.) autors (līdzautors V. Polaks). Sk. par jubilāru vairāk Inženierzinātņu doktoram Edgaram Bervaldam – 60 un Bervalds E. Lidzsvara meklējumos sevi un Visumā. – ZvD, 1996, Vasara (152), 20.-23. lpp.

I.P.

❖ ŠOVASAR ATCERAMIES ❖ ŠOVASAR ATCERAMIES ❖

Pirms **100 gadiem – 1911. g. 1. septembrī** Krāslavā dzimis **Izāks Rabinovičs**, Latvijas matemātiķis, astronomijas vēsturnieks un aktīvs zinātnes popularizētājs, LPSR ZA Radioastrofizikas observatorijas līdzstrādnieks (1964-1972), Zvaigžnotās debess (1965-1972) un *Astronomiskā kalendāra* (1969-1977) redakcijas kolēģijas loceklis, vairāku grāmatu autors. Miris Rigā 1977. g. 6. novembrī. Sk. vairāk Zvaigžnotajā debesi: *Cimahoviča N. Astronomijas vēsturnieka jubileja. I.Rabinoviča astronomijas un matemātikas vēsturei veltīto publikāciju saraksts.* – 1971, Vasara (52), 57.-60. lpp. un *Daube I. Atvadu rindas Izākam Rabinovičam.* – 1978, Pavasaris (79), 62.-63. lpp.

Pirms **75 gadiem – 1936. g. 2. augustā** Rigā dzimis **Māris Jansons**, fizikas habilitētais zinātņu doktors (1986), profesors optikas specialitātē (1989), LZA akadēmikis (1993). Sava tēva Ludviga Jansona aizsäkto darbu tālākattīstītājs, LU Atomfizikas un spektroskopijas institūta dibinātājs un pirmais direktors (1994-1997). Miris Rigā 1997. g. 18. septembrī. Latvijas Zinātņu akadēmija iedibinājusi Ludviga un Māra Jansonu vārdbalvu (1999) jaunajiem zinātniekiem. Sk. vairāk Jansons J. Fizikas profesors Māris Jansons (1936-1997). – *Zvaigžnotā Debess*, 2007, Pavasaris (195), 34.-40. lpp.

I.D.

ATSKATOTIES PAGĀTNĒ

JĀNIS KAULIŅŠ

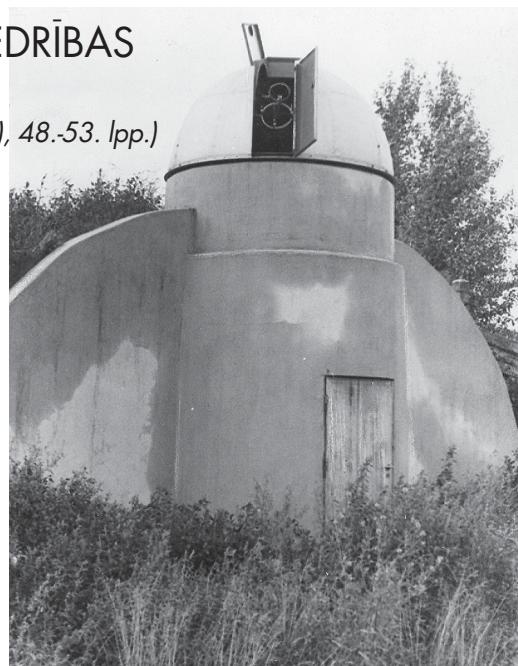
LATVIJAS ASTRONOMIJAS BIEDRĪBAS OBSERVATORIJA SIGULDĀ

(Turpinājums, sākums ZvD 2010/11 Ziema (210), 48.-53. lpp.)

Lielais teleskops

Īsi par teleskopa autoru. Blumbaha spoguļteleskops un tā priekšteči. Teleskopa darbība Rīgā, tās problēmas. Pārceļšanās uz Siguldu. Paviljona būve un instrumenta montāža. Pirmie novērojumi. Galvenie optiskie parametri. Teleskopa galvenie mezgli, to uzbūve. Montējuma problēmas. Darbības beigas.

Te būs mazliet vietā atkal pārcelties no Siguldas uz Rīgu, kur tika kaldināti spozi panākumi amatieru astronomisko instrumentu būvē, ievērojot gan paša darba sarežģītību, gan grūtības dabūt pat visvienkāršākos materiālus, kas jau nāku paaudžu lasītajam varētu viest krietnu izbrīnu un pat zināmu neticību, jo viņš ir pie-



M. Gaiļa būvētais 220 mm reflektors paviljona Rīgā, Ventspils ielā.
LAB arhīva foto

radis, ka tikai iespējams naudas trūkums var traucēt kaut ko nopirkst vai izgatavot.

Instrumenta autors un izgatavošanas darba grupas vadītājs bija Mīkelis Gailis (1918-1979). Pēc profesijas viņš bija augsti kvalificēts elektroiekārtu inženieris un lielu daļu darba mūža pavadīja Latvenergo Augstsprieguma tīklos. Izcilas praktiķa-mehāniķa iemaņas, izpratne par elektroiekārtām, akurātība un, protams, mīlestība uz astronomiju bija tas pamats, uz kā tāpa divi unikāli pašu spēkiem izgatavoti instrumenti – sākotnēji lieliskas kvalitātes 220 mm reflektors un vēlāk – 500 mm reflektors, kas, godinot izcilā latviešu fiziķu un astronoma pieņīmu, ieguva Friča Blumbaha vārdu. Saīsināti bieži lietoja apzīmējumu BST-500 – 500 milimetru Blumbaha spoguļteleskops vai pat vienkārši BST.



Pie instrumenta tā autors.

LAB arhīva foto

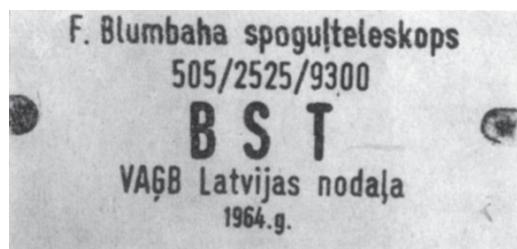
Rīgā 50. gadu beigās M. Gaiļa vadibā tāpa 220 mm Nūtona sistēmas teleskops. Tas bija tiem laikiem paliels amatieru instruments ar klasisku konstrukciju – ekvatoriālo montējumu un slēgtu tubusu. Instrumentu uzstādīja ku-polveida paviljonā, kas atradās Ventspils ielā 56/58. Šā instrumenta būves laikā, darbiem sokošies viegli un raiti un sanākot kvalitatīvam produktam, radās doma par kaut ko grandiozu, tiem laikiem nebijušu.

Tā jau ap 1959. gadu parādījās pirmās 500 mm teleskopa un tā paviljona skices. Tika uzbūvēta atbilstoša lieluma spoguļu slīpēšanas mašīna un ar VAGB Centrālās padomes pali-dzību sadabūta spoguļa sagatave – apmēram 80 mm biezs vajadzīgā diametra stikla disks.

Spoguli izslipēja 1961./1962. gadā. Kva-litatīvā atstarojošā pārklājuma uzklāšana Lat-vijā tolaik nebija iespējama, tādēļ spoguļi veda uz Krimu, kur Krimas Astrofizikas observatorijas darbničās to aluminizēja. Pats instruments uzbū-vēts nepilnu trīs gadu laikā.

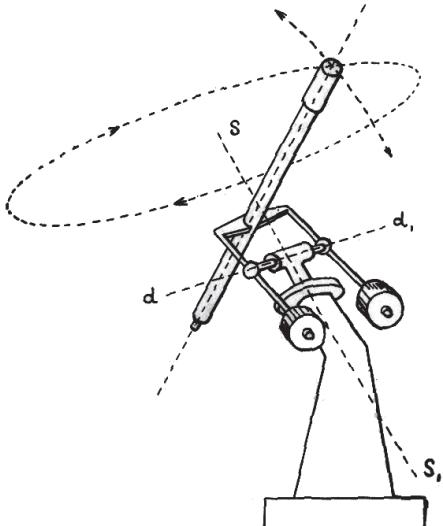
Teleskopa galvenie tehniskie parametri bija šādi:

- galvenā spoguļa diametrs – 505 mm,
- sistēma: maināma; galvenais fokuss un Nūtona fokuss – 2525 mm (taisnības labad jāsaka, ka diagonālpogulis un tā mezgls nekad netika izgatavoti). Kasegrēna fokuss – 9300 mm;
- sekundārā spoguļa diametrs – 140 mm.



Pie teleskopa piestiprinātā plāksnīte ar nosau-kumu un optiskās shēmas galvenajiem parametriem: galvenā spoguļa diametru, galvenā un Kasegrēna fokusa attālumu.

LAB arhīva materiāli



124f. zīm. dd — deklinaciju ass, ss — stundu ass.

Liektais kolonas montējuma shēma.

No Žaggers A. Vispārigā astronomija. – Rīga, 1940, 128. lpp.

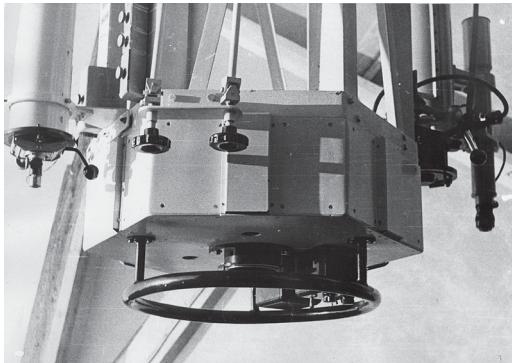
Montējumam tika izraudzīts rets variants, t.s. liektā kolonna, principā diezgan piemērots šāda veida teleskopam, taču vēlak lielā mērā bija piedzīvoto neveiksmju cēlonis.

Rīgā instruments darbojās no 1965. līdz 1970. gadam. 1971. gadā to demontēja un pārveda uz Siguldu. Pēc paviljona būves un instrumenta montāžas tas, kaut arī ierobežotā veidā, atsāka funkcionēt 1974. gada ziemā.

Teleskopa atrašanās vieta Siguldā (± 10 m pēc Google Earth):

- $57^{\circ}09'39,87''$ Z pl.
- $24^{\circ}50'57,04''$ A gar.
- h=99 m pēc Google Earth; pēc topogrāfijas h=98,3 m.

Tubusa konstrukcija bija valēja – sešstūraina ferma, kas sastāvēja no vairākiem kopā saskru-vētiem posmiem. Paši posmi bija pa daļai knie-dēti, pa daļai – metināti. Konstrukcijas mate-riāls bija 50 mm profila leņķdzelži – gandrīz vai vienīgais pieejamais variants. Par tādu luk-susu kā alumīnija caurules vai profili pat sapnot nebija jēgas. Tubusa lielais svars (kopā ar spoguli un spoguļa kompensācijas mezgla pre-svariem – ap 250 kg) radija lielas problēmas



Teleskopa spoguļa daļa. Pa kreisi redzama gida okulāra daļa. Tai blakus pa labi – pārbīdāmie balansēšanas atsvari. Vidū, prieķsplānā – deklināciju ass bremzes un gidešanas rokturi, pa labi – meklētājs.

LAB arhīva materiāli

montējuma balansēšanā un piedziņas kvalitātē, ko tā arī īsti nekad neizdevās pārvareit. Pats monolītais spogulis sver gandrīz 40 kg, taču mūsdienu materiāli un konstruēšanas paņēmieni ļautu visai teleskopa kustīgajai daļai iekļauties 100-120 kg robežās, kamēr tolaik tā svēra pāri par pustonu!

“Miera stāvoklī” galveno spoguli aizsargāja sešu skārda sektoru aizvars.

Sekundārais spogulis vai galvenā fokusa mezgls izvietojās iekarīnātā, nospriegotā krustā, ko varēja aksiāli pārvietot pa tubusu, lai fotoplate būtu aptuveni fokālajā plaknē vai arī spogulis pareizajā vietā. Galvenā fokusa (vai sekundārā spoguļa) mezgla justēšanu veica ar masīvas caurulveida skrūves palīdzību.

Teleskopa statīvs bija kolonna liektas, no tērauda leņķiem metinātas konsoles veidā, kurās galā atradās polārās ass atbalsta gulnis. Statīvam bija mīksta 5 mm bieza alumīnija skārda apšuvums, un tā iekšpusē izvietojās polārās ass piedziņas motori un mehānisms, ieskaitot samērā neliela diametra (ap 250 mm) bronzas gliemežzobratu. Savukārt deklināciju ass bija iestiprināta uz polārai asiņ galā esoša masīva, lieta cilindriskas formas čuguna bloka. Pie deklināciju ass izvietojās arī smalko kustību skrūve ar bremzi; kardānpārvadi šos mezglus

savienoja ar vadības rokturiem tubusa spoguļa galā.

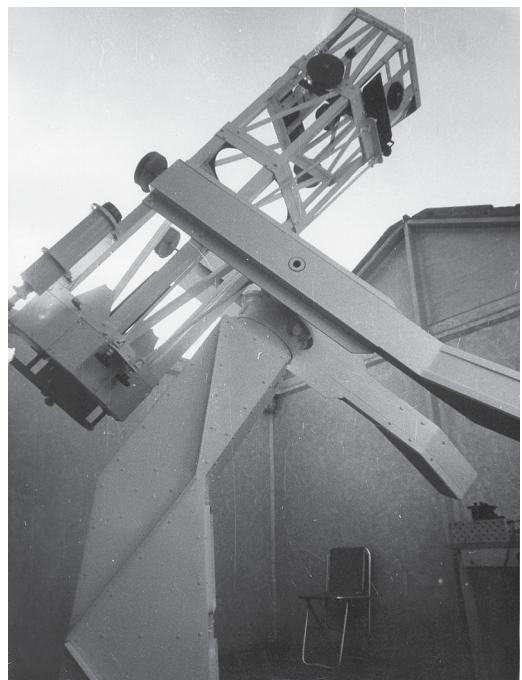
Deklināciju ass galos bija piestiprinātas divas paralēlas sviras. To vienā galā atradās tubuss, bet otrā – masīvi čuguna pretsvari.

Viss instruments bija akurāti krāsots ar baltu emaljas krāsu.

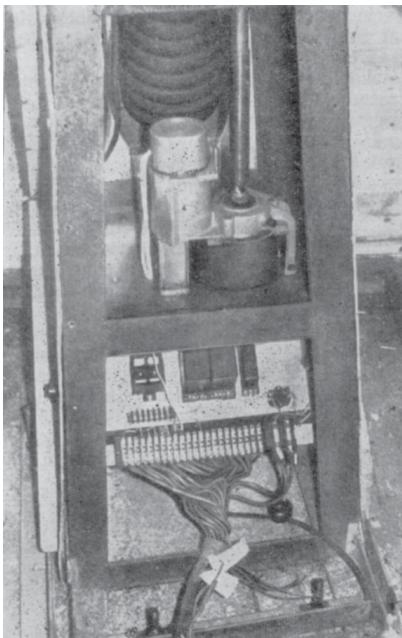
Teleskops un tā mezgli redzami vairākos šeit pievienotos attēlos.

Polārās ass piedziņas mehānisms bija ievērības cienīgs ar konstrukcijas oriģinalitāti. Elektriskā vadība varēja notikt tiklab no izolētās aparātu telpas, kā arī no pults pie paša teleskopa.

Aparātu telpā atradās statnis ar trim galvenajām daļām: vadības releju bloku, frekvenču ģeneratoru un piedziņas bloku. Regulējams lampu konstrukcijas ģenerators formēja 36,1 Hz frekvences maiņstrāvu (nesamērojams periods ar 50 Hz, lai mazinātu tīkla frekvences iespaidu). Ģenerēto frekvenci, ko izmantoja



Teleskopa kopskats pēc tā uzstādišanas Rīgā.
LAB arhīva materiāli



Motori vadības statnī. Pa labi augšā – sinhronais motors, vidū – reduktors, pa labi apakšā – selsins.

No Maslovskis A. Fr. Blumbaha 500 mm spoguļteleskops atkal strādā! – AK 1976, 158. lpp.

sinhronā motora¹ darbināšanai, nelielās robežās varēja mainīt, tādā veidā veicot gidešanu pa rektascensiju. Sinhronais motors bija mehāniski savienots ar selsinu līnijas² pirmo mašīnu. Tālāk pagrieziena lenķa signāls pa vadiem nonāca pie otra selsina, kas atradās teleskopa statīvā un bija sajūgts ar attiecigu reduktoru polārās ass griešanās piedziņai.

Uzstādot teleskopu Siguldā, sākotnēji bija doma polāro asi griezt ar tiešu sinhronā motora piedziņu, barojot to no pusvadītāju ģeneratora, ko vieglāk atsaistīt no elektroapgādes tikla

¹ Speciālas konstrukcijas maiņstrāvas elektrodzinējs, kā rotācijas frekvence atrodas precīzā saskaņā ar barojošā sprieguma frekvenci.

² Selsinu pāris ir speciālas konstrukcijas elektriskās mašīnas, kas ir sajūgts elektriski un, pagriezot vienas mašīnas asi, otras ass precīzi atkārto pirmās pagriešanos.

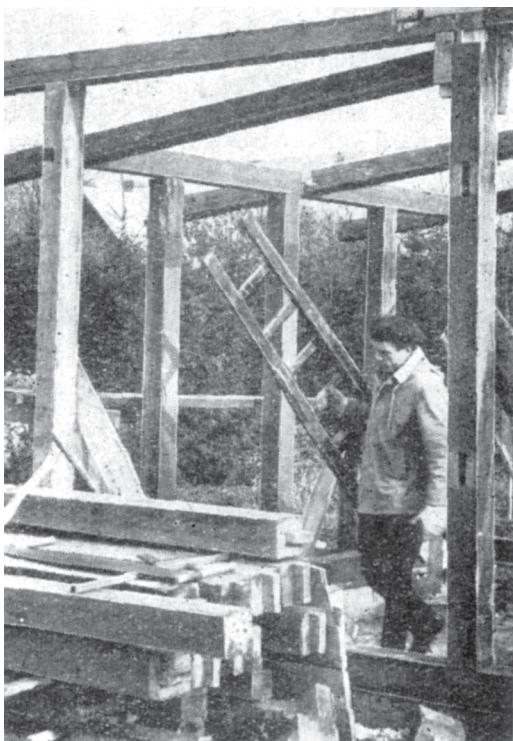
ietekmes un arī vadīt. Tomēr gan mehānisku, gan elektronikas grūtību dēļ no šīs idejas atteicās un atjaunoja veco konstrukciju.

Siguldā instruments darbojās no 1974. līdz 80. gadu vidum – par to tālāk.

Teleskopa liktenis

Teleskopa ierašanās. Paviljona būve un instrumenta montāža. Pirmā gaisma un novērojumi. Cīņa par gaitu un līdzsvaru. Montējums nav pilnvērtīgi atdzīvināms... Mazie astrogrāfi. Nojaukšana.

1971. gadā Blumbaha teleskops tātad pārcēlās uz Siguldu, jo Rīgā tam atrasties vairs nebija iespējams. Bet tam vēl dažus gadus nācās pavadīt izjauktā veidā observatorijas noliktavu šķūnišos. Kā tika minēts, tā gada vasarā jau bija sagatavota vieta betonēšanas darbiem



P. Rozenbergs Blumbaha teleskopa paviljona būvdarbos. 1972. g.

LAB arhīva foto



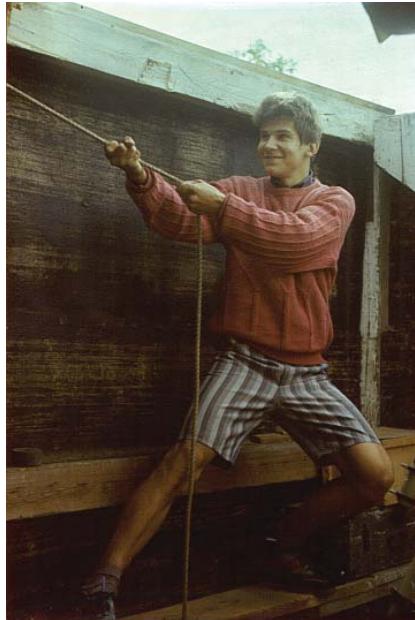
Raksta autors pārbauda astrogrāfa piedziņas mehānismu. 1973. g. jūlijs.
J.Vosa foto

un vēlāk rudenī tie arī tika paveikti. Pamats un teleskopa balsta bloks dabūja kā nākas "nostāvēties", bet nākamajā vasarā sākās paviljona būve. Pateicoties J. Mieža, L. Šmita, P. Rrozenberga, I. Platā, A. Maslovska un M. Dīriķa pūlēm, rudenim nākot, paviljons jau bija zem jumta. Pirmo reizi nopietnākos darbos iesaistījās arī raksta autors.

Te jāizsaka pateicība ZA Baldones Radioastrofizikas observatorijai, kas šai vajadzībai atdeva kokmateriālus no dažām tās teritorijā



Ērgla Gamma 1993. g. Blumbaha paviljons ar atbūdītu jumtu. Priekšplānā D. Bekers. I. Vilka foto



Ērgla Delta 1994. g. Paviljona jumta atvēšana.
I.Vilka foto

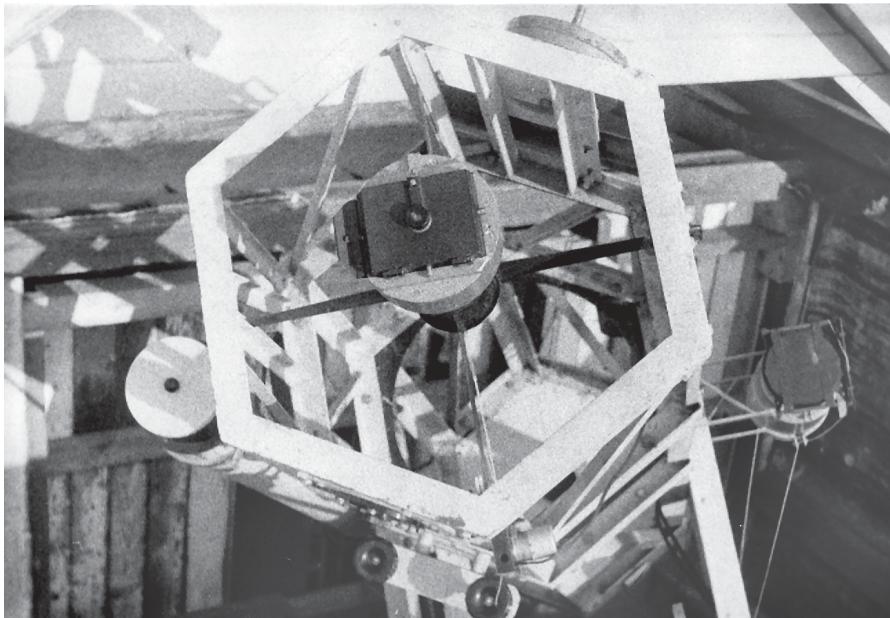
nojauktām būvēm.

Paviljons bija uz lentveida betona pamata novietota koka karkasa būve ar atbūdāmu skārda jumtu uz koka karkasa. Jumts bīdījās pa sliedēm, un tā pārvietošanai bija vajadzīgs samērā liels spēks. Tāpēc šai vajadzībai izmantoja virvju trīsi.

Teleskopa telpas izmēri bija 5x5 m, tai blakus atradās 5x2 m liela aparātūras telpa, bet galā vēlāk piebūvēja nelielu noliktavu.

Pats instruments balstījās uz 12 mm diametra skrūvēm, kas dzīļi iebetonētas 1,5 x 1,5 x 1,5 m, t.i., 3,375 m³ vai ap 10 t smagā betona blokā.

Balstoties tikai uz entuziastiem un viņu valas-brīziem, darbi neritēja tik ātri, cik gribētos, un paša instrumenta montāža sākās tikai nākamajā, 1973. gadā. Daudzi zīmējumi un shēmas tomēr nebija tik skaidras, kā gribētos. Daudzas detaljas glabāšanas laikā bija cietušas no mitruma un rūsas. Tā, piemēram, deklināciju ass vītnes nācās tīrit ar smalko vīlti un smilšpapīru, jo lielie M75x4 uzgriežņi bija pamatīgi ierūsējuši. Dalēji tieši šis apstāklis vēlāk ļoti apgrūtināja vienmērīgas teleskopa gaitas iegūšanu.



Teleskops pēc uzstādišanas Siguldā, 1974. g. Redzama galvenajā fokusā uzstāditā kase 9x12 cm fotoplatēm. Pa labi – astrokamera ar objektīvu *Industar-3*. LAB arhīva materiāli

Lidz ziemai tomēr daudz kas jau bija padarīts, un 1974. gada janvārī amatieru grupa ar J. Vosu, M. Auziņu (tagadējo LU rektoru) un raksta autoru sastāvā ieguva "pirmo gaismu". Galvenajā fokusā izdevāsnofotografēt Mēnesi. 9x12 cm ORWO stikla fotoplates tika attīstītas turpat novērotāju mājiņā. Dažas pat bija atzīstamas par veiksmīgām. Diemžēl šie uzņēmumi nav saglabājusies.

Mēģinājuminofotografēt tai laikā redzamo Kohouteka komētu nebija veiksmīgi, jo sekosanas mehānisms nestrādāja kā nākas un to kaut cik noregulēt izdevās tikai 1974. gada vasarā.

Vairāki nākamie gadi pagāja cīņā ar vadības mehānisma kaprīzēm. Korozijas skartie gultni un slīdvirsmas radija lielu berzi un traucēja vienmērīgu griešanos. Lielā masa un montējuma sarežģītā konfigurācija teleskopa lidzsvarošanu padarija ārkārtīgi grūtu. Turklat tas bija jādara pēc katras sīkākās izmaiņas. Nelaime bija arī konstrukcijas klūda, kuras dēļ

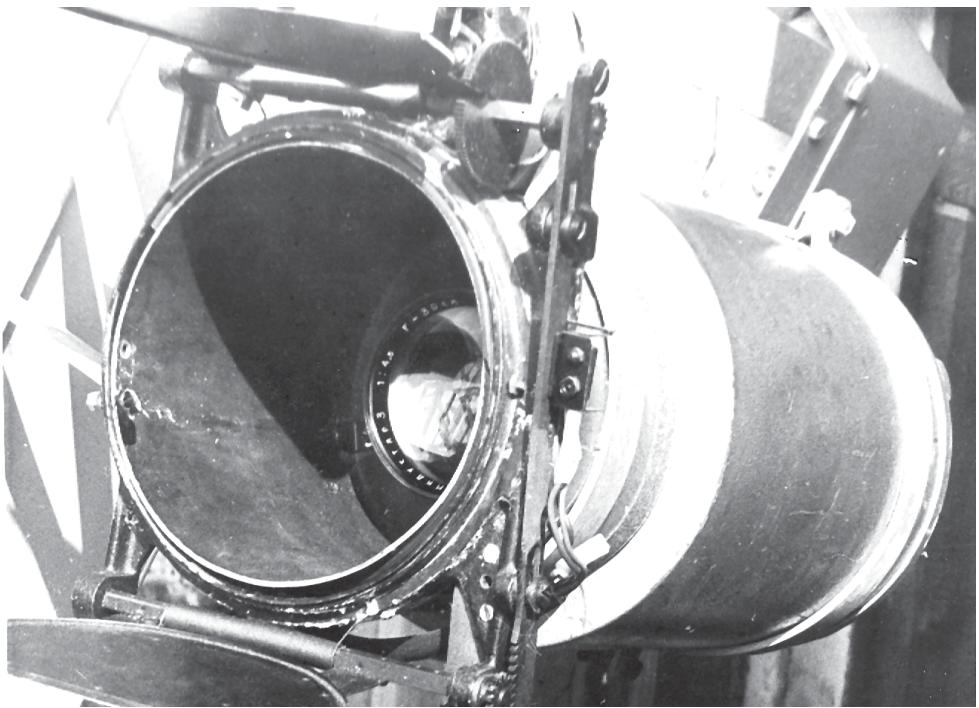
noteiktās pozīcijās tubusa pretsvaru "ķepas" kērās aiz kolonnas.

Neraugoties uz to, šai laikā izdevās iegūt dažu labu vērtīgu novērojumu, galvenokārt komētas (piem., Vesta komēta) un asteroīdi – (1) Ceres, (8) Flora, (15) Eunomia, (433) Eros, (471) Papagena un citas, pilns Mēness ap-tumsums 1982. gada 9. janvārī.

Fotografēšana galvenajā fokusā bija neērta un ne vienmēr mērķtiecīga, tāpēc teleskops "apauga" ar mazākiem instrumentiem – astro-kamerām, kas bija izveidotas uz aerofotoob-jektīvu (*Industar-3*, *Industar-52*, *Uran-16*) bāzes.

1980. gadā galvenais spogulis Krimā ieguva jaunu aluminizējumu. 1981. gada rudenī paviljonā uzstādīja arī V. Gedrovica un autora izgatavoto laika dienesta iekārtu, kura vasarā tika izmantota pilna Saules aptumsuma novē-rojumos Sibīrijā, Kopjevas ciemā.

Par Blumbaha spoguļteleskopu, tā būvi un atjaunošanu nolasīts referāts VII amatieru te-leskopbūves kolokvijā Maskavā (M. Dīriķis,



Astrokamera ar atvērtu objektīvu.

LAB arhīva materiāli

L. Začs, A. Rudzinskis, I. Leinerts).

Ap to laiku nonācām pie atzinās, ka galvenā novērojumu daļa notiek nevis ar pašu BST-500, bet ar tā tubusam piemontētajiem mazajiem instrumentiem. Gaitas regulēšanas grūtības, fotografēšanas neērtība, pastāvīgā vajadzība pēc piņķerīgās līdzsvarošanas – tas viess lielo teleskopu darīja gandrīz neizmantojamu. Lai fotografēšana ar mazajām kamerām būtu ērtāka, tika pieņemts smags lēmums masīvo tubusu daļēji demontēt, noņemot spoguļa un galvenā fokusa posmus un atstājot vienīgi vidējo daļu. Pie tās pastāvīgi bija pievienotas 1-2 astrokamerās.

1988. gadā Biedrība ieguva lielisku, LOMO izgatavotu 130 mm refraktoru. Tas bija nāves spriedums BST-500. Atlikušo montējuma daļu nojauca, bet tās vietā uzstādīja jauno instrumentu, par kuru debess spīdekļu demonstrēšanai bija grūti iedomāties ko labāku. Instruments bija piemērojams arī fotografēšanai.

No vecā instrumenta elektriskās un mehā-



Ērgla Gamma 1993. g. Skats Blumbaha teleskopa paviljonā. Redzams 130 mm refraktors.

I. Vilka foto

niskās daļas nekas lāgā izmantojams vairs nebija. Taču optiskā daļa ir rūpīgi saglabāta. Galvenais spogulis, kam atkal atjaunots alumīnīzējums, glabājas Kuldīgā pie viena no mūsu labākajiem teleskopu būvētājiem J. Kārkliņa, bet hiperboliskais spogulis – pie autora, un tie abi gaida labākus laikus. Ir idejas...

(Nobeigums sekos)

KOSMOSA TĒMA MĀKSLĀ

JĒKABS ŠTRAUSS

VISUMA TĒMA FILATĒLIJĀ

(12. turpinājums)



NEREDZAMĀS FRONTES CĪNĪTĀJI

Parasti ļaužu prātos un atmiņas paliek kosmonautu, astronautu un taikonautu veiktie darbi kosmosā – lidojumu ilguma rekordi un sarežģītība, īpaši izdevušies eksperimenti un dažadas sensācijas. Viņiem ir savi fani, par viņiem uzņem filmas, raksta grāmatas un interesējas preseši izdevumi. Viņiem veltā piemiņas medaļas un filatēlijas materiālus. Viņiem tiek skaļas gaviles, sajūsma, apbrīna, ziedi un arī skaudība. Bet tie, kas šos lidojumus sagatavoja un nodrošināja, bieži palika un paliek it kā ēnā. Ja viņiem arī tiek daļa no sajūsmas un publicitātes, tad tas viss diemžēl ir daudz klusāk, mierīgāk, latentāk... Protams, to varētu izskaidrot ar katras kosmosa lielvalsts ieturēto, arī pamatoto slepenību trakajā konkurences cīnā, tomēr bez zinātnieku darba neviens kosmosa iekarošanas

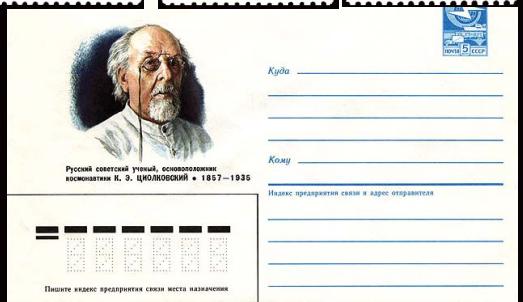
varonis līdz šim nav spējis lidot izplatījumā. Tāpēc šoreiz parunāsim par viņiem – rākešbūves idejas autoriem un pionieriem, mūsdienu kosmosa kuģu inženieriem un konstruktoriem un visiem tiem, kas ir piedalījušies šajā grūtājā un plašākas publikas acīm slēptajā darbā.

No neatminamiem laikiem cilvēku prātus ir nodarbinājusi doma par lidojumiem. Lai atceramies cilvēces vēsturi, kad *homo sapiens* pirmo reizi sameistaroja lidojumam nepieciešamos rīkus – spārnus, gaisa balonus, līdmašīnas, raketes un visbeidzot reāli lidojošus ZMP, KK un OS. Tieši ar rākešu radīšanas idejām un primitīvākajiem eksperimentiem mēs sastopamies jau 10.-12. gs. Ķīnā un Indijā. Vakariepā pirmie šādi eksperimenti notika jau 13. gs. beigās, bet Krievijā – 17. gs.



Kā jau iepriekšējās nodaļās tika uzsvērts, praktiskās kosmonautikas pamatā ir tieši rakēšbūves sasniegumi militārām vajadzībām. 19. gs. Krievijā ar šim idejām aizrāvās inženieris, arī revolucionārais narodnīks N. Kibalčičs (1853-1881). Viņš izstrādāja pirmā reaktīvā lidaparāta projektu.

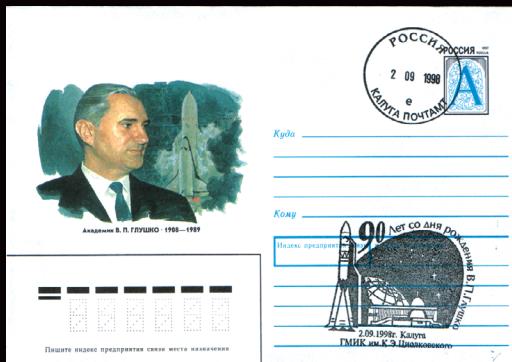
Tikai 20. gs. sākumā tika likti teorētiskie pamati mūsdienu kosmonautikai. Par pirmo iedvesmas avotu un dzinējspēku pasaules zinātniekiem kļuva K. Ciolkovska (1857-1935) – krievu un PSRS zinātnieka, izgudrotāja un kosmonautikas pamatlīcēja 1903. gadā sāktais darbs *Pasaules telpu pētīšana ar reaktīvām ierīcēm*.



Velāk kosmonautikas teorētisko problēmu risināšanā jau piedalījās vesela plejāde tā laika izcilo prātu – F. Canders, J. Kondratijuks un I. Meščerskis (PSRS), R. Eno-Peltrī (Francija), V. Hofmans un H. Oberts (Vācija) u.c. Šīs idejas tā pārņēma zinātnieku un interesentu prātus, ka 20. gs. 20.-30. gados radās daudzas ar modernās kosmonautikas attīstību saistītas biedrības un organizācijas – *Starplānētu ceļojumu pētīšanas biedrība* (1924. g., PSRS), *Vācu starplānētu biedrība* (1927), *Amerikānu rakēšu biedrība* (1930), *Britu starplānētu biedrība* (1933) u.c.



Nepagāja ilgs laiks, kad zinātnieku pūliņi vainagojās ar pirmajiem panākumiem. ASV zinātnieks R. Godards 1926. g. 16. martā pirmo reizi pasaulei izmēģināja lidojumā raketi ar šķidrā kurināmā rakēšdzinēju (RD). Lidojums ilga 2,5 s 12,5 m augstumā.



PSRS šādi eksperimenti raķešbūves tehnikā sākās 1921. g. *Gāzdinamiskajā laboratorijā*. Tos veica tādi zinātnieki kā V. Artemjevs, V. Gluško, I. Kleimjanovs un N. Tihomirovs. Viņi veica eksperimentus raķeššāviņu, elektrotermisko RD un citu līdzīgu projektu ietvaros. 1929. g. šeit tika veikti eksperimenti ar raķetēm, kurās izmantoja ne tikai elektrotermisko, bet jau šķidrā kurināmā RD.

Savukārt *Reaktīvās kustības pētīšanas grupā* (1931) strādāja F. Candars, S. Korolovs un M. Tihonravovs, kuri radīja pirmās bezdūmu pulvera un šķidrā kurināmā raķetes.

F. Candars (1887-1933) varētu īpaši interesiēt Latvijas iedzīvotājus un filatelistus, jo šis izcilais zinātnieks ir dzimis un studējis Rīgā. Arī viņš tiek uzskatīts par raķešbūves pionieri. 1930.-1933. g. F. Candars izveidoja PSRS pirmos reaktīvos dzinējus OR-1 un OR-2, kas darbojās ar šķidro degvielu. Viņa vadībā ir radīta



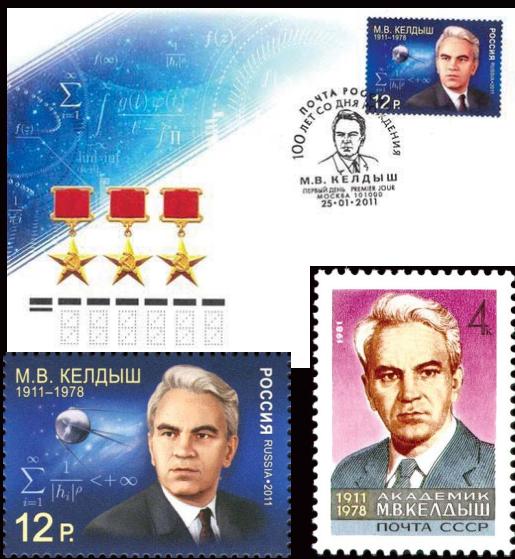
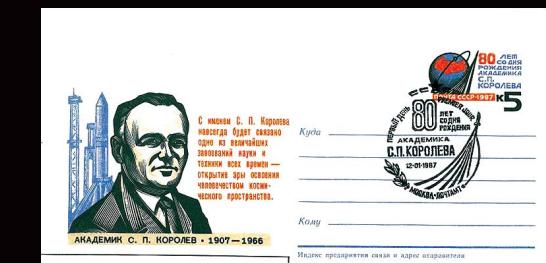
arī viena no pirmajām parādomju raķetēm *GIRD-X* ar šķidrā kurināmā RD.

1933. g. abas pētnieciskās struktūras apvienojās un izveidojās *Reaktīvais zinātniski pētnieciskais institūts*, no kura 1939. g. atdalījās grupa, ko pazīst kā *Eksperimentālo konstruktori biroju GDL-OKB*, kur kopš 1947. g. ir izstrādāti visi PSRS šķidrā kurināmā RD.

Arī Vācijā nesnauda. 20. gs. 30. gados šajā jomā nozīmīgus pētījumus un eksperimentus veica vācu zinātnieki M. Valjē, E. Zengers un V. fon Brauns, kura vadībā tika radīta ballistiskā raķete V-2. Šīs rakete lidojums sasniedza mērķi 250-300 km tālu. 1944. g. Vācija šīs raķetes izmantoja militārās operācijās.



Pēc fašistiskās Vācijas sagrāves PSRS pārņēma lielāko daļu V. fon Brauna raķešu tehnikas izstrādību. Pats Brauns ar savu grupu padevās sabiedrotajiem un kļuva par ASV raķešbūves vadītāju, kas strādāja militārās raķešbūves un praktiskās kosmonautikas jomā. Bet PSRS praktiskās kosmonautikas pamati tika izveidoti S. Korolova vadībā.



Sergejs Koroļovs (1907-1966) – izcilākais tā laika PSRS raketēšu un citas kosmosa tēhnikas konstruktors, praktiskās kosmonautikas pamatlīcējs. Viņa vadībā konstruētas ballistiskās un ģeofiziskās rakētes, nesējrakētes, pilotējamie KK *Vostok* un *Voshod*, daudzi ZMP *Kosmos*, pirmās ASS *Zond* utt. Viņa vadībā pirmo reizi pasaulē ir īstenota ZMP palaišana un cilvēka lidojums kosmosā. Stalīna laikā arēstēts (1938) par kaitniecību un iekļauts sarakstā nošaušanai (sarakstu vizējis Staljins, Molotovs, Vorōšilovs, Kaganovičs), vēlāk apžēlots (1944) un pilnībā attaisnots (1957).

Vispirms tika radīts *Kosmiskais rakēšu kompleks* ZMP palaišanai. No tā orbītā ap Zemi tika ievadīti vairāki automātiski vadāmi kosmiskie lidaparāti, vēlāk arī KK *Vostok* un *Voshod*, ASS *Luna*, *Zond* un *Venera*. Svarīga teorētiskā un praktiskā nozīme bija PSRS zinātnieku B. Petrova un N. Pilugina darbiem, kuros ir izstrādātas kustīgu objektu – ZMP un KK nesējrakēšu automātiskās vadības sistēmas.

Nozīmīgu ieguldījumu kosmonautikas attīstībā devuši arī G. Babakina, V. Barmina, V. Gluško, A. Isajeva, M. Jangela, M. Keldiša, A. Krosberga u.c. vadītie konstruktori kolektīvi.

Protams, pasaules kosmonautikas pionieriem tikai sapņos varēja rādīties tādi panākumi, ko cilvēce piedzīvoja 20. gs. otrajā pusē. PSRS ar *Vostok*, *Voshod*, *Sojuz*, *Buran*, OS utt. un ASV ar *Mercury*, *Gemini*, *Apollo*, *Space Shuttle* u.c. lidojumiem pārspēja visu cerēto. Par to, ka senais cilvēces sapnis par lidojumiem izplātījumā ir piepildījies, var patiekties gan kosmonautu tīkam, gan visiem ģeniālajiem modernās Visuma iekarošanas tehnikas radītājiem – zinātniekim, konstruktoriem, inženieriem u.c. speciālistiem un tehniskajiem darbiniekiem.





Tieši tāpēc arī filatēlijas materiālos – pastmarkās, aploksnēs, pastkartēs un atklātnēs – ir svarīgi rādīt un popularizēt šos izcilos cilvēkus un viņu darbus. Tas aizrauj un iedvesmo

visus domājošos, nemierpilnos un kaut ko sa-sniegt gribōšos ļaudis – tai skaitā jauno paaudzi, kas ir lielo darbu turpinātāji nākotnē.

Turpmāk vēl jeb nobeigums sekos

īsumā īsumā īsumā īsumā īsumā īsumā īsumā īsumā

Dauģēnu alas – garākās alas Baltijā

G. Eniņa atklātās X alas pie Salacas upes (lejpus Mazsalacas), kuru īstais nosaukums ir **Dauģēnu alas** (pēc tuvējo māju vārda), – garākās un lielākās dabiskās alas (sk. vāku 3. lpp.) ne vien Latvijā, bet arī visā Baltijā. Alu plānu izveidē milzīgu darbu ir ieguldījuši arī daudzi citi Dabas retumu krātuves biedri, tostarp arī šo rindu autors, kas ir apkopojis datus un izveidojis šo alu un tuvējās apkārtnes *visaptverošu karti*, kur bez pašu alu sīka un detalizēta plāna ir pievienoti arī apkārtējo objektu sīki plāni. Nosaukumi ir aizgūti no paša Eniņa dotajiem vārdiem un apzīmējumiem.

Dažas rindkopas no G. Eniņa raksta *X alu noslēpums gandrīz atklāts:*

"Kāpēc X? Tāpēc, ka brīnišķīgs un vienreizējs bija cilvēka neskartās pazemes eju un avotu plūduma skaistums. Es gribēju to nosargāt. Noslēpt un saglabāt. Saviem palīgiem liku apsolīt, ka viņi nevienam neteiks, kur atrodas fantastiskās alas. Tomēr paligu bija ļoti daudz un noslēpuma atklājums pārāk vilinošs.

[..]

Tāgad X alu un to krastu romantika jau zudusi. Apkārtne virs Dauģēnu klintīm izbraudāta un piemēslota. Zudušas sudrabetās ūdens

pērlītes alas sienās. Sikspārņu skaits alās daudzkārt samazinājies. Zuduši brīnišķīgi dabas skaistuma zīmējumu veidoli, kas tagad sasmērēti ar nesaprātīgu personu šķībi, greizi iešnābtiem vārdiem.

Mūsu senči alas uzskatīja par svētām. Kā būtu, ja jūs šodien uz baznīcas sienas vai altāra mēģinātu uzrakstīt savu vārdu?!

[..]

Vērojumi liecina, ka šis alas, neskatoties uz saviem lielajiem izmēriem, nav joti vecas – viens līdz divi gadu tūkstoši. Par Latvijas visbrīnumainākajām alām nav zināma neviens teika, neviens nostāsts. Šīs alas izveidojušās bez velnu un raganu palīdzības. Pati daba sagatavojuusi jauku brīnumu paslepen, nevienam nemanot un nezinot.” /2, 44. lpp./

Vairāk informācijas par šīm alām atrodams
Gunta Enīna rakstos:

1. "Mana mūža lielākais brīnumš" (žurnāls *Latvija – Baltijas Valsts*, 1990. g. rudens izdevuma 3.numurs),

2. žurnāla *Mājas Viesis* 2011. g. Nr. 4(439) publikācijā "X alu noslēpums gandrīz atklāts" (41.-44. lpp.).

Imants Juráitīs

IRENA PUNDURE, MĀRTINŠ GILLS

Kas var zvaigznes izskaitīt, kas Mēnesi aiztecēt?

Kas var manu dvēselīti pie Dieviņa aizrunāt?

LD 27603-0

In memoriam

ASTROFIZIĶE DR.PHYS. **ZENTA ALKSNE** 29.VIII 1928. – 6.III 2011.

Šā gada 6.marta rītā Valmierā savās mājās nepamodās Zenta Alksne, dzimusi Rīgā 1928. g. 29. augustā. Valsts emeritētā zinātniece (2006), *Zvaigžnotās Debess* lasītājiem pazīstamā autore kopš pirmā šā izdevuma laidiena 1958. gada rudeni.

Zenta Alksne (dzim. Pētersone), viena no nedaudzajiem zinātniekiem Latvijā ar astronomes diplomu, pēc astronomijas specialitātes likvidēšanas (1951) Latvijas Valsts universitātē šo diplomu ieguvusi M. Lomonosova Maskavas Valsts universitātē (MVU) 1952. gadā. Absolvējot MVU, tieši viņu izraudzīja turpmākam zinātniskam darbam visaugstākā prestiža PSRS astronomiskajā iestādē – P. Šternberga Valsts Astronomijas institūtā, taču jaunā speciāliste atgriezās Rīgā, lai 1953. gada pavasarī sāktu strādāt LPSR Zinātņu akadēmijas (ZA) Fizikas institūta Astronomijas sektorā, kuru vadīja Jānis Ikaunieks. Te viņa iesaistījās oglekļa zvaigžņu kustību pētījumos, balstoties uz šo zvaigžņu koordinātu mērījumiem. Vēlāk, kad Baldones Riekstukalnā izveidojās novērošanas bāze un ZA Astrofizikas laboratorija (1958), kas pārtapa par ZA Radioastrofizikas observatoriju (1967), Z. Alksne pievērsās šo zvaigžņu fotometrijai un spektroskopijai.

No visām Latvijas astronomēm Zenta Alksne ir sasniegusi visvairāk. Ar pamatīgu pētījumu par oglekļa zvaigznēm *Абсолютные величины и распределение в Галактике углеродных звезд* zinātniskais grāds iegūts (1970)

Maskavā. Tam sekoja monogrāfija *Oglekļa zvaigznes* (krievu valodā, 1971), kuras līdzautors ir J. Ikaunieks un par ko tika piešķirta LPSR Zinātņu akadēmijas Prezidijs pirmā premjija. Pirms 40 gadiem ZvD (1971, Vasara (52), 54. lpp.) pirms monogrāfijas klajā nākšanas I. Daube rakstīja: "Kopējo darbu pašā sākumā pārtrauca J. Ikaunieka priekšlaicīgā nāve, un Z. Alksnei nācās to veikt vienai. [...] Tajā tiks apskatīti visi oglekļa zvaigžņu pētījumu aspekti un ietverti daudzi pašu autoru oriģinālo pētījumu rezultāti. Šādai monogrāfijai ir liela



Dežuranta postenī Laika dienestā 1952. gada decembrī Maskavas Valsts universitātes Šternberga Astronomijas institūtā.

Foto no ZvD, 2003, Vasara (180), 33. lpp.



LUAI Astrofizikas observatorijas 60. gadskārtas sārikojuma laikā Baldones Riekstukalnā 2006. gada 17. jūnijā.

Foto: M. Gills

zinātniska vērtība. Pašreiz tā ir ļoti aktuāla, jo līdzīga darba pasaules astronomijas literatūrā nav." Šis darbs 1981. gadā ir pārtulkots angļu valodā (*Carbon Stars*) ASV, kas liecina par pasaules mēroga atzinību. Kopā ar dzīves biedru Andreju Alksni par oglekļa zvaigznēm ir iznākušas vēl divas monogrāfijas (1983, līdzautors arī Uldis Dzērvītis, tulkota ASV – *Properties of Galactic Carbon Stars*, 1991, – un Углеродные звёзды в области Лебедя, 1988). 1986. gadā apbalvota ar PSRS Augstākās Padomes Prezidijs medaļu *За трудовое отличие*.

Zenta Alksne kopā ar līdzstrādniekiem atklājusi vairāk nekā 300 jaunu oglekļa zvaigžņu (sk. Baldones Riekstukalnā atklāto oglekļa

zvaigžņu katalogs Strasburgas (Francija) CDS mājas lapā <http://cdsarc.u-strasbg.fr/cats/III/140>) *Carbon stars from Baldone telescope* (Alksne+ 1987) (BCI)). Viņas darbs arī ir pamatā tam, ka pēc IAU (International Astronomical Union) 177. simpozija *The Carbon Star Phenomenon* (Antalja, Turcija) 1996. gadā Latvijas astronomiem tika uzticēta Vispārējā Galaktikas oglekļa zvaigžņu kataloga CGCS pārraudzība, kas arī pašlaik ir LUAI Astrofizikas observatorijas darbības laukā.

Divu populārzinātnisku grāmatu *Laika mērišana un skaitīšana* (1955) un *Aukstās zvaigžnes* (1974) autore, ik numurā līdz pat Zvaigžņotās Debess 2010/11. gada ziemas laidienam ir bijuši Z. Alksnes raksti – pēdējā laikā aktīvi piedalījusies satura bagātināšanā gan par galaktiku veidošanās un attīstības jautājumiem, gan par citplanētu meklēšanas rezultātiem. Paldies viņai par jaunāko astronomijas un kosmonautikas sasniegumu neizstrūkstošu atspoguļošanu žurnāla lappusē!

Starptautiskās astronomijas savienības IAU biedre (1979-1989). Latvijas Astronomijas biedrības (LAB) biedre (1947-1993), par ipašu ieguldījumu oglekļa zvaigžņu pētniecībā un astronomijas popularizēšanā apbalvota (2008) ar LAB Jāņa Ikaunieka medaļu.

Zentai Alksnei darāmais darbs ir bijis svēts. Un ne vien astronomijā, bet arī veidojot un kopjot krāšņo puķu dārzu ap Šmidta teleskopa paviljonu, pildot ZA Radioastrofizikas observatorijas zinātniskās sekretāres u.c. pienākumus. Viņas aiziešana ir sāpīgs zaudējums ne tikai piederīgajiem, bet arī smags trieciens Latvijas jau tā mazajai astronomu saimei, neatgūstams zaudējums Zvaigžņotajai Debesij. Zentas Alksnes darbīgais nesavīgais mūžs lai kalpo par paraugu jaunajai zinātnieku paaudzei!

Sk. vairāk no Daube J. Astrofiziķei Zentai Alksnei – jubileja. – ZvD, 1998, Vasara (160), 45.-46. lpp., arī Alksne Z. Mans mūžs astronomijā. – ZvD, 2003, Vasara (180), 30.-36. lpp.

FOTONIKA IR DZIMUSI ZVAIGZNĒS

Fotonika ir zinātnes un tehnoloģiju joma, kas saistīta ar fotoniem, to ģenerāciju, reģistrāciju un izmantošanu. Mūsdienās vārds *fotonika* tiek lietots saturiski ļoti ietilpīga jēdziena apzīmēšanai, analogiski kā nanozinātnes, nano-tehnoloģijas, biotehnoloģijas utt. Šīsdienas zinātņu kontekstā fotonika ir tieši saistīta ar kvantu optiku un optoelektroniku. Turpretī tehnoloģiskā aspektā tās vēsture saknējas optikā, spektroskopijā un citos ar gaismas izmantošanu saistītos virzienos. Fotonikas nozīmību izcili uzskatāmi ir raksturojis bijušais Apvienotās Karalistes zinātnes un inovāciju valsts parlamentārais sekretārs (UK, Lord Sainsbury of Turville) 2006. gada 13. jūlijā, runājot par šīs valsts fotonikas stratēģiju¹ "... *the impact of photonics in the 21st century will be as significant as electronics was in the 20th, or steam in the 19th...*" (**fotonika 21. gadsimtā būs tikpat nozīmīga kā elektronika 20. gadsimtā vai tvaika dzinēji 19. gadsimtā**).

Eiropas Savienībā ir izveidota tehnoloģiskā platforma Photonics 21. Lasot tās vadības pasūtīto pētījumu, tā piektajā lappusē atrodam ES Komisāres Vivianas Redingas (Viviane Reding) atgādinājumu². *Fotonikas globālā tirgus apjoms 2006.-2008. gadā tiek vērtēts 230 miljardu dolāru apjomā, prognozes 2012.-2015.*

*gadam ir 480 miljardi dolāru. Tātad vidējais pieaugums 8% gadā. Paradoksāli, bet nav pārsteidzoši (ja ḥem vērā "metodes", ko lieto, zinātniskas metodoloģijas trūkumu zinātnes stratēģiskā plānošanā Latvijā, un "foresight" vispār ir tikai "svešvārds"), ka vārds *fotonika* nav atrodams nevienā Latvijas zinātnes stratēģiskā dokumentā.*

Vienlaicīgi cilvēku un sabiedrības valodā nereti dominē sarežģīti termini sarežģītās domu un teikumu struktūrās, aiz kurām tiek noslēptas paviršas zināšanas un neizpratne par pamatielām. Piemērs tam ir arī jēdziena *fotons* lietotā, ko liela daļa to cilvēku, kas ir "laimīgi aizmiruši" pat vidusskolas kursu, nesaista ar vārdu *gaisma*. Tajā pašā laikā, domājot alegoriski, tēlaini un vienlaicīgi zinātnes terminos, atrodam, ka, sākot ar piedzīmšanas bridi, cilvēka mūžā visvairāk emociju, informācijas un zināšanu atnes fotonu plūsmas, t.i., redzamās gaismas stari un siltuma starojums. Savukārt rentgena staru kūji ir jāvuši ārstiem saprast daudzu slimību būtību un kopš to atklāšanas vairāk nekā pirms gadsimta ir neskaitāmas reizes palidzējuši ārstēt slimības un pat glābuši cilvēku dzīvības. Pārtulkojot aristokrāta popularizēto ikdienas valodā – *21. gadsimts būs gaismas gadsimts*.

¹ PHOTONICS: A UK STRATEGY FOR SUCCESS www.berr.gov.uk/files/file39193.pdf.
www.dti.gov.uk/.../ukphotonicstrategy.

² PHOTONICS 21 (<http://www.photonics21.org/>). *Photonics in Europe. Economic Impact*, Dr. Arnold Meyer, 2007, p. 64 (autora tulkojums):

- Fotonikas sektors Eiropā nodarbina 246 000 cilvēku, neskaitot pakārtoti nodarbinātos. Vairāk nekā 5000 kompāniju ir iesaistītas fotonikas produkcijas ražošanā, un lielā skaitliskā pārsvarā ir mazie un vidējie uzņēmumi.
- Eiropai pieder 19% no pasaules fotonikas sektora ražošanas jaudām un tā ir priekšgalā tādos galvenajos sektoros kā apgaismošana, mērinstrumenti, automātiskās novērošanas sistēmas, medicīnas tehnoloģijas, dzīvības zinātnes, optiskie instrumenti un sistēmas arī aizsardzībā un drošībā. Šajās jomās Eiropas daļa globālajā tirgū ir no 25 līdz pat 45%.
- Pētījums rāda, ka no 2008. līdz 2015. gadam pasaules fotonikas produktu tirgus augs par 7,6% gadā.

Turpinot nedaudz filozofiskā gaisotnē, ir vērts atgādināt vispārzināmo. Tikai totalitāru režīmu (t.sk. "elites" diktatūru) pārvalditās valstīs cilvēka ziņkāre un akadēmiskā brīvība kā tās izpausmes forma netiek cienītas kā pamatvērtības. Turpretī demokrātiskās valstīs un arī Eiropas Savienības zinātnes un tehnoloģiju politikā parādās aizvien jauni politiski instrumenti un ilglaicīgas stratēģijas, kas šo pamatvērtību kopšanai paver aizvien jaunas un inovatīvas finanšu iespējas.

Latvijas zinātnes vēsture tagad varēs lepoties ar faktu, ka, spītējot merkantilas konjunktūras politikai, Latvijas zinātnieku sabiedrība ir apliecinājusi, ka tikai zinātkāre un izziņas meklējumi, kas "neļauj naktis mierīgi gulēt" savietojumā ar izmītīgu cīņu par zinātnieka tiesībām nodarboties ar to, kas tieši viņam ir svarīgs, dod progresu iespējas zinātnei un pieņesumu sabiedrības labklājībai. Ir dzīli simboliski, ka pašreiz negaidīti zinātnes avangardā Latvijā ir nokļuvuši tā saucamo klasisko un vēsturiski tūkstošiem gadu vecu zinātņu pārstāvji: astronomi, ģeodēzisti, optiķi un spektroskopisti, kurus daži Latvijas "zinātnes stratēģi" jau sāka "norakstīt" līdzīgi kā grāmatveži vecas laboratoriju iekārtas. Bija vajadzīgs tikai piemērots gadījums un nodokļu maksātāju naudu, lai pasūtītu attiecīgu stratēģiski konceptuālu pētījumu "klasesbiedra" konsultantfirmai, kas parādītu, cik daudz nodokļu maksātāju naudas tiktū ie-taupīts.

Izpratne par tuvāko apkārtni un orientēšanās zvaigžnotajā debesī zinātkāriem *homo sapiens* to vēstures rītausmā deva praktisku labumu, bet varaviksne vienmēr bija atgādinājums par nezināmo, neizprasto un solīja jaunatklāsmes gandarijumus. Te arī meklējami pirmsākumi minētajām zinātnēm un to bagātajai tūkstošgadu vēsturei pasaulē un arī Latvijā. To piennesums transdisciplinārajai tautsaimniecības jomai, ko mūsdienīgi sauc par fotoniku, ir ļoti nozīmīgs. Savukārt zinātkāre un profesionāla spītība bija tā, kas ir saglabājusi šīs zinātnes

Latvijai ar visaugstākā līmeņa kapacitāti, neskaitoties uz izteiki nelabvēlīgo gaisotni un lēmumu pieņēmēju ignoranci.

Š.g. 31. martā no Briseles tika saņemta ziņa, ka projekta pieteikums Nr. 285912 konkursam FP7-REGPOT-2011-1 ar akronīmu FOTONIKA-LV, ko pieteica **LU Atomfizikas un spektroskopijas, LU Astronomijas un LU Ģeodēzijas un ģeoinformātikas institūtu** izveidota asociācija FOTONIKA-LV, vairāk nekā 290 projektu konkurencē ir ierindots 2. vietā starp 7 citiem projektiem, kas arī ir saņēmuši visaugstāko novērtējumu, t.i., 15 punktus no 15 iespējamiem. Finansējuma pietiek tikai 20 izciliem projektiem ar vērtējumu ne zemāku kā 14,5 punkti, t.sk. Polijai 5, Grieķijai 4, Spānijai 2 un vairākām citām valstīm pa vienam. Šis projekts stiprinās fotonikas jomu Latvijā, lai nākotnē par Latvijas varēšanu atkal stāstītu sasniegumi, kas gūti ar fotoniku saistītās zinātnēs gan mikropasaulē, gan biosfērā, gan kosmosā. Kā zināms, mūsdienu fotoniku balstošām zinātnēm Latvijā un Rīgā ir iespaidīga vēsture un projekta korporatīvais uzdevums ir konsolidēt fotonikas jomā strādājošās zinātnes un arī mazo un vidējo uzņēmumu spēkus kopīgam izaugsmes procesam Latvijā, iespēju robežās sadarbojoties ar abām kaimiņzemēm Baltijā un, balstoties uz lielu skaitu partneribu, ar izcilām zinātniskām grupām Eiropas Savienībā un pasaulē. Tik augstu novērtējumu bija iespējams saņemt tikai tāpēc, ka projekta autoru kolektīvam nebija problēmu faktoloģiski apliecināt, ka pētniecībai un arī tehnoloģijām, ko tagad vieno fotonikas joma, ir gandrīz gadīsimtu gara mūsdienu zinātnes vēsture Latvijā, Rīgā un arī konkrētos institūtos. Vienlaicīgi bija iespējams pierādīt, ka ir izdevies saglabāt triju institūtu laboratorijas un nodaļas, kurās ir konsolidēts miljonus vērts intelektuālais kapitāls, kas ietver sevi cilvēkresursus, prasmes, eksperimentālas iekārtas un arī pašlaik "iesaldētas" ierīces un materiālus, ko iespējams turpināt izmantot finansiāli labvēlīgos apstākjos. Asociācijas triju

institūtu 5 nodalām un 4 laboratorijām kā projekta pieteicējiem bija argumentēti mērķi savu pētniecības virzienu intensifikācijai gan fundamentālo pētījumu jomā, gan tehnoloģiju jomā ar iespējamiem radikāli jauniem "know-how". Projekta konkursa FP7-REGPOT-2011-1 nosacījumi neprasīja projektu pieteicējiem ielikt savus pētījumu plānus Latvijas zinātnes konkursiem tik mīlajās "Prokrusta gultās". Prioritāte bija akadēmiskā brīvība un pētniecības plāni ar attiecīgu zinātnisku argumentāciju. Projektus vērtēja, vispirms individuāli neklātienē un pēc tam sanākot kopā Briselē, 3-5 augsta līmena ekspertu komandas no zinātnieku sabiedrības visā Eiropā. Notikušā konkursa ekspertu pilns saraksts tiks publicēts šā gada laikā.

Komisijas ierēdņiem šajā procesā saturiski nebija tiesību iejaukties. Viņi atbild par labvēligu darba vidi ekspertiem un vērtēšanas procesa loģistiku. Ikvienam ir iespēja detaļas iepazīties ar šā konkursa noteikumiem, izmantojot ES Septītās ietvara programmas mājas lapu³. Šā raksta publicēšanas brīdi tikai kāds mēnesis būs palicis līdz konkursa FP7-REGPOT-2012-1 noteikumu publicēšanai 2011. g. 20. jūlijā. Šis panākums ir arī visas Latvijas zinātnes saimes panākums. Tas stiprinās ne tikai fotonikas, bet arī visas zinātnes lomu Latvijas saimnieciskājā dzīvē, un asociācijas FOTONIKA-LV triju institūtu apmēram 100 cilvēku lielajam un perspektīvā augošajam zinātnieku kolektīvam ir iespēja un arī pienākums strādāt Latvijas zinātnes atjaunotnei un izaugsmei, pārspējot tās robežlinijas, ar ko Latvijas zinātne un arī triju institūtu zinātnieki varēja lepoties pirms kādiem 20 gadiem. FOTONIKA-LV kolektīvs ar šo konkrēto panākumu ir apliecinājis savu gatavību strādāt un strādās šo mērķu labad. Projekta komanda ar šo sasniegumu ir demonstrējusi savu patriotismu un atbildību par valsti, un nacionālā mērogā pielikts plecs noteikti var dot būtisku papildu sinenerģiju. Projekta komanda,

neskatoties uz skarbo negatīvo aizvadīto gadu pieredzi, šoreiz optimistiski cer, ka atradisies pietiek;oši daudz gudru projekta atbalstītāju starp lēmumu pieņēmējiem gan LU, gan valstī, kas ieklausīsies, un tie būs vairākumā pār tiem, kuri vienmēr zina, kas zinātniekiem ir vaja-dzīgs, rezultātā, dodot "gudrus" padomus un pieņemot attiecīgus lēmumus, liek sprunguljs ceļā un neveiksmēs vienmēr vaino zinātniekus.

Šī projekta uzrakstīšanas veiksmīgā pierede var noderēt par pamatu, lai vēl kādi stipri institūti Latvijā mēģinātu to atkārtot. Projekta komanda ar prieku ir gatava sniegt konsultācijas un palīdzīgu roku eventuāliem pretendentiem. Magnetohidrodinamikai, farmācijai, dzīvības zinātnēm, materiālu zinātnēm un iespējamīmi vēl dažām jomām Latvijā, kam ir attiecīgi ilga zinātņu vēsture un arī mūsdienīga kapacitāte ar izciliem zinātniekiem Latvijā un emigrācijā, lai cerētu uz šāda veida panākumiem gaidamajā FP7 konkursā un eventuāli arī nākamās ietvara programmas konkursos.

Projekts paredz: repatriēt vai rekrutēt no ārzemēm 14 izcilus zinātniekus, t.sk. 2 habilitētos doktorus un 2 Marijas Kirī stipendiātus; nodrošināt personāla apmaiņu ar 10 stratēģiskiem partneriem – izciliem zinātniskiem institūtiem ES⁴; finansēt mērķtiecīgus aparātūras un materiālu pirkumus konkrētu laboratoriju un grupu konkrētiem un aktuāliem eksperimentiem triju institūtu zinātniskās grupās. Izmantot 147 000 EUR, lai veicinātu aktivitātes un sadarbību ar fotoniku saistītu uzņēmumu grupā visās trīs Baltijas valstīs. Tiks izveidots Rīgas Fotonikas centrs Vecrīgas visapdzīvotākajā ielā – Šķūnu 4. "Varas" merkantilismam par prieku var piebilst, ka projekta darbā pieņemtie 14 izciliie zinātnieki nodokļos vien trijos gados maksās ap 500 000 EUR un tas ir gandrīz divreiz vairāk par minēto trīs institūtu bāzes finansējuma summu kopš tā ieviešanas brīža. Eksperimentālo iekārtu modernizācijai un mate-

³ Community Research and Development Information Service – <http://cordis.europa.eu/>

riālu iepirkumiem aktuālam, ikdienas zinātniskam darbam tiks izmantoti vairāk nekā viens miljons EUR. Projekta kopajām ir mazliet pāri 4 milj. EUR, un Eiropas Komisijas ieguldījums tuvu 3,8 milj. EUR. Starpība ir triju institūtu bezskaidras naudas ieguldījuma vērtējums darba vides nodrošināšanai projekta realizācijas laikā. Projektam būs savs atsevišķs korts komercbankā. Eiropas Komisijas maksājumi ieņāks divos periodos 18 mēnešu garumā un kā neliels noslēguma maksājums. Par komercbankā glabāto, projektā izmantošanu gaidošo nauju banka Eiropas Komisijai maksās interešu procentus.

Projekta pieteikums kopā uzrakstīts uz 201 lpp., no kurām 102 ir projekta argumentācija ar "the state-of-the-art" aprakstu, projekta mērķiem un 7 darba pakešu uzdevumu detalizētu izklāstu. Pārejās 100 lpp. aiznem 13 pielikumi, t.sk.: institūtu zinātnisko publikāciju saraksts pēdējos 8 gados; realizēto vai esošo projektu saraksts; rekrutējamo zinātnieku CV un apliecinājumi strādāt projektos; apliecinājumi no stratēģiskās partnerības institūtiem par gatavību padzīlinātai sadarbībai, projekta risku analize; projektā plānoto zinātnisko konferenču sa-

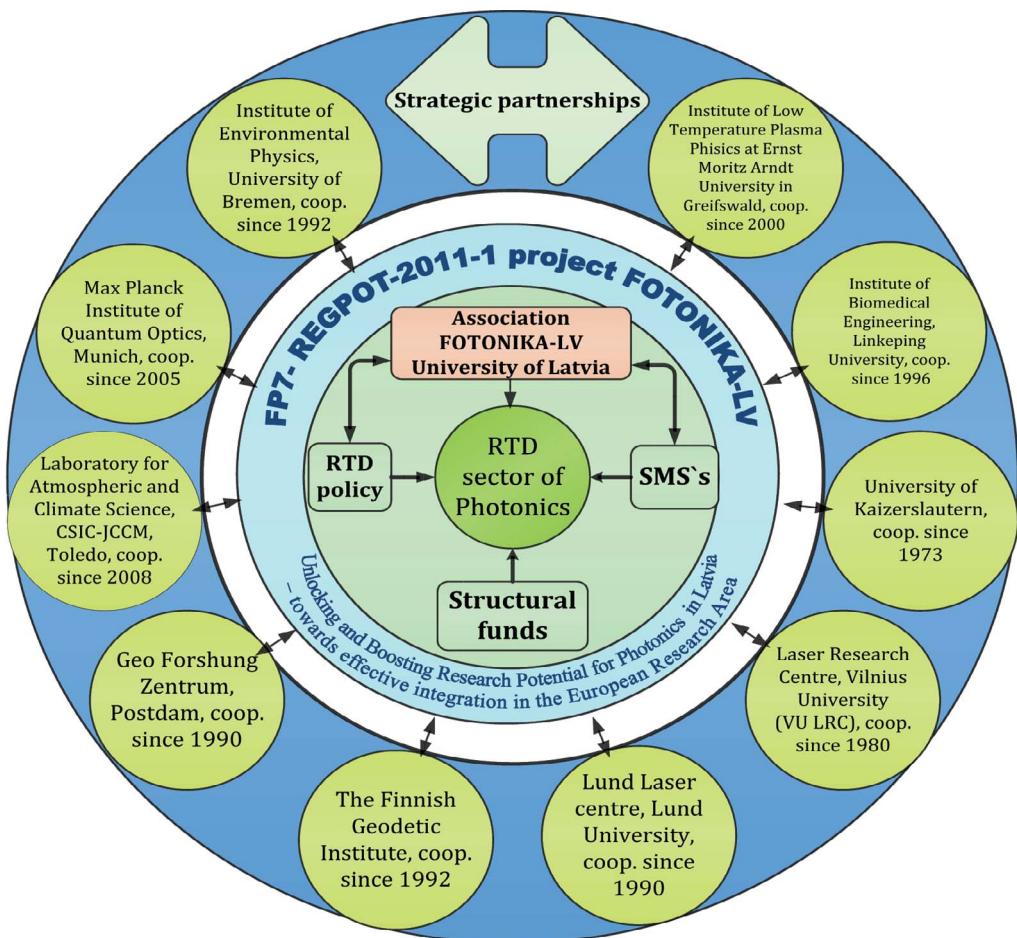
raksts.

Īsā populārzinātniskā rakstā nav vietas precīzam atstāstam par projekta daudzajām aktīvitātēm un uzdevumiem, ko izpildīs aptuveni 100 cilvēku esošais triju institūtu asociācijas personāls plus 14 projektā rekrutētie vai repatriētie zinātnieki. Labu ieskatu par projekta koncepciju un misiju sniedz projekta shematisks atspoguļojums *zīm.*, kas tika izmantots projekta pieteikumā un tamdēļ šajā rakstā netiek tulkots. Tajā ar nelielu piepūli var iztēloties, kāds būs projekta piennesums nacionālo mērķu sasniegšanai, kas parādīti shematiiski zīmējuma centrā. Vienlaicīgi zīmējums rāda, kā projekts, balstoties uz stratēģiskajām partnerībām, pozicionēsies Eiropas vienotā zinātnes telpā. Sadarbība notiks ar 10 stratēģiskiem partneriem un arī ar vēl vismaz 10 zinātniskiem institūtiem, balsoties gan uz esošiem kontaktiem, gan uz iecerēm nākotnei. Šajā gadījumā īpaši ir atzīmējama eventuālā sadarbība ar Fraunhofera biedrības institūtu sistēmu un inovāciju pētniecībai Karlsrūē⁵, kur projektā iespējamā personāla apmaiņas ietvaros būs iespējams mācīties šā institūta priedzi stratēģiskā plānošanā un tehnoloģiju forsaita metodēs. Turklat ir jāatzī-

⁴ Assocīcijas FOTONIKA-LV institūtu stratēģiski svarīgi sadarbības partneri FP7 projekta FOTONIKA-IV:

- Institute of Environmental Physics, University of Bremen, Germany, www.iup.uni-bremen.de
- Max Planck Institute of Quantum Optics, Munich, Germany, www.mpg.mpg.de/~haensch/
- Laboratory for Atmospheric and Climate Science, CSIC-JCCM, Toledo, Spain, www.ciac.jccm-csic.es/
- Geo Forschungs Zentrum, Potsdam, Germany, [www.gfz-potsdam.de;](http://www.gfz-potsdam.de)
- The Finnish Geodetic Institute, Finland www.fgi.fi/i
- Lund Laser Centre, Lund University, Sweden, <http://www.llc.fysik.lth.se/>
- Laser Research Centre, Vilnius University, (VU LRC), Lithuania, <http://www.lasercenter.vu.lt/>
- University of Kaiserslautern, Germany, www.physik.uni-kl.de/bergmann/
- Institute of Biomedical Engineering, Linköping University, Sweden, <http://www.imt.liu.se/index.en.html>
- Institute for Low Temperature Plasma Physics at Ernst Moritz Arndt University in Greifswald, Germany www.uni-greifswald.de/

⁵ The Fraunhofer Institute for Systems and Innovation Research ISI (ISI <http://www.isi.fraunhofer.de/>) – Fraunhofera biedrība un tās institūti ir lielākā uz lietišķo pētniecību orientētā zinātniskā asociācija. Pētniecība tiek mērķtiecīgi virzīta cilvēku vajadzību virzienā: veselība, drošība, sakari, enerģija un vide. Tā rezultātā zinātnieku un ieviesēju darbs tiešā veidā apmierina dzīves vajadzības. Ir radoši, uzlabo tehnoloģijas, izstrādā paraugus, uzlabo metodes un tehnoloģijas – īsi sakot, veido nākotni: www.Fraunhofer.de.



Zīm. FP7-REGPOT-2011-1 projekta un asociācijas FOTONIKA-LV koncepta un misijas grafiska ilustrācija, kas rāda nacionālo un Eiropas vienotās zinātnes telpas vajadzību un interešu mijiedarbību un projekta lomu stratēģisko sadarbību intensitātes un dažādības pieauguma ilglaicīgā veicināšanā. Svarīga ir FOTONIKA-LV institūtu saikne ar mazajiem un vidējiem uzņēmumiem fotonikas jomā. Tās rezultātā atbilstošas zinātnes politikas un nacionālo resursu un Struktūrfondu atbalsta mērķtiecīgas izmantošanas gadījumā šai Latvijas uzņēmēju grupai tiek nodrošinātas iespējas lietišķiem kontaktiem ar Joti stipriem zinātnes centriem ES, t.sk. ar zīmējumā redzamajiem 10 stratēģiskiem partneriem, un vēl vismaz ar 10 citiem, kur sadarbība ir vajadzīga un ir attiecīgi izaugsmes plāni.

mē, ka triju institūtu asociācija FOTONIKA-LV tika izveidota jau 2010. g. 24. aprīlī, balstoties uz vairāku iepriekšējo gadu sadarbības pieredzi starp tās nodalām un laboratorijām un jau minēto ārzemju stratēģisko partneru interesi vienlaicīgi sadarboties ar vairākām grupām asociācijas institūtos. Līdzās šim, pagai-

dām lielākajam projektam, asociācijas plānos ir *in situ* projektu realizācija, gan pildot ES lētvara programmu, gan Eiropas Kosmosa aģentūras, gan iespējami arī Eiropas lielās industrijas zinātnes pasūtījumus. Šis panākums noteikti būs arguments par labu nākamo projektu konkurencē.

Pašreiz ir sekmīgi sāktas kontrakta noslēgšanas sarunas ar Eiropas Komisiju. Attiecīga līguma parakstīšana ir paredzēta šā gada rudenī. Projekta realizāciju tiek plānots sākt 2012. gada 1. februārī, kas jau tika paredzēts projekta pieteikumā. Līdzās kontraktsarunām asociācijas kolektīvs ir vienojies par ārkārtas piepūli un darbiem, kas jāpaveic 2011. gadā, jo situācija ir kardināli mainījusies. Tā ir kārtējā, pašaizliedzīgā ārkārtas piepūle nākotnes vajadzību vārdā. Pirms šā panākuma ar slīkti apmaksātu darbu un nereti ar brīvprātīgu darbu vajadzēja nepārtraukti aizstāvēt tiesības pastāvēt asociācijas zinātnisko grupu kopājiem pētniecības virzieniem un zinātniskajām interesēm, kā arī argumentēt to perspektīvas, stratēgiski plānojot sasniedzamus izaugsmes mērķus un neatsakoties no riska izvirzīt lielus mērķus. Jau, sākot šo lielo mērķu projektu, bija skaidrs, ka panākumu varbūtība nebūs lielāka par 7%. Tomēr lielus mērķus sasniedz tikai tie, kas tos skaidri nosprauž, un nekad nesasniedz tie, kas par tiem nedomā. Līdz ar to šogad mūsu lielā projekta pirmsstarta gadā atkal ir vajadzīga pašaizliedzība, ievērojot to, ka liela daļa zinātnieku kolektīva darbinieku saņem nožēlojami mazas algas sakarā ar radikāli apcirto bāzes finansējumu no valsts budžeta puses, LU papildus uzliktām nodevām bāzes finansējumam un arī bez nopietniem argumentiem pārtraukto LZP grantu LU Astronomijas institūtam 2011. gadā un Baldones Astrofizikas observatorijas mērķfinansējumu pirms pāris gadiem.

Sobrīd vairāk vai mazāk skaidri ir iezīmēti darbi, kas tālāk ir detalizējami atsevišķu grupu un arī zinātnieku individuālos plānos. 2011. gada ceļa karte 10 punktu programmā ir šāda,

⁶ Autoram, neskatoties uz lielo dzīves pieredzi, nav gadījies lasīt par ierīci vai birokrātijas mašīnu, kas spētu ieslēgt zinātnieku smadzenes tikai uz 8 stundu darba dienu un 5 dienu darba nedēļu. Ar zinātniekiem nav problēmu, bet, lai Latvijas valsts budžets spētu ātri atdot "polītiķu" dēļ darba laika tērēšanas "blakus darbos" uzkrātos parādus, pēdējiem ir jāsāk strādāt bez atlīdzības dienām un naktīm. Gan tiem, kas ir pie varas, gan tiem, kurus ievēlēs, ja esošie netiks galā. Latvijai nav cerību sasniegt attīstīto valstu pārticības līmeni bez virsstundu darba ar augstu ražigumu. Pie asas konkurences pieradušajai zinātnes saimei tas sen ir skaidrs. Politīkiem ir jārāda piemērs, lai citās tautsaimniecības jomās arī tā domātu.

un tā prasa vairāk nekā astoņu stundu darba dienu⁶:

- 1) esošo intelektuālo un eksperimentālo resursu inventarizācija, sakārtošana un aktualizācija;
- 2) cilvēku resursu mobilizācija, zinātnisko grupu zinātnieku individuālo darba un zinātniskās karjeras plānu pamatmetu iezīmēšana vismaz 5 gadu perspektīvai;
- 3) telpu sakārtošana elementārā līmenī atbilstoši projekta plānotām norisēm;
- 4) telpu kosmētiskais remonts un darba vietu iekārtošana;
- 5) telpu rekonstrukcija un pārkārtošana un perspektīvie plāni;
- 6) iespējama Šķūņu 4 un Šķūņu 2 māju funkcionāla apvienošana, veidojot FOTONIKA-IV nacionālas nozīmes centru Rīgas intelektuālajā un vēsturiskajā centrā;
- 7) papildu finanšu resursu piesaiste nacionālā līmenī:
 - 2011. gada bāzes finansējuma deleģēšana triju institūtu rīcībā bez LU starpniecības;
 - struktūrfondu resursu specifisks pieprasījums institūtu zinātniskās infrastruktūras un telpu sakārtošanai;
 - LZP granta un Baldones Astrofizikas observatorijas infrastruktūras mērķfinansējuma atgūšana LU Astronomijas institūtam;
- 8) papildu finanšu un cilvēku resursu piesaiste transnacionālā līmenī:
 - konsolidēt FOTONIKA-IV projektu sagatavošanas darba grupu;
 - sagatavošanās FP7-PEOPLE-2011-IRSES projekta izpildei (iesniegts konkursam 2011. gada 17. martā) vai atkārtotai iesniegšanai;

- sagatavot pieteikumu FP7-PEOPLE-2012-IAPP konkursam;
 - sagatavot vienu vai vairākus pieteikumus FP7-PEOPLE-2011-IIF konkursam, t.i., no ārpus ES ienākošo stipendiātu piesaistē;
 - pieteikties līdzdalībai projektu konsorcijos FP7 konkursiem, kuri tiks izsludināti 2011. gada 20. jūlijā;
 - meklēt iespējas piesaistīt Eiropas Zinātnes padomes grantus jau sākot ar šā gada konkursiem:
 - * ERC StG izsludinās 20. jūlijā ar termiņu nov.-dec.;
 - * ERC AdG izsludinās rudenī ar termiņu 2012. gada marts-aprīlis;
- 9) aktīva konkurence par studentu piesaisti asociācijai un specializācijai fotonikas virzienā ar attiecīgi ilglaicīgiem karjeras plāniem;
- 10) FOTONIKA-LV juridiskā statusa sakārtotība un tās acīmredzama akūta vajadzība šādu apstākļu pēc:
- vienkāršota šā projekta kontrakta noslēgšanas procedūra;
 - daudz augstāks pretenziju līmenis uz nacionālā budžeta bāzes finansējumu;
 - daudz augstāks pretenziju līmenis uz ES struktūrfondu grantiem, uz ko pašreizējā statusā jau nav bijis iespējams pretendēt;
 - daudz nozīmīgāks statuss, startējot FP7 un arī FP8 konkursos un uzņemoties koordinаторa lomu;
 - nenoliedzama priekšrocība sadarbībā ar ražotājiem Latvijā un ES, it īpaši slēdzot kontraktus par lietišķiem pētījumiem ar lielām firmām fotonikas sektorā, kuru apjoms būtu mērāms miljonos, jo nevienam ne Latvijā, ne ārzemēs nav noslēpums Latvijas Universitātes birokrātiskais konservatīvisms un ir neiespējami argumentēti garantēt pasažītājam, ka asociācijā FOTONIKA-LV izpildāmajam lietišķo pētījumu projektam LU

- vadība neuzliks birokrātijas bremzes un iekšējo nodevu slogu;
- solids statuss partnerībai tehnoloģiskajā platformā FOTONIKA21 un arī sagaidāmajai ES *Joint Technology undertaking*.

Noslēdzot šo rakstu par asociāciju FOTONIKA-LV veidojošo institūtu izcilo panākumu, kas nodrošina agrāk nebijušas izaugsmes iespējas, ir jāpasaka paldies daudziem izciliem zinātniekiem un arī visiem kolēģiem, kuru vairs nav mūsu vidū, bet kas ir gadiem strādājuši attiecīgās jomās, veidojuši zinātnieku grupas, laboratorijas, astronomiskas observatorijas un arī minētos trīs institūtus. Tas ir labākais pieneems, ko mēs kā audzēkņi un darba rezultātu mantinieki varejām dot – nodrošināt, lai viņu darba rezultāti konsolidējas tālākai izaugsmei. Rakstos varam lasīt, ka Latvijā vārds *fotonika* ir lietots⁷ jau pirms vairāk nekā 35 gadiem un par to ir rakstījuši Latvijas zinātnes vēsturē labi zināmi cilvēki. Ir laba sakritība, ka viņu studenti gatavojas pacelt pēc finansējuma apjoma un arī saturiski lielāko Eiropas Savienības letvara programmu izpildes projektu Latvijā.

Visu triju institūtu zinātnisko darbinieku kollektīvs atbilstoši labās vadības prakses piemēriem aizvien vēl cer, ka asociācijas FOTONIKA-LV pašu spēkiem sasniegtais panākums, kas bez norādēm no "augšām" konsolidē spēkus un rosina strukturālas pārmaiņas zinātnes un tehnoloģiju sektorā, rosinās atbildīgos par zinātnes izaugsmi Latvijā uz šādām domām un darbībām: "Ir ļoti svarīgi tik lielu Eiropas Savienības nodokļu maksātāju ieguldījumu konkrētā virzienā Latvijas zinātnes un tehnoloģiju sektorā savietot ar iespējami precīzu un vajadzīgu nacionālu līmeņa politisku un finansiālu atbalstu, lai rezultāti nāktu iespējami ātrāk un šā virziena izaugsme būtu labs piemērs visam zinātnes un tehnoloģiju sektoram valstī." ↗

⁷ Eiduss J., Siliņš E. Fotonika. – Izdevniecība Liesma, Riga, 1974, 126 lpp.

DEBESIS ARĪ ŠOGAD PIEDER LATVIJAS JAUNAJIEM KOSMOSA PĒTNIEKIEM



Aprīļa vidū noslēdzies kosmiski izzinošais konkurss Latvijas skolu jaunatnei *Mums pieder debesis 2011* (sk. ZvD, 2011, *Pavasaris*, 67. lpp.), ko jau otro gadu organizē Ventspils Augstā tehnoloģiju parks (VATP). Konkursam līdzīgi kā pagājušogad bija liela atsaucība un kopumā tika saņemti 29 darbi no dažādu Latvijas skolu audzēkņiem. Arī šogad divi laimīgie astronomijas entuziasti, kuri, tikuši uzvarētāja kārtā, dosies uz Amerikas Savienoto Valstu (ASV) Kosmosa un rakēšu centru Alabamā un piedalīties starptautiskajā jauniešu nometnē *International Space Camp* <http://www.spacecamp.com/>.

Pēc veiksmīga starta un lielās jauniešu ieinteresētības pērnā gada konkursā arī šogad VATP rīkoja kosmosa izzināšanas tēmai veltītu konkursu *Mums pieder debesis!*. Mērķis šim pasākumam bija ne vien veicināt izpratni par kosmosa tehnoloģijām, bet arī rosināt jauniešu interesi apgūt ar tām saistītās studijas, tādās kā kosmiskās informācijas tehnoloģijas, inženierzinātnes un dabas zinātnes.

Konkurss rosināja jaunos Visuma pētniekus "ienirt astronomijas plašajos koridoros", izvēlēties sev saistošākās un interesantākās lietas no kosmosa pētniecības jomas un pārvērst tās sev pievilcīgā idejā, ar kuru piedalīties konkursā. Lai arī iesūtīto darbu skaits šogad bija nedaudz mazāks nekā pagājušajā gadā, kopumā jaunieši bija ļoti motivēti radīt interesantus un izzinošus darbus un izredzes uzvarēt bija visiem – gan tiem, kas veidoja pētnieciskos darbus, gan arī tiem, kuri šim kosmiskajam uzdevumam piegāja radoši. Šogad starp konkursa darbiem bija tērpupu kolekcijas, kosmoplānu modeļi, Mēness bāzes stacijas makets, vairāki zinātniski pētnieciskie darbi, video, filmas, prezentācijas un animācijas filmas, galda spēles, nofilmēti eksperimenti, gleznojumi un zīmējumi un pat iedomāta kosmosa ceļojuma plāns ar aprakstu. Vērtejot darbus pēc 10 ballu skalas, tika saņemta vērā darbu oriģinalitāte un jaunrades faktors, kā arī

tas, cik veiksmīgi materiālu varēs izmantot tālāk, lai Latvijā veicinātu izpratni un interesi par kosmosa tehnoloģijām. Atsevišķs kritērijs *Latvija var!* bija orientēts uz Latvijas jauniešu motivāciju ar saviem darbiem ietekmēt pasaules tendences kosmosa pētniecības jomā. Darbus vērtēja žūrija, kas sastāvēja no trīs VATP un viena pārstāvja no Izglītības un zinātnes ministrijas.

Meiteņu un puišu darbi tika vērtēti atsevišķi, kā to paredzēja galvenās balvas iegūšanas noteikumi – uz ASV Kosmosa un rakēšu centra rikoto nometni jūlijā no Latvijas dosies viens zēns un viena meitene. Pēc žūrijas komisijas pieņemtā lēmuma un pēc televīzijas sižeta par konkursa *Mums pieder debesis 2011* darbiem tika saņemta papildu informācija par Airitas Telneres darbu un tajā izmantotajiem materiāliem. Pēc saņemtās informācijas izvērtēšanas tika nolemts atkārtoti sasaukt žūriju un vēlreiz izvērtēt Airitas darbu un viņas pašas ieguldījumu darba tapšanā. Diemžēl tika konstatēts, ka skolnieces pašas ieguldījums ir mazāks, nekā sākotnēji tika secināts, līdz ar to, pārvērtējot darbu, par konkursa uzvarētāju 12 meiteņu konkurencē ar 9,27 punktiem kļuva **Laura Lice** no Brocēnu vidusskolas, kas konkursam sagatavoja albumu *Kosmosa galerija* ar 29 gleznojumiem un apkopoja interesantus faktus par kosmosu. Savukārt starp 11 puišu darbiem vislabākais ar 9,00 punktiem izrādījās Valmieras Valsts ģimnāzijas audzēkņa **Rūdolfa Blaumanā** video *Nepārastā Saules sistēma*. Abi jaunieši godīgā konkurenčē izcīnīja galveno balvu – iespēju šovasar doties uz ASV Kosmosa un rakēšu centru!

Darbu kvalitāte un augstās ambīcijas izpaudās ļoti acīmredzami, izvērtējot punktu starpību, kas starp pirmajām un otrajām vietām bija minimāla. Tā, piemēram, II vietā puišu konkurencē palika Kristaps Skrastiņš ar 8,65 punktiem ar radoši eksperimentālo darbu *Dabai draudzīgais kosmosa kuģis*, kurā prezentēja pašrocīgi izveidotu raketes palaišanas iekārtu,



1. vietas: Lauras Līces Kosmosa galerija un Rūdolfa Blaumaņa video *Neparatā Saules sistēma*.

izmantojot tādus izejmateriālus kā plastmasas pudele, naglas, līstes, pumpis, velosipēda ventīlis un šampanieša pudeles korkijs. Meiteņu konkurencē II vietas ieguvēja Jūlija Astratova ar 9,15 punktiem zaudēja I vietai ar interaktīvo galda spēli *Lidojums uz Marsu*, kurā Jūlija izveidoja Visuma laukumu ar kvadrātiem, kurā katram kvadrātam tika piešķirts jautājums, uz kuru atbildot pareizi, spēlētājs gūst punktus un "pietuvinās" Marsam. Visi – gan ūsi, gan iepriekšējā gada konkursā iesniegtie darbi ir apskatāmi VATP mājaslapā <http://www.vatp.lv/2011gada-konkurss>.

Konkursā varēja piedalīties visi Latvijas vispārējās un profesionālās vidējās izglītības iestāžu jaunieši vecumā no 15 līdz 18 gadiem, tostarp noteikumi paredzēja, lai visiem konkurantiem būtu arī laba atzīme angļu valodā.

Ar uzvarētāja degsmi tuvāk sapnim par Visumu. Gluži tāpat kā pagājušogad, arī šā gada uzvarētāji laiku no 22. līdz 29. jūlijam pavadis starptautiskajā nometnē ASV Kosmosa un rākešu centrā Alabama (US Space&Rocket Center, Huntsville, Alabama). Nometnē būs iespēja izbaudīt uz savas ādas, kā ir atrausties bezvara stāvoklī, apgūt staigāšanu pa Mēnesi tieši tāpat kā Apollo misijas dalībniekiem, izmantojot speciāli tam paredzētu simulatoru, griezties dažādos virzienos speciālā dezentorientācijas trenāžierī un daudz ko citu. Arī šogad nometnē ir izveidots īpašs Sarkānas planētas modeļis, ko testēt varēs arī nometnes dalībnieki.

Kā pēc atgriešanās no nometnes pagājušā gada augustā stāstīja Latvijas pārstāvji **Anna Cirmane** un **Aleksejs Sazonovs**, jau ierodoties ASV Kosmosa un rākešu centrā, jaunieši tika sadalīti grupās, piemēram, vienā grupā ar Annu bija jaunieši no Kostarikas, Singapūras, Ķīnas, Ungārijas, Grieķijas un ASV. Nometnes laikā dalībniekiem bija jāveic

gan individuāli uzdevumi, gan arī darbs komandā, jākonstruē rākešu modeli, jāveido karstumizturīgi vairogi, varēja izbaudīt brīvo kritienu un griešanos tā sauktajā centrifugā, piedalīties dažādās simulācijās un iejusties gan pilota – astronauta amatā, gan arī sēdēt pie kontroles – vadības pulsts. Anna, kas 2010. gada konkursā uzvarēja ar galda spēli *leskates debesis dzīlāk, starp zvaigznēm...* ar 240 jautājumiem par kosmosu un Saules sistēmas plānētām, intervijā VATP atzinās, ka tā bijusi iespēja ne tikai saprast, kā kosmosa kuģi lido kosmosā un kā tiek koordinēts šis svarīgais process, piedaloties lielai profesionālu komandai, bet šis brauciens ir mainījis arī viņas izpratni par visu lietu kārtību. Savukārt Aleksejs, kas konkursā piedalījās ar zinātniski pētniecisko darbu *Attēlu atpazīšanas algoritmu un datormetōžu izmantošana astronomisko objektu klasifikācijā*, kurā testēja informācijas tehnoloģiju liederību galaktiku klasificešanā, intervijā neslēpa sajūsmu par noplēnīto iespēju ieraudzīt un būt vietā, kam bijusi tik svarīga loma kosmiskajā skrējienā. Pētnieciskais darbs līdz ar uzvaru konkursā šim jaunietim nebeidzās, un Aleksejs turpina iesākt pētījumu, kā arī jau ir piedalījies European Union Contest for Young Scientists konkursā http://ec.europa.eu/research/youngscientists/index_en.cfm, kurā stārp 88 projektiem no 40 valstīm ar savu projektu ieņēma godalgoto III vietu. Arī savu nākotni viņš plāno saistīt ar datorzinātni, tādā veidā vairāk pietuvinoties dažādiem zinātniskajiem virzieniem, tostarp arī astronomijai un kosmiskajai (*aerospace*) industrijai.

Arī turpmāk VATP centīsies atrast finansējumu un turpināt kosmisko ideju realizāciju un popularizēšanu Mums pieder debesis konkursā Latvijas jaunatnei. Par drosmīgām idejām!

Raksta tapšanā izmantoti materiāli no VATP mājaslapas www.vatp.lv un konkursa informatīvie materiāli draugiem.lv/KMPD lapā.

(Turpmāk M. Podnieces intervija ar VATP projektu vadītāju Evu Daiginu – vienu no konkursa Mums pieder debesis koordinētājam)

JAUTĀ LASĪTĀJS

**Par sējai un ražai vai dvēselei un miesai domātiem
kalendāriem**

Datums: Thu, 07 Apr 2011 19:09:27

Temats: Šoks...

Labdien,

ir pienācis pavasaris un sācies ilgi gaidītais sējas laiks. Aizvadītās ziemas laikā esmu izlasiusi vairākas grāmatas par to, kā darīt dārza darbus, vadoties pēc speciāliem kalendāriem. Iegādājos *Sējas un ražas avīzi*, ko izdevusi *Latvijas Avīze*, lai varētu "pareizos laikos" visu sasēt. Vēlāk iegādājos arī *Astronomijas, Astroloģijas avīzi 2011*, kuru arī izdod *Lauku Avīze*. Tad kādu dienu salidzināju abu žurnālu kalendārus un biju šokēti vīlusies!... Abi kalendāri pilnībā atšķirās. Ja sējas kalendārā, piem., 11. aprīlis ir ziedu diena Dviņu zvaigznājā, tad astrokalendārā tā pati diena ir lapu diena Vēža zvaigznājā!? Kā var būt tik rupjas klūdas un kuram kalendāram man tagad uzticēties?...

Pārēmu vēl trešo kalendāru, ar ko salidzināt, – Akvelīnas Līvmanes *Garam, dvēselei, miesai*, ko izdevusi *Zvaigzne ABC*. Tas it kā sakrīt ar astrokalendāru, ja raugās uz zodiaka zvaigznāju novietojumu, bet šeit atšķiras visi pulksteņa laiki par vienu minūti.

Nesaprotu, kā var būt, ka katrs kalendārs citādāks. Vienīgais, ko spēju iedomāties, ir, ka astronomija un astroloģija vienkārši ir kārtējais cilvēku bizness, kā noplēnīt uz citu cilvēku ticības rēķina. Man ņel to visu cilvēku, kas vadās pēc tiem kalendāriem, es vismaz tagad sāku saprast, ka tās visas tomēr ir muļķibas, un negribu vairs uzķerties uz kārtējiem krāpniekiem, tādēļ, lūdzu, izskaidrojet man, kāpēc tā, vai tas viss tiešām ir blefs, vai vienkārši sastādītāju rupjas klūdas, vai vēl kas?... Ľoti gaidīšu atbildi.

Ar cieņu – **Marta**

Datums: Fri, 08 Apr 2011 11:50:20

Temats: Re: Šoks...

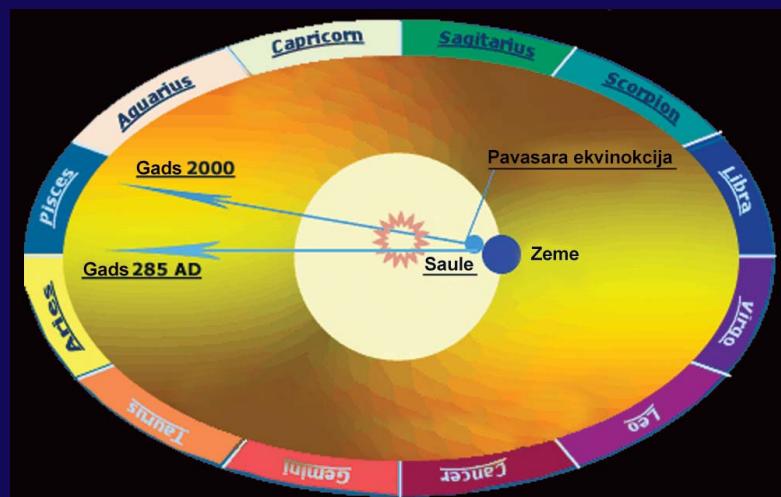
Labdien!

Paldies par uzticēšanos!

Par 11. aprili Jūsu minētajos kalendāros. Raugoties ziņās, kas publicētas populārzinātniskā gadalaiku izdevuma *Zvaigžnotā Debess* (ZvD) 2011. gada Pavasara laidienā (76. un 78. lpp.), šajā datumā Saule atrodas Auna zīmē, bet Mēness – Vēža zīmē, bet ne zvaigznājā, jo zodiaka zvaigznāji mūsdienās vairs neatbilst zodiaka zīmēm, kā tas bija pirms apmēram diviem tūkstošiem gadu.

Šo žurnālu var iegādāties Rīgas veikalos, piem., Valters un Rapa, Jāņa Rozes grāmatnīca, Jāņa sēta u.c.





Atļaujos iebilst: Jūsu vēstulē aprakstītajam nav nekāda sakara ar astronomiju, tāpēc minēt blakus astroloģijai, ka astronomija "vienkārši ir kārtējais cilvēku bizness, kā nopelnīt uz citu cilvēku ticības rēķina", nebūtu vietā. Astrologus neinteresē astronomija, taču viņi izmanto astronomijas autoritāti un atsaucas uz zvaigznēm, kas it kā nosakot cilvēku likteņus, lai gan vienīgā zvaigzne, kas patiešām mūs iespaido, – tā ir Saule, kurā gūstā Zeme atrodas.

No kurienes šie **sējai un ražai** vai **dvēselei un miesai** domātie kalendāri sagrābsta ziņas, ir grūti novērtēt, iespējams, ka arī sastādītāji paši ne vienmēr zina, jo tagad pasaules tīmeklī var atrast visu ko, nekritiski izmantojot datus gan neatbilstošus vietai, t.i., ģeogrāfiskajam platumam, gan neatbilstošus varbūt pat gadam.

Jau gandriz pirms 2000 gadu grieķu filozofs Seksts Empīriķis (160–210) astroloģiju dēvēja par maldigu un nezinātnisku mācību. Minētā antīkā filozofa astroloģijas jeb haldeju mācības kritika ir tik labi argumentēta, ka tā nezaudē nozīmi arī mūsdienās: "Haldeju astroloģiskie uzskati nes ļaudim ne vien ļaunumu, bet arī nostiprina viņos dzīļus iesakņojušos aizsprendumus, tādējādi aizkavē darbibu, kas būtu pamatota uz veselo saprātu." (ZvD, 1983, Rudens, 42. lpp.)

Taču "... Latvijā astroloģija joprojām saista tik milzum daudzu cilvēku prātus, ka kļuvusi par ienesīga biznesa jomu un iekarojusi paliekkošu vietu plašsaziņas līdzekļos." (A. Balklavs-Grīnhofs) http://www.liis.lv/astron/IE_version/Astromagija/Astromagija.htm .

Vēlot neapmaldīties Latvijas kalendāros,
vēlreiz ar pateicību par uzticēšanos,
uz sazināšanos –
Irena Pundure, ZvD atbildīgā sekretāre
<http://www.lu.lv/zvd/>

ZVAIGŽNOTĀ DEBESS 2011. GADA VASARĀ

Vasaras saulgrieži un astronomiskās vasaras sākums 2011. gadā būs 21. jūnijā plkst. 20^h16^m, kad Saule ieies Vēža zodiaka zīmē (♏). Tātad patiesā Jānu nakts šogad būs no 21. uz 22. jūniju.

4. jūlijā plkst. 18^h Zeme atradīsies vistālāk no Saules (afēlijā). Tad attālums būs 1,0167 astronomiskās vienības.

Rudens ekvinokcija un astronomiskās vasaras beigas būs 23. septembrī plkst. 12^h05^m. Šajā brīdī Saule ieies Svaru zodiaka zīmē (♎), diena un nakts tad būs aptuveni vienādi garas.

Vasaras pirmajā pusē redzamas tikai visspožākās zvaigznes. Par debess dzīļu objektu novērošanu nevar būt pat runa. Tad orientēties var pēc dažām spožākajām zvaigznēm – Vegas (Liras α), Deneba (Gulbja α) un Altaira (Ergla α), kuras veido t.s. vasaras trijstūri. Vēl vairākas spožas zvaigznes ir Skorpiona zvaigznājā, bet tas mūsu platuma grādos ir grūti novērojams, jo pat kulminācijā ir Joti zemu pie horizonta.

Turpretī vasaras otrajā pusē var iepazīties un aplūkot Čūsku, Herkulesu, Ziemeļu Vainagu, Čūsknesi, Bultu, Lapsiņu, Strēlnieku, Mežāzi, Delfinu un Mazo Zirgu. Siltās un pietiekoši tumšās naktis tad ir labvēligas debess dzīļu objektu novērošanai: Herkulesa zvaigznājā lodveida zvaigžņu kopas M13 un M92; Čūskas un Čūskneša zvaigznājos lodveida kopas M5, M10 un M12; Liras zvaigznājā planetārā miglāja M57; Lapsiņas zvaigznājā planetārā miglāja M27; Strēlnieka zvaigznājā miglāju M8, M17 un M20.

Saules šķietamais ceļš 2011. gada vasarā kopā ar planētām parādīts 1. attēlā.

Interesanta dabas parādība vasaras naktis ir sudrabainie mākoņi. Ziemeļu pusē krēslas segmenta zonā šad tad var redzēt gaišas svītras, joslas, vilņus, virpuļus. Tie tad arī ir visaugs-tākie (80-85 km) un caurspīdīgākie no atmos-

fēras mākoņiem – sudrabainie mākoņi.

Jūlija beigas un augusta pirmā puse ir Joti piemērota meteoru novērojumiem. Tad pavisam neilgā laikā var cerēt ieraudzīt kādu no "kritošajām zvaigznēm".

PLANĒTAS

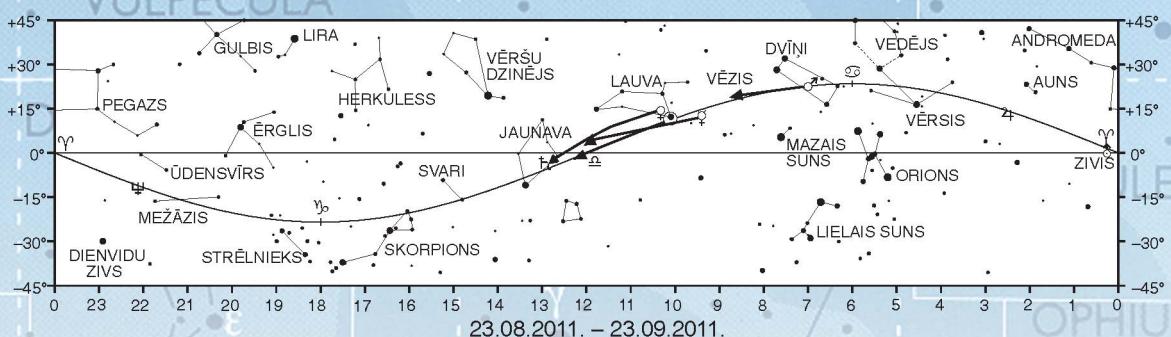
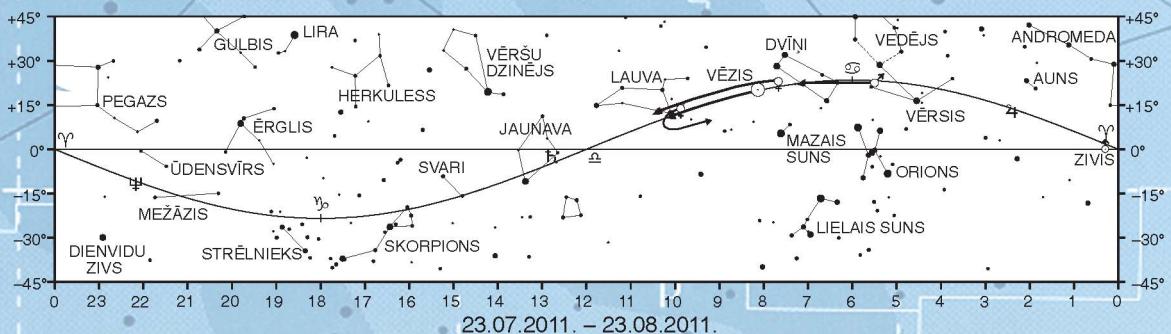
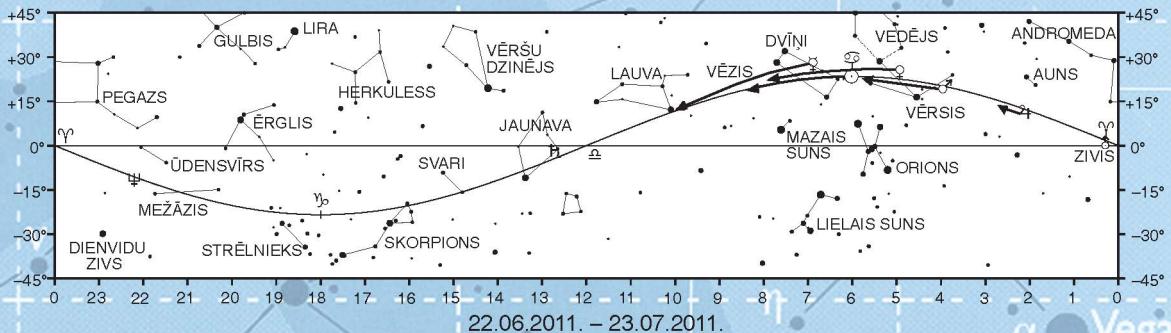
Pašā vasaras sākumā **Merkuram** būs diezgan maza austrumu elongācija – tāpēc tas nebūs novērojams. Tomēr tā diezgan ātri pieaug, un jūlijā pirmajos datumos Merkuru varēs mēģināt ieraudzīt driz pēc Saules rieta zemu pie horizonta ziemeļrietumu pusē. Tā spožums būs ~0^m.5. Tiesa, Joti traucēs gaišās naktis. Tomēr jau ap 10. jūliju tā novērošana klūs praktiski neiespejama, lai arī elongācija visu laiku pieaugus.

20. jūlijā Merkurs atradīsies maksimālajā austrumu elongācijā (27°). Tomēr arī jūlijā otrajā pusē un augusta sākumā tas nebūs redzams, jo rietēs gandrīz reizē ar Sauli.

17. augustā Merkurs nonāks apakšējā konjunkcijā ar Sauli (starp Zemi un Sauli), un gandrīz līdz augusta beigām tas vēl arvien nebūs novērojams. Tomēr jau 3. septembrī Merkurs būs maksimālajā rietumu elongācijā (18°). Tāpēc pašās augusta beigās un septembra pirmajā pusē tas klūs diezgan labi redzams rītos, neilgi pirms Saules lēkta, zemu pie horizonta austrumu pusē. Pēc tam līdz pat vasaras beigām to atkal neverēs novērot.

3. jūlijā plkst. 2^h Mēness paies garām 5° uz leju, 1. augustā plkst. 13^h 1,5° uz leju un 28. augustā plkst. 3^h 2° uz leju no Merkura.

2011. g. vasara būs Joti nelabvēlīga **Veneras** novērošanai. Visu vasaru tai būs maza elongācija – 16. augustā tā būs augšējā konjunkcijā ar Sauli (starp Zemi un to). Tāpēc Venēra visu šo laiku nebūs redzama.

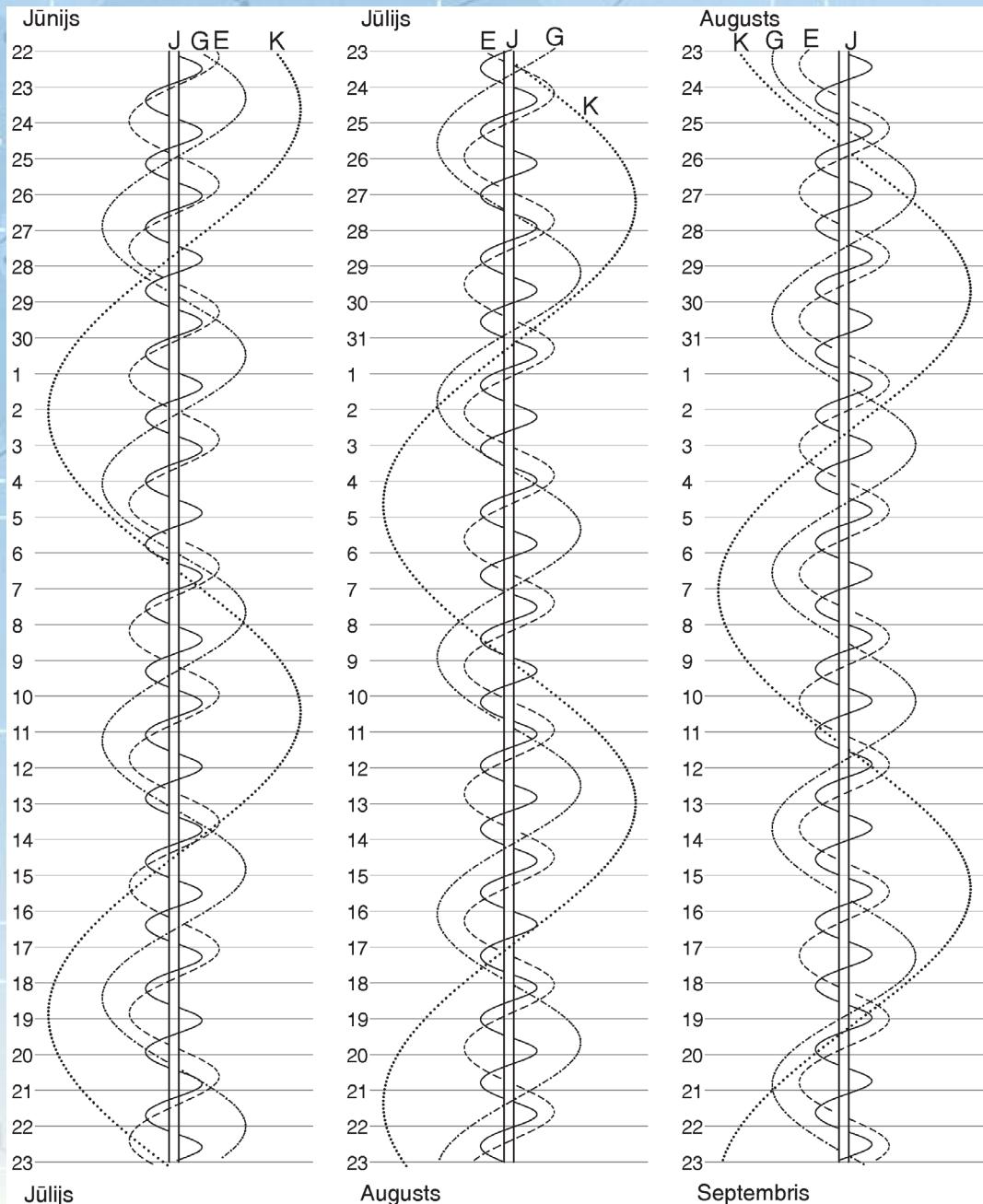


1. att. Ekliptika un planētas 2011. gada vasarā.

30. jūnijā plkst. 10^h Mēness aizklās Venēru (Latvijā nebūs redzama), 30. jūlijā plkst. 12^h Mēness būs 4° uz leju no Venēras un 29. augustā plkst. 17^h 7° uz leju no tās.

Pašā vasaras sākumā un jūlijā pirmajā pusē

Mars būs redzams rītos. Tā spožums jūnijs beigās būs +1^m.4. Šajā laikā un līdz augusta pirmajiem datumiem tas atradīsies Vērsa zvaigznājā. Pēc tam tas pāries uz Dvīnu zvaigznāju, kur būs līdz septembra vidum. Pašas vasaras beigās tas atradīsies Vēža zvaigznājā.



2. att. Jupitera spožāko pavadoņu redzamība 2011. g. vasarā. Jo (J), Eiropa (E), Ganimēds (G), Kallisto (K). Austrumi attēlā atrodas pa labi, rietumi – pa kreisi.

Marsa novērošanas apstākļi visu laiku uzlabosies, – sākot ar jūlijā vidu, tas būs redzams naktis otrajā pusē. Marsa spožums gan pieauga minimāli – vasaras beigās tas būs $+1^m,3$.

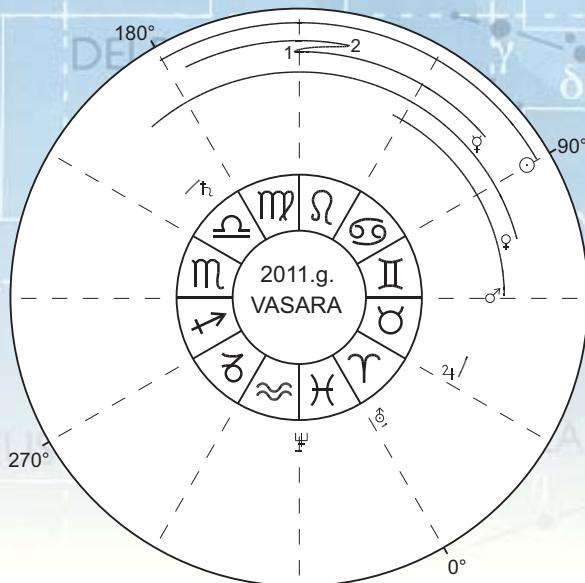
28. jūnijā plkst. 21^h Mēness paies garām $1,5^{\circ}$ uz augšu, 27. jūlijā plkst. 19^h $0,5^{\circ}$ uz leju, 25. augustā plkst. 15^h 3° uz leju un 23. septembrī plkst. 9^h 5° uz leju no Marsa.

Vasaras sākumā un jūlijā pirmajā pusē **Jupiters** būs novērojams naktis otrajā pusē. Tā spožums būs $-2^m,2$. Jupitera novērošanas apstākļi visu laiku uzlabosies. Jūlijā otrajā pusē un augustā tā redzamības intervāls jau būs lielākā naktis daļa, izņemot vakara stundas. Septembrī tas būs ļoti labi redzams praktiski visu nakti. Tā spožums vasaras beigās sasniegus pat $-2^m,8$!

Visu vasaru Jupiters atradīsies Auna zvaigznājā.

Jupitera spožāko pavadoņu redzamība 2011. gada vasarā parādita 2. attēlā.

26. jūnijā plkst. 8^h Mēness paies garām 5° uz augšu, 24. jūlijā plkst. 0^h 5° uz augšu, 20.



3. att. Saules un planētu kustība zodiaka zīmēs.

augustā plkst. 12^h 5° uz augšu un 16. septembrī plkst. 18^h 4° uz augšu no Jupitera.

Pašā vasaras sākumā **Saturns** būs redzams naktis pirmajā pusē. Tā spožums šajā laikā būs $+0^m,8$.

Saturna redzamības apstākļi visu laiku palielināsies. Jūlijā un augusta pirmajā pusē tas vēl būs novērojams vakaros, uzreiz pēc Saules rieta. Augusta otrajā pusē un septembrī Saturns vairs praktiski nebūs novērojams.

Visu vasaru Saturns atradīsies Jaunavas zvaigznājā.

8. jūlijā plkst. 3^h Mēness paies garām 8° uz leju, 4. augustā plkst. 9^h 8° uz leju un 1. septembrī plkst. 2^h 8° uz leju no Saturna.

Pašā vasaras sākumā un jūlijā pirmajā pusē **Urāns** būs novērojams naktis otrajā pusē. Tomēr šajā laikā traucēs ļoti gaišās naktis.

Jūlijā otrajā pusē un augusta sākumā tas būs redzams jau gandrīz visu nakti, izņemot vakara stundas. Augusta otrajā pusē un līdz pat vasaras beigām tas būs novērojams praktiski visu nakti. Turklāt tad vairs netraucēs arī gaišās naktis. Urāna spožums šajā laikā būs $+5^m,7$, tā atrašanai un aplūkošanai nepieciešams vismaz binoklis un zvaigžņu karte.

Visu vasaru tas atradīsies Zīļu zvaigznājā.

23. jūnijā plkst. 20^h Mēness paies garām 6° uz augšu, 21. jūlijā plkst. 4^h 6° uz augšu, 17. augustā plkst. 11^h 6° uz augšu un 13. septembrī plkst. 16^h 5° uz augšu no Urāna.

Saules un planētu kustību zodiaka zīmēs sk. 3. attēlā.

○ – Saule – sākuma punkts 22.06. 0^h, beigu punkts 23.09. 0^h (šie momenti attiecas arī uz planētām; simbolu novietojums atbilst sākuma punktam).

♀	Merkurs,	♀	Venēra,
♂	Marss,	♃	Jupiters,
♄	Satrons,	♅	Urāns,
♆	Neptūns.		

1 – 3. augusts 7^h; 2 – 27. augusts 1^h.

MAZĀS PLANĒTAS

2011. gada vasarā opozīcijā vai tuvu opozīcijai un spožākas par +9^m būs trīs mazās planētas – Cerera (1), Vesta (4) un Nausikaa (192). Interesanti, ka Vestas spožums pārsniegs sesto lielumu – tātad pastāvēs iespēja to ieraudzīt pat ar neapbrūnotu aci!

Cerera:

Datums	α_{2000}	δ_{200}	Attālums no Zemes, a.v.	Attālums no Saules, a.v.	Spožums
11.07.	0 ^h 19 ^m	-11°29'	2.506	2.981	8.7
21.07.	0 23	-11 54	2.383	2.980	8.6
31.07.	0 24	-12 32	2.271	2.979	8.4
10.08.	0 23	-13 23	2.172	2.977	8.2
20.08.	0 20	-14 22	2.091	2.975	8.0
30.08.	0 15	-15 27	2.031	2.973	7.9
9.09.	0 08	-16 30	1.997	2.970	7.7

Vesta:

Datums	α_{2000}	δ_{200}	Attālums no Zemes, a.v.	Attālums no Saules, a.v.	Spožums
21.06.	21 ^h 31 ^m	-17°41'	1.414	2.205	6.5
1.07.	21 31	-18 32	1.339	2.212	6.3
11.07.	21 27	-19 40	1.281	2.220	6.1
21.07.	21 21	-20 59	1.243	2.228	5.9
31.07.	21 13	-22 21	1.227	2.236	5.7
10.08.	21 03	-23 36	1.237	2.245	5.7
20.08.	20 54	-24 38	1.271	2.253	5.9
30.08.	20 47	-25 21	1.328	2.262	6.2
9.09.	20 43	-25 44	1.406	2.271	6.4
19.09.	20 41	-25 48	1.501	2.281	6.7

Nausikaa:

Datums	α_{2000}	δ_{200}	Attālums no Zemes, a.v.	Attālums no Saules, a.v.	Spožums
31.07.	23 ^h 07 ^m	-9°54'	1.026	1.937	9.7
10.08.	23 04	-9 33	0.955	1.916	9.4
20.08.	22 57	-9 19	0.903	1.898	9.0
30.08.	22 48	-9 10	0.872	1.880	8.5
9.09.	22 38	-9 00	0.862	1.865	8.6
19.09.	22 29	-8 43	0.874	1.851	9.0

KOMĒTAS

C/2009 P1 (Garradd) komēta.

Šī periodiskā komēta 2011. gada 23. decembrī būs perihēlijā. 2011. g. vasarā tā visu laiku tuvosies Saulei un Zemei – būs samērā viegli novērojama ar teleskopiem un labiem binokļiem. Komētas efemerīda ir šāda (0^h U.T.):

Datums	α_{2000}	δ_{200}	Attālums no Zemes, a.v.	Attālums no Saules, a.v.	Spožums
10.07.	22 ^h 31 ^m	+5°09'	1.951	2.665	9.7
20.07.	22 11	+8 16	1.740	2.569	9.3
30.07.	21 43	+11 36	1.570	2.474	8.9
9.08.	21 08	+14 50	1.452	2.380	8.6
19.08.	20 27	+17 30	1.396	2.287	8.3
29.08.	19 46	+19 12	1.401	2.197	8.1
8.09.	19 08	+19 53	1.457	2.109	8.1
18.09.	18 38	+19 52	1.550	2.025	8.0
28.09.	18 15	+19 31	1.662	1.944	8.0

Hondas-Mrkosa-Pajdušakovas (45P/Honda-Mrkos-Pajdusakova) komēta.

Šī periodiskā komēta augusta vidū pietuvosies Zemei līdz pat 0,06 a.v.! Augusta beigās un septembrī tā būs novērojama ar teleskopiem un binokļiem. Komētas efemerīda ir šāda (0^h U.T.):

Datums	α_{2000}	δ_{200}	Attālums no Zemes, a.v.	Attālums no Saules, a.v.	Spožums
25.08.	9 ^h 15 ^m	-7°51'	0.151	0.875	8.2
30.08.	9 25	-0 21	0.221	0.804	8.3
4.09.	9 32	+3 41	0.298	0.735	8.2
9.09.	9 38	+6 08	0.380	0.671	7.9
14.09.	9 46	+7 41	0.470	0.614	7.6
19.09.	9 55	+8 34	0.568	0.569	7.4
24.09.	10 06	+8 52	0.674	0.539	7.3

APTUMSUMI

Dalējs Saules aptumsums 1. jūlijā.

Šis aptumsums būs novērojams Atlantijas un Indijas okeāna dienvidos, netālu no Antarktīdas krastiem. Aptumsuma maksimums plkst. 11^h38^m (pēc Latvijas laika) Antarktīdas piekrastē, kur maksimālās fāzes lielums būs 0,0971.

Latvijā aptumsums nebūs redzams.

MĒNESS

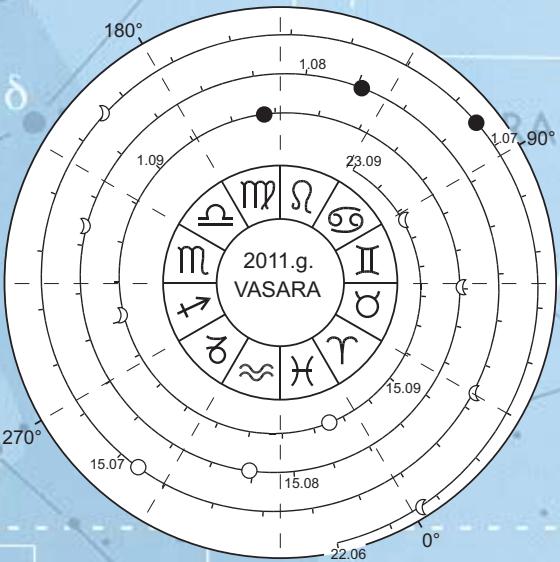
Mēness perigejā un apogejā.

Perigejā: 7. jūlijā 17^h; 3. augustā 0^h,
30. augustā 21^h.

Deneb
Apogejā: 24. jūnijā plkst. 7^h; 22. jūlijā
plkst. 1^h; 18. augustā 19^h; 15. septembrī 9^h.

Mēness kustības treka iedaļa ir viena
diennakts.

- Jauns Mēness: 1. jūlijā 11^h54^m;
30. jūlijā 21^h40^m; 29. augustā 6^h04^m.
- Pirmais ceturksnis: 8. jūlijā 9^h29^m;
6. augustā 14^h08^m; 4. septembrī 20^h39^m.
- Pilns Mēness: 15. jūlijā 9^h40^m;
13. augustā 21^h57^m; 12. septembrī 12^h27^m.
- Pēdējais ceturksnis: 23. jūnijā 14^h48^m;
23. jūlijā 8^h02^m; 20. septembrī 16^h39^m.



4. att. Mēness kustība zodiaka zīmēs.

Mēness ieiet zodiaka zīmēs (sk. 4. att.):

23. jūnijā 11^h25^m Aunā (♈)
25. jūnijā 23^h54^m Vērsī (♉)
28. jūnijā 10^h57^m Dviņos (♊)
30. jūnijā 19^h14^m Vēzī (♋)
3. jūlijā 0^h44^m Lauvā (♌)
5. jūlijā 4^h17^m Jaunavā (♍)
7. jūlijā 6^h55^m Svaros (♎)
9. jūlijā 9^h33^m Skorpionā (♏)
11. jūlijā 12^h48^m Strelniekā (♐)
13. jūlijā 17^h15^m Mežāzī (♑)
15. jūlijā 23^h31^m Ūdensvīrā (♒)
18. jūlijā 8^h14^m Zīvīs (♓)
20. jūlijā 19^h27^m Aunā
23. jūlijā 7^h59^m Vērsī

25. jūlijā 19^h36^m Dviņos
28. jūlijā 4^h13^m Vēzī
30. jūlijā 9^h17^m Lauvā
1. augustā 11^h43^m Jaunavā
3. augustā 13^h06^m Svaros
5. augustā 14^h58^m Skorpionā
7. augustā 18^h22^m Strelniekā
9. augustā 23^h39^m Mežāzī
12. augustā 6^h49^m Ūdensvīrā
14. augustā 15^h56^m Zīvīs
17. augustā 3^h03^m Aunā
19. augustā 15^h38^m Vērsī
22. augustā 3^h54^m Dviņos
24. augustā 13^h32^m Vēzī

26. augustā 19^h10^m Lauvā
28. augustā 21^h15^m Jaunavā
30. augustā 21^h27^m Svaros
1. septembrī 21^h49^m Skorpionā
4. septembrī 0^h05^m Strelniekā
6. septembrī 5^h05^m Mežāzī
8. septembrī 12^h44^m Ūdensvīrā
10. septembrī 22^h28^m Zīvīs
13. septembrī 9^h51^m Aunā
15. septembrī 22^h26^m Vērsī
18. septembrī 11^h08^m Dviņos
20. septembrī 21^h55^m Vēzī
23. septembrī 4^h57^m Lauvā

Mēness aizklāj spožākās zvaigznes:

Datums	Zvaigzne	Spožums	Aizklāšana	Atklāšana	Mēness augstums	Mēness fāze
25.07.2011.	δ Ari	4 ^m ,4	1 ^h 00 ^m	1 ^h 53 ^m	6° – 12°	33%
9.08.2011.	4 Sgr	4 ^m ,7	23 ^h 54 ^m	0 ^h 38 ^m	7° – 4°	84%

Laiki aprēķināti Rīgai. Pārējā Latvijā aizklāšanas laika nobīde var sasniegt 5 minūtes uz vienu vai otru pusī.

METEORI

Jūlijā otrajā pusē un augustā ir novērojamas vairākas meteoru plūsmas.

1. Delta (δ) Akvarīdas. Plūsmas aktivitātes periods ir laikā no 12. jūlija līdz 23. augustam. 2011. gadā maksimums gaidāms 30. jūlijā, kad vienas stundas laikā var cerēt ieraudzīt līdz 20 meteoriem. Ap to pašu periodu aktīvas ir vēl dažas vājākas plūsmas. Tāpēc reāli novērojamais meteoru skaits var būt vēl lielāks, vienīgi visi tie nepiederēs pie δ Akvarīdu meteoru plūsmas.

2. Perseīdas. Pieskaitāma pie visaktīvākajām plūsmām. Tās aktivitātes periods ir no 17. jūlija līdz 24. augustam. 2011. gadā maksimums gaidāms 13. augustā plkst. 9^h. Tad intensitāte var sasniegt pat 100-110 meteoru stundā.

3. Alfa-Aurigīdas. Šīs mazizpētītās plūsmas aktivitātes periods ir no 28. augusta līdz 5. septembrim. Šogad maksimums gaidāms 1. septembrī, kad intensitāte var būt ap 7 meteoriem stundā.

PIRMO REIZI ZVAIGŽNOTAJĀ DEBESĪ

Juris Ekmanis – Dr.habil.phys., profesors, Latvijas Zinātņu akadēmijas akadēmīķis (1992), Eiropas Zinātņu un mākslu akadēmijas (*Academia Scientiarum et Artium Europaea*) īstenais loceklis (1991), Latvijas Zinātņu akadēmijas prezidents kopš 2004.gada, Fizikālās enerģētikas institūta direktors (1990-). Absolvējis Latvijas Valsts universitāti fizikas specialitātē (1964). Fizikas un matemātikas zinātņu kandidāta grādu ieguvis Tartu Valsts universitātē (1973), fiz.-mat. zin. doktora grādu – Igaunijas Zinātņu akadēmijā (1984). Zinātniskais darbs saistīts ar tehnoloģiski perspektīvu materiālu izstrādi enerģijas akumulēšanai, optoelektronikai un atjaunojamās enerģijas sistēmām, ar enerģijas efektivitātes problēmu risināšanu Latvijā, Latvijas energosistēmas attīstības modeļa izstrādāšanu. Vairāk nekā 300 publikāciju autors. Triju Zvaigžņu ordeņa komandieris (2009).



Tālis Millers – Dr.chem. IZA īstenais loceklis (1992), profesors (1994), *Academia Scientiarum et Artium Europaea* īstenais loceklis (1995). Valsts emeritētais zinātnieks (2001). Beidzis Latvijas Valsts universitātes Ķīmijas fakultāti (1952), tehnisko zinātņu kandidāts (1962), ķīmijas zinātņu doktors (1992), Rīgas Tehniskās universitātes goda doktors (Dr.h.c., 1996). Vadījis nozīmīgus plazmas pārklājumu pētījumus par termoregulejošiem pārklājumiem noteikta temperatūras režīma nodrošināšanai slegtā čaulā ar dzīvniekiem vai cilvēkiem, kas rīnko ap Zemi kosmiskajā telpā, un pārklājumiem dažādu metāla detalju un konstrukciju virsmu aizsardzībai pret nodilumu un koroziju, ķīmisko un termisko iedarbību. Ap 300 publikāciju autors, saņēmis 88 autorapliecības un patentus. IZA Lielās medaļas laureāts (2002) par izcilu zinātnisko devumu plazmas ķīmijā un neorganisko materiālu tehnoloģijā. Triju Zvaigžņu ordeņa komandieris (1998).

Sofja Negrejeva – Dr.sc.ing., Latvijas Zinātņu akadēmijas Fizikas un tehnisko zinātņu nodaļas zinātniskā sekretāre kopš 2004. gada. Absolvējusi Latvijas Valsts universitāti fizikas specialitātē (1972). Lasa augstākās matemātikas lekciju kursu Rīgas Aeronavigācijas institūtā kopš 1991. gada. Strādājusi LZA (tagad LU) Polimēru mehānikas institūtā. Zinātniskais darbs saistīts ar termo nesagraujošo metožu izmantošanu kompozīto materiālu fizikālā mehānisko īpašību diagnostikā. Tehnisko zinātņu kandidāta grādu ieguvusi LZA Polimēru mehānikas institūtā (1990), Latvijas Zinātņu akadēmijā 1992. gadā nostrīcēts kā inženierzinātņu doktora grāds. 35 zinātnisko publīkāciju autore.



Osvalds Plēpis – Dr.habil.med. Profesors, Valsts emeritētais zinātnieks (2007). Studējis Rīgas Medicīnas institūtā (1950-1954), klausījies profesora Paula Stradiņa lekcijas un uzskata viņu par savu skolotāju; beidzis Harkovas Medicīnas institūtu (1956). Zinātniskos grādus (kandidāta - 1973. un doktora - 1986.) ieguvis Ķeņingradas Kara medicīnas akadēmijā. Publicējis divas zinātniskās monogrāfijas, piecas mācību grāmatas, ap 300 zinātnisko rakstu, no kuriem vairāk nekā 60 starptautiskos žurnālos, iegūti trīs ārzemju patentī. Pēc atgriešanās Latvijā pievērsies cilvēku un darba aizsardzības jautājumiem. Bijis katedras vadītājs LLU, patlaban aktīvi piedalās komplikētu LOR slimnieku konsultēšanā un ārstēšanā, veselīga uztura pētniecībā, veselīga dzīvesveida propagandā. Pirms 18 gadiem kopīgi ar dēlu Aivaru, arī LOR speciālistu, nodibinājis privātu kliniku *Surdovest*. Ķeņingradā izstrādātie pētījumi tiek lietoti praksē Latvijā, lai diagnosticētu vestibulārā aparāta traucējumus un novērtētu ārstēšanas rezultātus. Atzīmējot nopelnus kosmiskajā medicīnā un surdoloģijā, LZA piešķirusi Goda doktora grādu (2007).

Marta Podniece – žurnāliste, Rīgas Stradiņa universitātē 2009. gadā ieguvusi bakalaura akadēmisko grādu Komunikācijas zinātnē. Intereses: jaunatnes politika, sociālā antropoloģija un starpkultūru studijas. Par astronomiju interesējās skolas laikā, tāpēc tagad ar interesi seko līdzī jauniešu aktivitātēm šajā jomā.



Arnolds Ūbelis – Dr.phys. Beidzis (1969) Latvijas Valsts universitāti fizikas specialitātē. Zinātnisko grādu ieguvis (1983) Ķeņingradas Valsts universitātē. LU Atomfizikas un spektroskopijas institūtā vada Atomfizikas, atmosferas fizikas un fotoķīmijas laboratoriju, kur kopš 1970. gada ir izauguši 4 fizikas doktori, t.sk. viens habilitētais. Pētījumi: skābekļa apakšgrupas elementu atomspektroskopija un fotoķīmija; svina, alvas halogēnu tvaiku fotolize; atomu rezonances spektru avotu UV un vakuma UV spektra apgabalos; stratosfēras ozona slāņa fotoķīmiskie procesi laboratorijas eksperimentos. Profesionāli orientējas ES zinātnes un tehnoloģiju politikas jautājumos un savā sabiedriskā darbībā konsultē Latvijas zinātniekus konkurētspējai līdzdalībai ES ietvara programmu projektu izpildei.

CONTENTS

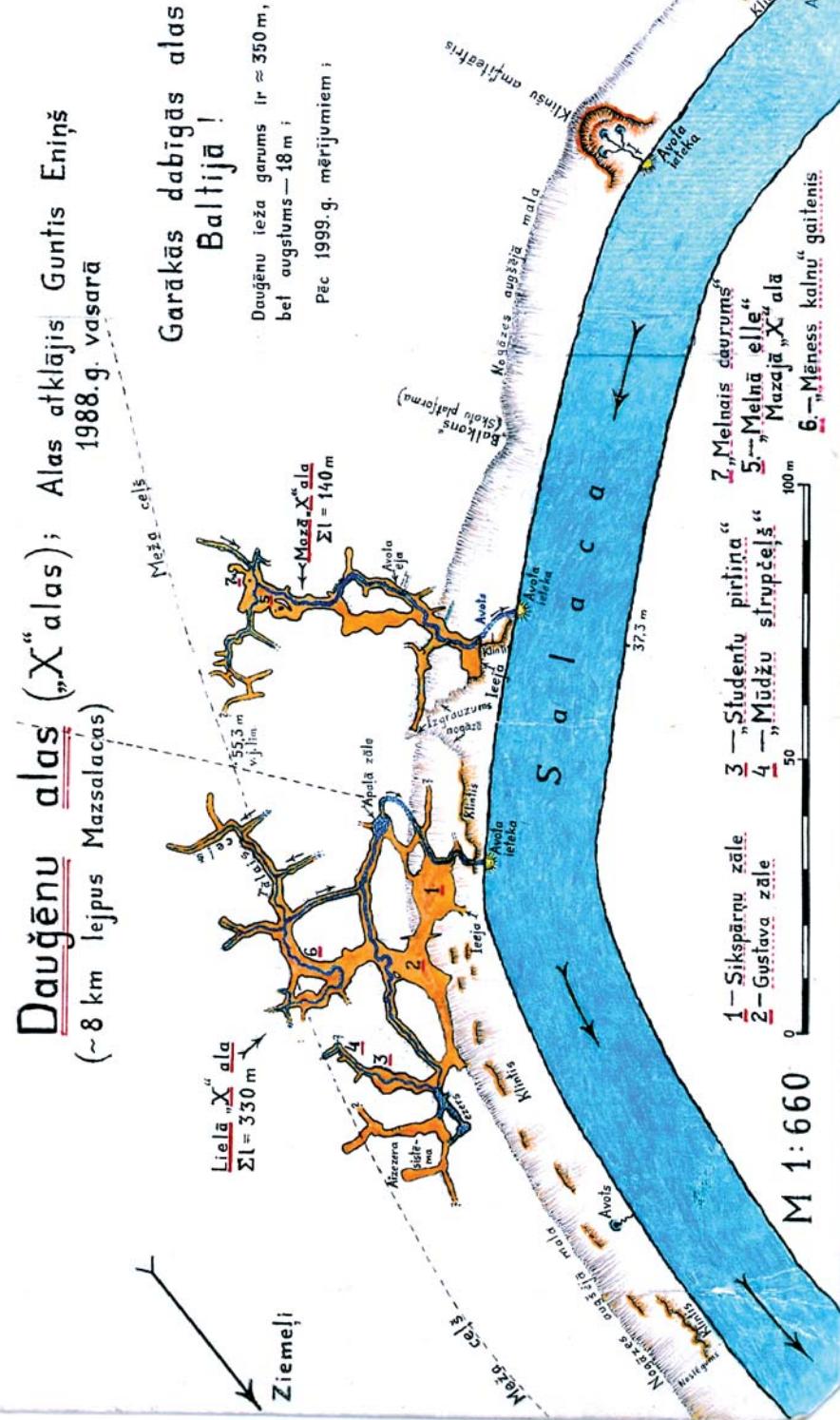
"ZVAIGŽNOTĀ DEBESS" FORTY YEARS AGO Extremely Distant New Objects of Metagalaxy. A.Balklavs (*abridged*). Astronautics: Yesterday, Today, Tomorrow. Newspaper "Literaturnaja Rossija" 9 April 1971 (*abridged*). **CONFERENCE "The VIEW from SPACE. FIRST MANNED SPACE FLIGHT – 50"** Conference on the Eve of Human Space Flight Anniversary. M.Gills. Mstislav Keldysh and Golden Age of Soviet Science. J.Ekmanis, S.Negrejeva. Contribution of Scientists of the Institute of Inorganic Chemistry to the Development of Space Technologies and Materials. T.Millers. Remembrance of Friedrich Zander in Rīga. G.Vilka. My Contribution to the Development of Space Medicine. O.Plepis. Latvia's Contribution to Space Research: from Fr.Zander (Tsander) into the Presence. J.Stradiņš. **NEWS** NASA's Infrared Surveyor Scanning Solar System. A.Alksnis. A Very Cool Pair of Brown Dwarfs. A.Alksnis. A Cluster of Galaxies – Young yet Surprisingly Grown-up. A.Alksnis. Andromeda Nebula M 31 in the Light of ESA's Space Observatories. I.Pundure. **SPACE RESEARCH and EXPLORATION** Participation of Students from Latvia in Moon Mission and Conclusion of Work. M.Ābele, V.VECKALNS, J.Vjaters. **CONFERENCE "ASTRONOMY in LATVIA"** Rainis, Zvaigžnotā Debess and Dainas (*concluded*). I.Pundure. **MARS in the FOREGROUND** Ten Instruments in One Basket. J.Jaunbergs. **FLASHBACK** Observatory of the Latvian Astronomical Society in Sigulda (*continuation*). Jānis Kauliņš. **COSMOS as an ART THEME** Universe as Philately Subject (*12th continuation*). J.Strauss. **CHRONICLE** In Memoriam: Astrophysicist Dr.phys. Zenta Alksne (29.VIII 1928 – 6.III 2011). I.Pundure, M.Gills. Photonics Has Been Born in Stars. A.Ubelis. Latvian Young Space Researchers Continue to Explore Sky. M.Podniecze, I.Murāne. **READERS' QUESTIONS** On Calendars for Sowing and Harvesting or Soul and Flesh. I.Pundure. **The STARRY SKY** in the SUMMER of 2011. Juris Kauliņš

СОДЕРЖАНИЕ (№212, Лето, 2011)

В "ZVAIGŽNOTĀ DEBESS" 40 ЛЕТ ТОМУ НАЗАД. Новые очень далёкие объекты Метагалактики (*по статье А.Балклавса*). Космонавтика: вчера, сегодня, завтра (*по материалам газеты «Литературная Россия» от 9 апр. 1971 г.*). **КОНФЕРЕНЦИЯ «Со ВЗГЛЯДОМ из КОСМОСА. ПЕРВОМУ ПОЛЁТУ ЧЕЛОВЕКА в КОСМОС – 50»** Конференция в преддверии дня космонавтики. М.Гиллс. Мстислав Келдыш и золотые годы советской науки. Ю.Экманис, С.Негреева. Вклад учёных Института неорганической химии в развитие космических технологий и материалов. Т.Миллерс. Память о Фридрихе Цандере в Риге и вне её. Г.Вилка. Мой вклад в развитие космической медицины. О.Плепис. Вклад Латвии в исследование космоса: от Фр.Цандера до современности. Я.Страдиньш. **НОВОСТИ** Инфракрасный обозреватель NASA сканирует Солнечную систему. А.Алкснис. Пара очень холодных коричневых карликов. А.Алкснис. Молодое, но необычно взрослое скопление галактик. А.Алкснис. Туманность Андромеды M31 в свете космических обсерваторий. И.Пундура. **ИССЛЕДОВАНИЕ и ОСВОЕНИЕ КОСМОСА** Участие латвийских студентов в лунной миссии и завершение работ. М.Абеле, В.Вецкалнс, Я.Вятерс. **КОНФЕРЕНЦИЯ «АСТРОНОМИЯ в ЛАТВИИ»** Райнис, Zvaigžnotā Debess и дайны (*заключение*). И.Пундура. **МАРС ВБЛИЗИ** Десять приборов в одной корзине. Я.Яунбергс. **ОГЛЯДЫВАЯСЬ в ПРОШЛОЕ** Обсерватория Латвийского Астрономического общества в Сигулде (*продолжение*). Я.Каулиньш. **ТЕМА КОСМОСА в ИСКУССТВЕ** Тема Вселенной в филателии (*12-е продолжение*). Е.Штраусс. **ХРОНИКА** *In memoriam* астрофизику Dr.phys. Зенте Алксне (29.VIII 1928 – 6.III 2011). И.Пундура, М.Гиллс. Фотоника родилась в звёздах. А.Убелис. И в этом году небо принадлежит юным латвийским исследователям космоса. М.Подниэце, И.Муране. **СПРАШИВАЕТ ЧИТАТЕЛЬ** О календарях для посева и урожая или для души и тела. И.Пундура. **ЗВЁЗДНОЕ НЕБО** летом 2011 года. Ю.Каулиньш

THE STARRY SKY, No. 212, SUMMER 2011
Compiled by Irena Pundure
Mācību grāmata, Rīga, 2011
In Latvian

ZVAIGŽNOTĀ DEBESS, 2011. gada VASARA (212)
Reģ. apl. Nr. 0426
Sastādījusi Irena Pundure
© Apgāds Mācību grāmata, Rīga, 2011
Redaktore Anita Bula
Datorsalīceja Natalja Čerņecka



Sk. Jurģītis I. Daugēnu alas – garākās alas Baltijā.

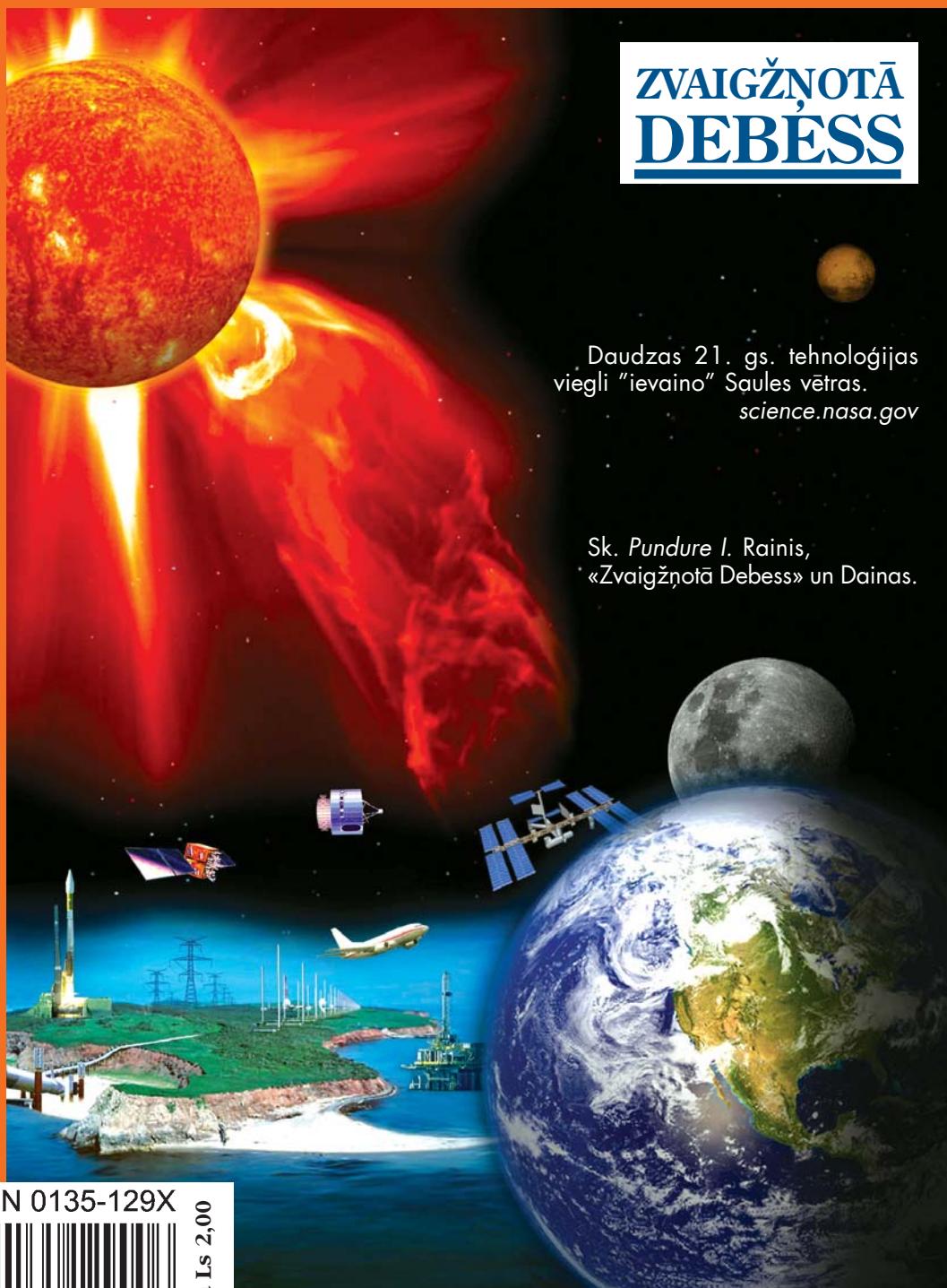
Karti veidojis Imants Jurģītis

Indekss 2214

ZVAIGŽNOTĀ DEBĒSS

Daudzas 21. gs. tehnoloģijas
viegli "ievaino" Saules vētras.
science.nasa.gov

Sk. Pundure I. Rainis,
«Zvaigžnotā Debess» un Dainas.



ISSN 0135-129X



Cena Ls 2,00

9 770135 129006