

UNDUR VERALDAR

Tekin saman af

HARLOW SHAPLEY
SAMUEL RAPPORT og HELEN WRIGHT

INNGANGUR EFTIR HARLOW SHAPLEY



MÁL OG MENNING · REYKJAVÍK 1945

ADALUMBOÐ ERL.: E. MUNKSGAARDS FORLAG, KHÖFN

Prentsmiðjan Höðar hf.

svo eru ef til vill 10 000 milljónir slíkra vetrarbrauta í himingeimnum.

Stjörnurnar eru eins margar og sandkorn í Saharaeyðimörkinni. Hvað getum vér sagt um skilyrði fyrir líf á hnöttum, er ganga kringum þessar sólir?

Fyrst þurfum vér að vita, hvort slíkar plánetur eru til. Stjörnuathuganir geta ekkert sagt oss um það. Þótt sérhver sólstjarna á himminum hefði plánetur eins og vor sól, mundi enginn sjónauki á jörðinni geta sýnt oss eina einstu peirra. Vísindakenningar segja nokkrú meira. Enda þótt nökkuð væfasamt sé í einstökum atriðum, hvernig sólin eignaðist barnahóp sinn, ber öllum nútímkennungum saman um það, að pláneturnar hafi myndzað vegna heimsóknar annarrar sólar.

Það hlýtur einnig að henda aðrar stjörnur himinsins, að stjarna fari einhvern tina bætt fram hjá þeim, en reikningar sýna, að slíkir atburður hljóta að vera fram úr hófi sjaldgæfir. Eins og stjörnum er nú skipað í geimimum umhverfis sólina, verður hver stjarna að jafnaði aðeins eimur sínni á milljón billjónum ára fyrir því, að önnur stjarna nálgist hana svo miðög, að plánetur geti orðið til. Geri menun ráð fyrir því, að stjörnurnar hafi búið við þessi skilyrði um 2000 milljónir ára, hefur aðeins ein af hverjum 500 milljónum stjarna orðið fyrir þessu, og þá atti í næsta lagi ein af hverjum 500 milljónum að hafa með sér plánetur. Þetta virðist nú raunar vera frámunalga lítil kluti af heildinni, en þegar heildin er þúsund milljónir bílljóna stjarna, verður þetta smáhrót tvær milljónir milljóna stjarna.

Eftir þessum reikningi ættu há tvær milljónir milljóna stjarna þegar að vera umkringdar plánetum og nýtt sölkerfi að skapast á fárra stundca fresti. Reikningurinn þarf líklega margra endurhóta við. Þau skilyrði, sem gilda í umhverfi sólarinnar, þurfa til dæmis ekki að eiga sér stað um allan geiminn, og þau skilyrði, sem gilda nú á dögum, þurfa ekki að hafa gild í fjarlægri fortíð. Meira að segja er það svo eftir öllum skynsamlegum skoðunum um þróun stjarnanna, að hver stjarna hefur hafið görgu sína sem geysivöldumikið þokubákni, og í því ástandi hefur þeim verið miklu hettara við slíkum aðsóknum annarra stjarna. Nákvæmari reikningar sýna, að þótt líkur fyrir því, að stjarna myndi plánetu á þessu frumskeiði, séu ekki ýkja miklar, eru þær vissulega þó nokkrar, og þær lenda til þess, þótt tekið sé riflega af eða á, að tala sólkerfa í geiminum munu engan veginn vera óveruleg, þó að þau verði ómeitanlega að teljast til töulega sjaldgæf. Af þúsundum eða milljónum plánetum, sem wafalaust eru í geiminum, hlýtur mjög mikill fjöldi að hafa til að bera skil. Yrði lík þeim, sem ríkja á jörðinni.

Vér getum ekki einu sinni rennt grun í það, hvort á þessum hnöttum

séu lífverur svipaðar og á vorri jörð eða þar sé yfirleitt um nokkurt líf að ræða. Sönu einfisindirnar eru þar sem hér og hljóta að hafa sömu eiginleika, og því er líklegt, að sömu ólfrenu efnasamböndin hafi mynd- axt þar og hér. En ef svo er, væri fróðlegt að vita, hve langt þróun lífsins væri komið, en þessu geta vísindin ekki svarað. Vér getum aðeins velt fyrir oss heirri spurningu, hvort þeim líftegundum, sem kunna að vera til annars staðar í heiminum en hér, muni hafa tekist að koma málum sínum í betra horf en oss hefur tekist á lífnum árum.

1941.

ARTHUR EDDINGTON:

Vetrarbrautin og það, sem utar er

Trausti Einarsson íslenskastíl

Í einni af sögum Jules Verne byrjar stjörnufræðingurinn fyrirlestur sinn með orðnum: „Göðir tilheyrendur, þér hafið séð tunglið — eða að minnsta kosti heyrí þess getið.“ Eg held, að eg megi á sama hátt gera ráð fyrir, að þið kannið við vetrarbrautina, er sjá má hverja heiðskíra skammdesignið eins og dault lýsandí belti, sem liggur í boga frá síondeild til sjóndeilda. Í sjónaukum sest, að vetrarbrautin er arægúi af stjörnum. Það væri freistandi að segja „óteljandi aragrí“! En það er eitt af verkefnum stjörnufræðingsins að telja stjörnurnar, og fjöldum er ekki óteljandi, þótt hann fari reyndar fram úr tíu þúsund milljónum. Stjörnufjöldann í vetrarbrautinni er talvert miklu meiri en mannfjöldinn á jörðinni. Eg vil minna á, að hver einstök stjarna er gersilegur eldhnöttur, sama eðlis í aðalatriðum og sólin.

Engin skörp mörk eru á milli himna fíarlægu stjarna í vetrarbrautarbellinu og bjartari stjarna, er vér sjáum á við og dreif um himininn. Allar bessar stjörnur mynda í rauninni sama vetrarbrautarkenfið. Stærð kerfisins er afskapleg, en ekki takmarklaus. Lögun þess sjáum vér ekki vel, þar sem vér eru innan í því, en vér getum séð aðrar vetrarbrautir órálangt úti í geimnum, sem einnig eru myndaðar af þúsundum milljóna stjarna, og að öllum líkendum mundi vor vetrarbraut líkjast þeim, ef vér séjum hana utan frá. Hinur vetrarbrautirnar eru kunnar undir nafni „sveippokur“, og talið er, að vor vetrarbraut líkist þeim að meira

eðja minna leyti. Sé það rétt, mynda stjörnurnar í henni flatan gorm ekki ósvipaðan úrfjöldur að öðru leyti en því, að fjöldin er tvöföld.

Ef vér horfum í stefnu, sem er hornrétt á gormflötinn, er skammt út til takmarka kerfisins, en ef vér hórfum eftir gormfletinum, sjáum vér stjörnu hak við stjörnu, umz þær verða ekki aðgreindar, en reina í eitt sérnúmer skín vetrarbrautarnar. Menn hafa komist að þeirri niðurstöðu, að vér séum miðög langt frá miðju vetrarbrautarnar, og eru því miklu fleiri stjörnur til annarrar handarinnar en hinna.

Þegar horfi er á einhverja þessara vetrarbrauta, er ómögulegt að verjast þeirri hugsun, að hún hringanúst eins og eldspúandi hjól, enda hefur tekizt að fara sönnun á möndulsnúning sunna þeira og mæla snúningshraðann. Þá hefur komið í ljós við athugun á hreyfingum stjarnanna í vorri vetrarbraut, að hún snýst einnig um ákveðna miðju. Miðjan er langt í burtu, í Slöngüberamerki (*Ophiuchus*). Hún er í nánd við sérstaklega bjartan stað í vetrarbrautinni, þótt hún sjáist ekki sjálf, því að hún er falið á bak við ský úr dimnum efnum.

Þegar ég segi, að vetrarbrautarnar hringanúst, gæti það valdið mis-skilningi. Þegar um þessi bákn er að ræða, verður hugsunin að nota óvenjulega mælikvarða rúms og tíma, og eftir venjulegum hugmyndum er þessi snúningur hægur. Vetrarbrautin þarf hér um bil 300 milljónir ára til að snúast einn hring. En í raun og veru getur þetta ekki talit serstaklega langur tím. Jarðfraðingar lita svo á, að elzta bergetgundir í jarðskorpanni hafi myndzað fyrir 1300 milljónum ára. Sólin með jörðina og plánum eturnar í eftirdragi hefur því farið fíora eða fimm hella hringa kring um miðju vetrarbrautarnar, frá því er jarðsagan höfst.

Stjörnurnar í vorri vetrarbraut eru mjög mismunandi. Sumar gefa frá sér 10 000 sinnum meira ljós- og hitamagn en sólin, aðrar nýmlega 100 sinnum minna en hún. Sumar eru feikilega þéttar og samanþappaðar, aðrar fram úr hófi gisnar. Hitastigið á yfirborði sumra er 20 000—30 000° C, en yfirborðsháttig annarra er ekki meira en 3000° C. Það er haldrið, að sumar þenjist út og dragist saman á víxl á nokkura daga eða vikna fresti, og því samfara verða miklar breytingar í ljós- og hitamagni þeirra. Heldur værum vér illa settir, ef sólin hefði þann sið. Alloft verða tvær stjörnur samferaða á göngu sinni og mynda svonefnd tvístími. Þetta á við hér um bil þriðjung stjarnanna. En flestar eru einhleypar eins og sólin.

En þrátt fyrir þessa fjölbreytni hafa stjörnurnar eitt einkenni nokkurn veginn sameiginlegt, en það er efnismagnið. Með tilörlulega mjög fáum undantekningum hafa stjörnurnar efnismagn, sem er meira en $\frac{1}{6}$ af efnismagni sólarinnar, en minna en 5-falt efnismagn hennar, og yfirleitt er efnismagnið innan enn þrengi takmarka. Meðal hundrað stjarna, sem

valdar væru af handa hófi, mundi mismunur á efnismagni ekki vera meiri hlutfallslega en í hundrað manna hóp með konum, körlum og börnum, sem valin væru af handa hófi, þar sem mikill mannfjöldi væri saman kominn.

Yfirleitt meiti segja um stóra stjörnu, að stærð hennar orsakaðist ekki af miklu efnismagni, heldur af því, að hún er útblásin eins og belgur, og litil stjarna er lítl vegna samþjöppunar efnisis. Sólin, sem fer bil heggja í þessu eins og flestu öðru tilliti, er lítlu þygri í sér en vatn. Sólin er að öllu leyti ósvíkin miðstéttarstjarna. Afbrigðin, — ákaflega þunnar og ákaflega þéttar stjörnur —, eru athyglisverð. Stjörnurnar geta verið þunnar eins og loft. Hin alkunná Kaupmannastjarna hefur t. d. hér um bil sama meðaleðlisþyngd og andrúnsloft. Það væri því svipað að vera staddir innan í þessari stjörnu og vera umlukinn lofti, eins og vér erum venjilega, að því undan skildu, að hitastigið er meira en vér hölum vanizt, — hér um bil 5 000 000° C...

Mun afbrigðilegri eru hinir rauður risar svo sem Betelgevsá í Óriónsmerki og Antares í Sporðrekamerki. Til þess að fá fram stjörnu eins og Betelgevsu verðum vér að ímynda oss, að sólin þenjist út, þar til hún hefur gleypit Merkúrus, Venus og jörðina og hefur fengið næri því sama ummál og Marshrautin. Þynningin í þessum stórkostlega hnetti er eins og í lláti, sem loftinu hefur verið dælt úr allvendilegum. Það mætti segja um Betelgevsu, að hún væri „loftaemning í betra lagi“.

Á hinn hóginum eru svo hvítu dvengarnir, sem eru geysilægir þéttir í sér. Eg verð að segja dáftið frá því, hvernig það kom í ljós.

Á árunum 1916 til 1924 sökkti ég mér niður í tilraunir til að skilia innri gerð stjarnanna, til dæmis að finna hitann lang inni í stjörnumni og gera miér grein fyrir því, hvaða eiginleika efnisins eru. Það svo háan hita, sem er venjulega um 10 000 000 stig. Eðlisfreðingar höfðu þá að undanförnu stórum aukið þekkingu voru á efniseindum og geislum, og viðfangseinið var að nota þessa nýju þekkingu til að afla þekkingar um það, sem fram færri innan í stjörnumni. Að lokum fann ég þannig lagað stærðasamband, að ef efnismagn stjörnumrar var bekkt, mátti reikna, hve björt stjarnan atti að vera. Rafmagnsfreðingur mundi geta útskýrt það, að til þess að framleiða ákvæðið ljósagn, byrfti vel, sem hefði ákveðinn styrkleika. Á nokkuð tilsvarendi hatt fann ég, að til þess að stjarna lýsti svo eða svo mikil, þyrfti hún að vera eins einismikil og stærðasambandið sagði til um. Þeita samband átti þó ekki að ná til allra stjarna, heldur aðeins hinna gisnu, sem að þéttileika jafngiltu loftiegundum, vegna þess að dæmið varð allt of flíkið, ef ekki var hægt að hugsa séni efnistjörnumnar eins og loftiegund.

Er þetta stærðasamband var fundið með reikningi, lá næst fyrir að

bera það saman við beinrar athuganir. En það er oft á þeirri stundu, að gamanð fer að grána. Og á því síðum heldur ekki í þetta sinn. Þótt með óvenjlegum hætti væri. Efnismagn og ljósagn og samband. Vandréðin voru þau, að það var ekkert lát á samræminu. Þéttu stjörnurnar, sem sambandit átti ekki að gilda fyrir, voru í alveg eins góðu samræmi við það og óþéttu stjörnurnar, sem það var hugsað fyrir. Þessi furðulega niðurstæðagat aðeins þýtt það, að enda þótt eðlisbungi þeirra stjarna væri eins mikill og vatns eða jarns, hagaði eftir sín og venjulegu lofti.

Við höfum verið nokkuð glámskyggnir að sjá ekki þetta fyrir. Hvernig standur á því, að við getum hjappað saman lofti, en ekki vatni, svo að nökkrum nem? Það er vegna þess, að í lofti er lang á milli efni seindanna og því rúmt um þær. Þegar við þrýstum saman lofti, þá er það ekki annað, sem við gerum, en að færa efni seindannar dálíð saman og minnka hið auða bil á milli þeirra. En svo má að orði kveða, að efni seindannar í vatni snertist, og verður þeim því lítið hjappað saman. Samþöppun efna er yfirleitt háð þeim takmörkum, að hún getur ekki aukizt verulega, eftir að svo er komið, að sameindunnar smertast. Þetta lokamark svarað því sem næst til þéttileika efna Anna í föstu eða fljótandi ástandi. Við höfum haldið, að sömu takmarkanir á þéttileika gildu inni í stjörnum. Við hefðum átt að munu, að í þeim milljóna stiga hita, sem þar á sér stað, eru efni seindunnar komnar í mola. Eindunnar eru þanning gerðar, að þær hafa þungan kjarna umkring dan til tölulega viðáttumikilli, en nærrí því efni-vana grind af smæstu efni-sögnum, — eins konar krínólinu. Í hinum mikla hita í stjörnum er krínólinum tætt í sundur. Ef við ætum að reikna það dæmi, hve margt dansfolk komist fyrir á danspalli, þá skiptir það miklu mál, hvort konurnar eru í krínólinum eða ekki. Ef miðað er við hinan krínólnuklæddu efni seindur her á jörd, þá sést, að þar getur ekki verið um miklu meiri eðlisþyngd að reða en vatnins, en hinum krínólnulausu eindum í stjörnum er hegt að hjappa miklu fastar saman, og þær falla ekki þétt hver að annari, fyr en náð er eðlisþyngd, sem er langt. fyrir ofan allt, er við þekkjum í því tilliti á jörðinni.

Þetta bent til þess, að til gætu verið stjörnur miklu þyngri í sér en nokkurt áður þekkt efni, og þá rifjaðist upp ráðgáta ein í sambandi við fylgihmött. Sírusar eða Hundastjörnum. Hún hefur með sér fylgihmott, sem sést rétt hjá henni í meðalsterkum sjónauka. Nú er þekkt aðferð til þess að finna eðlisþyngd stjarna, sem ég má þó ekki tefta mig á að skýra nánar. Aðferðin er reyndar varla meira en tilraun, og þegar það kom í ljós, að fylgihmöttur Sírusar atti samkvæmt henni að vera 50 000 sinni-um þyngri í sér en vatn, var auðvitað alitið, að aðferðin hefði ekki staðfist

þróf reynslunar. En í ljósi þess, sem áður er sagt, virist nú hugsanlegt, að aðferðin hefði ekki brugðt þrátt fyrir allt og þessi gífurlegi þéttileikagæti átt sér stað. Stjörnufaðingar reyndu því að sannprófa þéttileikamælinguna með annari aðferð, sem hvilir á afstæðiskemmingu Einsteins. Sú aðferð stafðfesti fyrri niðurstöðurnar, og er hún nú alment viðurkend rétt að vera. Einið í fylgjistjörnu Sírusar er 2000 sinnum þyngra í sér en platina. Hugsið yður fullan eldspýtnastokk af þessu efni. Það þyrfti lyftivél til þess að hefja hann á loft. Hann var ei heil test að þyngd.

Eg er hræddur um, að það, sem ég ætla nú að segja um stjörnurnar, verði aðallega upptalning á staðreyndum og tölmum. Aðeins ein sólstjarna er svo nálaegt, að hægt sé að athuga yfirborð hennar, en það er okkar sól. Venjulegar ljósmyndir af sólinni sýna fatt nema dimma bletti, er koma í ljós annað slagið. Miklu merkilegri myndir er þó hægt að taka með séstakri lítsjá, en það er tækif, sem er blint á allt ljós nema það, sem hefur vissa bylgjulengd og stafar aðeins frá einni tegund efni-seinda.

Nú skulum við virða fyrir okkur þann hluta heimsins, sem er handan við vetrarbrautina. Vetrarbraut okkar er eins konar vin í eyðimörk hins ógnartóma rúms, ey í takmarkalausu úthafi geimins. Frá þessari ey sjáum við aðrar í fíarska, eða reyndar því nær óslitinn eyjaklasa, eins langt og augað eygir. Eina af hinum næstu er hægt að sjá með berum augum. Hún er í Andrómeturkeri og er til að sjá eins og dauf þokuleg stjarna. Ljósíð, sem við sjáum nú, hefur verið 900 000 ár á leiðinni þaðan til okkar. Ær við horfum á þennan daufa blett í Andrómeturkeri, sjáum við reyndar 900 000 ár aftrur í tímum. Sumar sveippokur, er sjást í sjónaukum, eru miklu fjarlægari. Hin fjarsta, sem em hefur verið at-huguð, er í 300 000 000 ljósára fjarlægð.

Af þessum vetrarbrautum er til mest fjöldi. Með því að telja á tilteklum blettum himinsins hafa menn komið að því, að tala þeirra, er sjást í staerstu sjónaukum vorum, er hæri en milljón. Og miklu fleiri daufar þokur hljóta að vera til, er við sjáum ekki. Sól vor er ekki annað en daufstjarna á meðal þúsunda milljona, og allur þessi ságur af stjörnum er ekki annað en ein vetrarbraut af þúsundum milljóna.

Nú gæti verið fróðlegt að staldra við og althuga, hversu hátt er komið í stigja stærðarhlutfallanna í himingeimnum. Taflan hér á eftir gefur nokkra hugmynd um þetta:

Fjarlægð jarðar frá sólu	150 000 000 km
Fjarlægð útmarka sólfærifins (Plútobrautar)	5 800 000 000 —
Fjarlægð næstu fastastjörnu	40 000 000 000 000 —
Fjarlægð næstu sveippoku	8 000 000 000 000 000 —
Fjarlægð yztu athugaðrar sveippoku	3 000 000 000 000 000 000 —

Sumir kvarta um það, að þeir geti ekki gert sér grein fyrir þessum tölu. Auðvitað geta þeir hað ekki. Tilgangurinn með því að setja fram mjög háar tölur er allra sízt sá, að menn geri sér fulla grein fyrir þeim. Innan fárra vikna mun fjármálaráðherrann okkar hér á Englandi leggjast fram fíðlagrafnumvarp sitt, sem nemur hér um bil 900 000 000 sterlingspundum. Búið þið við því, að áður en hann semur frumvarpið, leggist hann í nokkurs konar miðlissvefn og sjái fyrir sér alla smápeningana eða seðlaþrúguna eða vörunagnið, sem upphæðin jafngildir? Eg er alveg viss um, að ráðherrann getur ekki séð fyrir sér 900 000 000 sterlingspunda upphæð. En hann getur eytt henni. Það er alröng hugmynd, að hinna stóru tölur geri mönnun erfitt að skilia stjörnufræði. Þær gera það því aðeins, að menn leiti skilnings á rangan hátt. Það er ekki tilteitunin, að menn falli í stafi yfir tölunum. Það á að nota þær í hagnýtum tilgangi. Það er eins auðvelt fyrir reikningsmenn að nota milljónir og billionir og trilljónir og einn, tvö og þriðja. Það sem ég vildi vekja einfritekt á með töflunni, er sú staðneyd, að hegar, farið er út fyrir vetrarbrautina, er stigjó mjög stórt spor, að því er til fjarlægða tekur.

Mjög markveð uppgrötyr, sem gerð hefur verið um þessar vetrarbrautir, er sú, að þær eru á fleygiferð frá okkar vetrarbraut (að undanteknum þrem eða fjórum línum næstu), og því fjarlægari hafa mjög mikinn hraða. Að meðaltali er hraðinn í réttu hlutfalli við fjarlægðina, þannig að vetrarbraut í 10 milljóna líjosára fjarlægð fer 1500 km á sekündu, önnur fimm sinnum fjarlægari fer 7500 km á sekündu o. s. frv. Hin hraðfleygasta, sem vitað er um, fer 42 000 km á sekündu.

Hvers vegna fara þær allar burt frá okkur? Ef við hugsun nokkuð nánar um þetta, munum við sjá, að þær eru engan veginn að flyja okkur sérstaklega. Þær ferast að vísu burt frá okkur, en þær fjarlægjast einnig hver aðra. Ef þessi salur bendist um tíu af hundraði í allar attir og setin fjarlægðust þá hvort annað í sama hlutfalli, mundi hverjum aheyrranda finnast allt fjarlægjast sig, maðurinn í 10 metra fjarlægð hefði færzt 1 metra, og maðurinn í 20 metra fjarlægð hefði fjarlægzt 2 metra o. s. frv. Færslan væri í réttu hlutfalli við fjarlægðina, eins og gildir um vetrarbrautinnar. Þetta hlutfallslegmal aðskennir jafna útpenshl, sem ekki heinist út frá neimum sérstökum punkti fremur en öðrum. Við ályktum því, að brotflutningur vetrarbrautanna stafi af jafnri útpenslu.

Samsafn vetrarbrautanna er allur sá heimur, er við pekkjum, og við höfum reyndar ástæðu til að halda, að það sé allur efnisheimurinn. Það er útpensla heildar eða dreitilungur vetrarbrautanna, sem att er við, þegar talað er um „þenslu alheimisins“.

Pessi þensla er svo hröð, að með númerandi hraða munu fjarlægðir

vetrarbrautinna hafa tvöfaldatz eftir 1300 milljónir ára. Stjörnufræðingar munu þurfa að vikka sjónauka sína um helming á 1300 milljónir ára fresti, ef heir ætla að reka flóttam. En í alvöru talað, 1300 milljónir ára eru ekki langur tími á alheimismálikvarða. Þeg gat þess áðan, að þessi tala taknaði aldur sumra her tegunda á jörðinni. Eftir þessu hefur sterð alheimisins tvöfaldatz á jardösogulegum tíma, svo ótrilegt sem það kann að virðast. Þetta þýðir, að við getum ekki farið takmarkalaust, aftur í tímum, og hinur feikilegu tímamæliðolur, sem voru mjög viðhafðar fyrir tíu árum, þar sem aldur heimisins var reiknaður í milljónum ára, verða að lækka mjög. Þetta erum farin að láta okkur þessa lækkun tímamæliðalanna vel líka, því að ýmis önnur rök hafa sannfaert okkur um, að sílk lækkun er nauðsynleg. Það virðist nú ljóst, að ekki er fært að áætla hámarksaldur stjarnanna hærra en 10 000 milljónir ára. Til skamms tíma var gert ráð fyrir þúsund sinnum lengra aldursskieði.

Af ástæðum, sem ég get ekki vikið nánar að, er áltið, að jafnframt þenslu efnisheimisins sé einnig um vikkun sjáfs, rúmsins að reða. Hugsunin er sú, að vetrarbrautinnar séu eyjar dreifðar um „hnattmyndað rúm“. Þegar reit er um hnattmyndað rúm, er átt við, að ef farið er stöðugt eftir vissri stefnu, komi maður að lokum á upphafsstæðinn aftur. Þetta er hlöðstætt því, að farið sé í vissa steinu á jörðinni, því að þá er komið aftur á upphafsstæðinn að lokinni hringferð kring um hnöttum. En samlikkingin er notuð hér um þrijá viddir í staðinn fyrir tvær, um rúm í staðinn fyrir yfirborðsflöt. Mér er auðvitað ljóst, að mjög erfið er að skilia þessa hugmynd um lokað hnattlagi rúm, en hún er þó sannarlega engu veiri en eldri hugmyndin um óendanlegt opið rúm, sem enginn getur í raun og samleika gerið sér grein fyrir. Enginn maður getur skilið óendanleikam.

Mein nota orðið einungis af vana án þess að reyna að skilia það. Þessu má ef til vill líkja við það að fara úr eimyrjunni í eldinn. Ef ykkur skyldi finnast þið vera að fara í eldinn með því að viðurkenna hinur nýju hugmyndir um rúnið, vildi ég biðja ykkur að minnast þess, að þið eruð þó alltent komin úr eimyrjunni.

Hnattmyndað rúm hetur marga kynlega eiginleika. Þeg sagði, að ef farið væri stöðugt í vissa steinu, lenji maður á upphafsstæðnum að lokum. Ef þá horfir nögu langt í einhverja tiltekna átt og ekker skyggir á, ættirðu þess vegna að sjá hnakkann á sjálfum þér að minnsta kosti. Þetta ber reyndar ekki að skilia bókstaflega, því að ljósíð er 6000 milljónir ára á leiðinni kring um heiminn, og kegar geislum, sem þú sérf, lagði af stað, varstu ekki þarna með höfuðið. En þú mun skilia, hvað átt er við. Þessar skringllegu niðurstöður látum við okkur samt lítlu skipta. Kjarni málins talað er um „þenslu alheimisins“.

dreifast og fjarlægjast hver aðra, nema rúmið sjálf sé að berjast út. Útvikun efnaheimans er því raunar afleiðing af útvíkun rúmsins og getur ekki átt sér stoð án heinarr.

Pessi dreifing veitarrbrautanna kom mönnum ekki algerlega á óvart. W. de Sitter prófessor sýndi þegar 1917 fram á, að við hemi mætti búast, og hvatti stjörnufræðinga til að skyggmasti eftir þessu fyrirbæri. En það hefur þó ekki tekist fyr en til tölulega nýlega að næla brottflutningshraða nögu margra vetrarbrauta til þess að sýna, svo að ekki verði um villt, að þær séu í raun og veru að dreifa sér. Ein af niðurstöðum afstæðiskenninguinnum er sú, að til hljóti að vera afl, sem kallað er „fráhrindingrafrafi í himingimínum“ og leitast við að koma af stað slíkri dreifingu. Pið kannizt við ýmsar niðurstöður afstæðiskenninguinnar á svíði stjörnufraðinnar eins og stefnubreytingu ljósgeisla, er fer fram hjá sólu, sem sjá má við sólmýrkva, tillitning söhnárdarpunkts Merkúrusbrautar og færslu litrófslímanná í átt til rauða litrófshlutans, og allt hefur þetta verið staðfest með meiri eða minni vissu. Að til sé fráhrindingarkraftur í geomínnum er jafnákvæðin afleidiðing af þessari kenningu, þótt ekki sé hún eins kunn, — að nokkrum leyti vagna þess, að hún á rói sína í torskildari kluta kenninguinnar og duldist mönnum lengur en hinum, og ef til vill að nokkrum leyti vagna þess, að hún er ekki eins ná tengd töfranafainu Einstein.

Ég fæ ekki séð neina ástaðu til að efast um, að hreyfing vetrarbrautanna burt frá oss, sem mæld hefur verið, orsakist af téðri fráhrindingu í samræmi við þá reikningslegu niðurstöðu afstæðiskenninguinna, sem áður er getið. Margar aðrar skýringar hafa komið fram, sumar hverjar nokkuð fjarstæðukendur, og um málid hafa orðið talsverðar umræður, sem mér virðist þó heldur tilgangslitlar. Í þessu efní eins og alltaf, þegar stigin eru ný spor í visindalegrí ramusókn, verðum við að viðurkenna, hve þekking okkar er takmörkuð, og vera við því búinir, að stórfeldar breytingar geti orðið. En þegar athuganir koma heim við það, sem við höfum gert ráð fyrir samkvæmt aður fengimini hekkingu eins og í þessu efní, þá er ástaða til að takla því sem hvatningu til þess að halda lengra á þeirri braut, sem vel hefur gefist að fara, en hins vegar virðist lítt afsakanlegt að fara þá að reisa skýjaborgir.

... Við höfum nú farið um heim allan. Hafi yfirlit mitt verið heldur ófullkomnið, verð ég að benda á það mér til málþóta, að ljósið þarf 6000 milljónir ára til að fara þá hringferð, sem ég hef farið á klukkutíma. Eða öllu heldur, það var tímalengd hringferðar í upphafi, en heimurinn vökkrastöðugt, og meðan ég var að tala, lengdist ummál hans um eina eða tvær dagleðir ljóssins. En hvað sem því lífður, er mál til komið að hrista af瑟 martröð hinna felknlegu staða og leita aftur uppi þessa örsmáu plánetu meðal ógnarfjölda stjarnanna, þar sem við eignum sjálfir heima. 1937

Meginþráðurinn í kennungum Huttons (James Hutton, 1726—1797) og hans fylgjenda er sá, að hnöttur vor hafi ekki alltaf haft það yfirbragð, sem hann hefur nú, heldur megi hvarvetna finna sannanir þess, að land það, er nú ber fyrir augu vor, sé myndað af rústum annars lands eldra. Hinar augljósustu sannanir þessa getur að líta í sumum algengum bergategundum. Þótt bergategundir þessar séu nú hluti af þurru landi, bera þær það með sér, að þær voru í öndverðu lög af möl, sandi og leir, sem máðst hafði ofan af löngu eyddum meginlöndum. Lögin hafa breiðzt út um sjávarbotninn og harðnað í samfelldan Stein, en brotnuðu loks upp og lyftust, svo að þau mynda nú aftur þurlandi. Í þessari hringferð eru að verki tvemns konar stórkostleg náttúruöfl. Annars vegar eyðist í sífelli hið fasta efní landanna og herst til sjávar. Þetta hefur mönnum orðið ljóst af því að athuga starf áa og lækja. Hins vegar á sjávarbotninn til að lyftast fyrir einhverju ógnarafla, sem stafar frá iðrum jarðar og á skylt við þau öfl, sem valda jarðeldum og landskjáftum. Hutton skildi enn fremur, að hin föstu jarðlög hefðu ekki aðeins brostið sundur og lyft, heldur hefði braðið berg ruðzt upp inn á milli þeirra, kólnað og storknborði jarðar.

Að einu leyti var þetta heimspeikkerfi einstakt í sinni röð: Í þeim breytingum, sem nú fara fram á yfirborði jarðar, var leitað skýringar á þeim, sem orðið höfðu. Höfundur þess burfi ekki að finna upp neina nýja náthúrustarfsemi, því að sú, sem hann þegar hekkти, virtist honum ærin til að ráða þær gátur, sem hann var að reyna við. Hvergi kom betur í ljós, hve hin furðulega glöggskyggi hans náið langt, en er hann birti og boðaði þá kenningu sína, að sérhver hluti af yfirborði meginlandanna, frá eftstu eggjum að sjávarströndu, væri að eyðast og bærist hægt og haegt

Hamfarir í sögu jarðarimnar

Guðmundur Kjartansson íslenzkaði

ARCHIBALD GEIKIE: