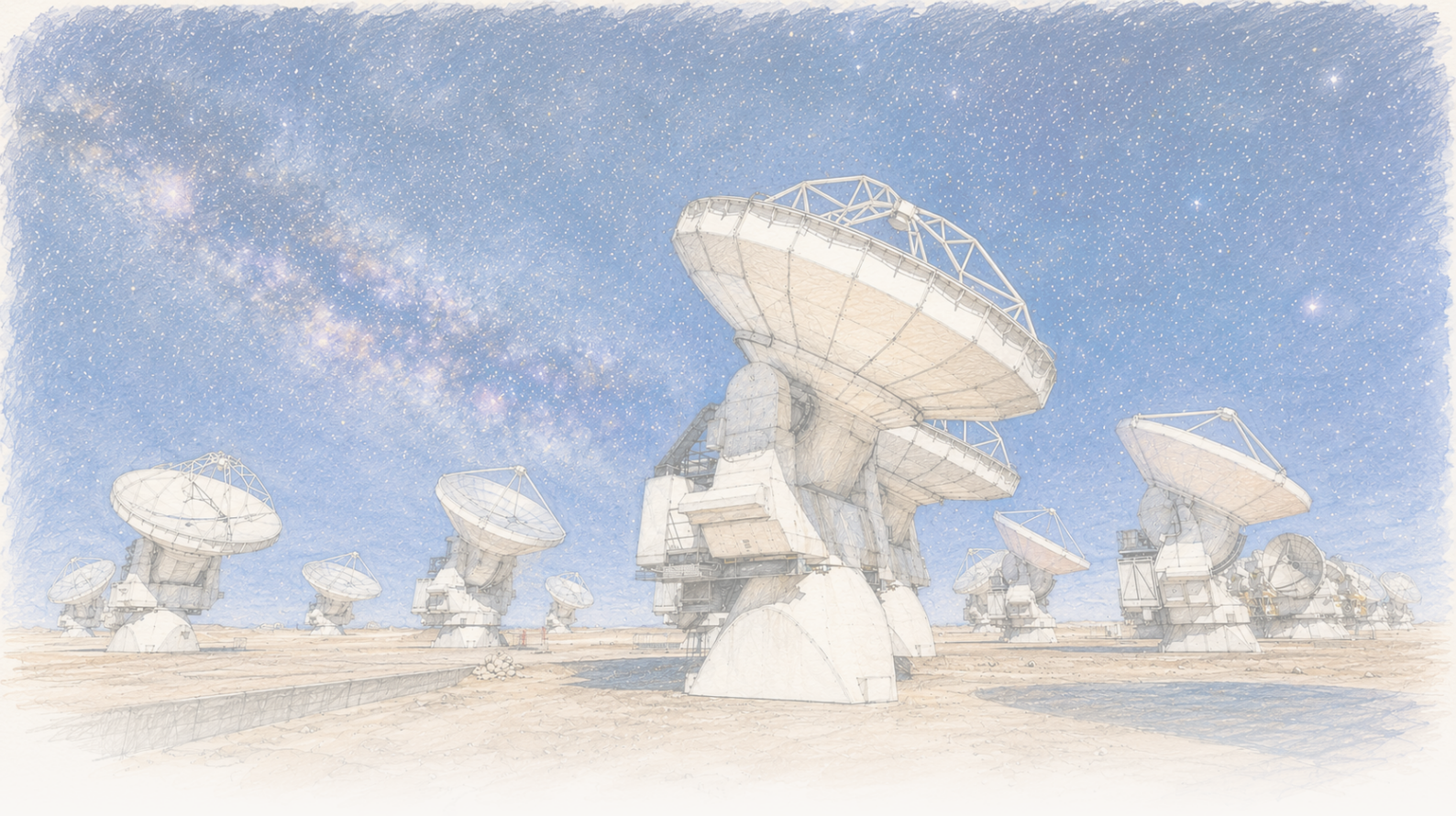




The CLEAN PAPER

WHAT THE PAPER SAYS · WHAT IT DOESN'T · WHY IT MATTERS

Tarpžvaigždinės kometos 3I/ATLAS vanduo susidarė šalčiau nei mūsų kometų – pirmas cheminis kitos planetinės sistemos rodmuo

Naudodami ALMA astronomai apribojo „sunkiojo“ ir įprasto vandenilio santykį 3I/ATLAS – trečio žinomo tarpžvaigždinio objekto – vandenyje ir nustatė labai stiprų deuterio praturtinimą: bent maždaug 40 kartų daugiau nei Žemės vandenynuose ir 30 kartų daugiau nei tipiškoje Saulės sistemos kometoje. Tai rodo vandenį, susidariusį šaltesnėmis sąlygomis nei mūsų kometų. Rezultatas yra netiesiogiai gauta apatinė riba – įprastas vanduo ALMA stebėjime tiesiogiai neaptiktas – ir jis nieko nesako apie gyvybę ar technologiją, tik apie chemiją ir šaltį.

Written by Lucio Vaglio · Cross-checked by Laura Nesso · Edited by Michele Renda · Figures by Laura Nesso and Nova Vela · AI-assisted, human-reviewed

Paper: *Water D/H in 3I/ATLAS as a Probe of Formation Conditions in Another Planetary System*, L. E. Salazar Manzano, T. Paneque-Carreño et al., *Nature Astronomy* (2026) · DOI: 10.1038/s41550-026-02850-5



Priekyje – DV-59 antena, tolumoje kelios ALMA antenos stebi mėnulio apšviestą nakties dangų. Nuotrauka: Alex Pérez / ALMA Observatory.

Alex Pérez / ALMA Observatory CC BY 4.0

Kometa iš kitos žvaigždės ir jos vandens cheminis piršto atspaudas

Kartais per Saulės sistemą praskrieja kažkas, kas niekada jai nepriklausė. Ne iš asteroidų žiedo išmušta uoliena ir ne ilga orbita iš Oorto debesies sugrįžtanti kometa, o atvira hiperboline trajektorija judantis objektas: atskriejęs iš tarpžvaigždinės erdvės, vieną kartą prasilenkiantis su Saule ir vėl iškeliaujantis visam laikui. Iki šiol matėme tris. Pirmasis, 'Oumuamua, 2017 m. beveik spėjo išskristi, kol astronomai susitarė, kas tai apskritai buvo. Antrasis, 2I/Borisov, 2019 m. buvo neabejotinai kometa. Trečiasis, atrastas 2025 m. liepą, yra 3I/ATLAS – aktyvią komą turintis objektas, kurio chemiją jau galima realiai tirti.

Prieš prasidedant triukšmui verta išsaugoti vieną pagrindinę mintį. Tarpžvaigždinė kometa tiesiogine prasme yra kitos planetinės sistemos nuolauža: ledas ir dulkės, susiformavę prie kitos žvaigždės, tikriausiai seniai gravitaciškai išmesti iš savo sistemos, klaidžioję Galaktikoje ir atsitiktinai priartėję prie mūsų Saulės tiek, kad jų ledas pradėtų garuoti kaip tik ten, kur galime jį stebėti. Vien tai yra nepaprasta. Papildomų prieskonių nereikia.

Vis dėlto tarpžvaigždiniai objektai nuolat jų sulaukia – pritemdomos šviesos ir atsiranda klausimas *o kas, jei kažkas jų sukonstravo?* 3I/ATLAS nebuvo išimtis. Sąžiningas atsakymas nuobodesnis ir kartu įdomesnis: tai kometa. Tikrasis klausimas niekada nebuvo, ar ją kas nors pastatė. Svarbiau: jei galėtume perskaityti medžiagos, susidariusios aplink kitą žvaigždę, chemiją, ką ji pasakytų apie tos sistemos istoriją? Ir kaip tokį įrašą apskritai perskaityti?

Šį kartą skaitymo priemonė yra vanduo. Vandens molekulę sudaro du vandenilio atomai ir vienas deguonies, tačiau nedidelė dalis vandenilio yra *deuteris* – sunkesnis vandenilio izotopas, kurio branduolyje yra papildomas neutronas. Sunkiojo ir įprasto vandenilio santykis vandenyje, žymimas D/H, nėra atsitiktinis. Chemija jį stipriai susieja su temperatūra, kurioje vanduo formavosi: kuo šaltesnė ir ramesnė aplinka, tuo daugiau deuterio gali būti įtraukta. O kometa iš esmės yra ilgalaikis šaldiklis, galintis milijardus metų išlaikyti savo ledus. Todėl vandens D/H santykis gali išsaugoti sąlygų, kuriomis tas vanduo susiformavo, cheminį piršto atspaudą.

Mūsų sistemos atspaudus žinome gana gerai: Žemės vandenynai ir įvairios Saulės sistemos kometų grupės telkiasi palyginti siaurame intervale. Iki šiol niekas nebuvo taip patikimai nustatęs tokio pat atspaudu vandeniui, susiformavusiam prie *kitos* žvaigždės. Būtent tai autoriai pabandė padaryti su 3I/ATLAS.

Ką padarė autoriai

2025 m. lapkričio 4 d., praėjus šešioms dienoms po kometos perihelio, jie nukreipė ALMA – didžiulį radioteleskopų masyvą Čilės dykumoje – į 3I/ATLAS. Imtuvai buvo suderinti aptikti trijų komos molekulių silpną milimetrinių bangų spinduliuotę: įprasto vandens H_2O , *sunkiojo* vandens HDO (vieną vandenilio atomą pakeitus deuteriu) ir metanolio CH_3OH .

Norimas D/H santykis iš esmės gaunamas lyginant sunkųjį ir įprastą vandenį, todėl reikėjo įvertinti abu. Spektrai buvo analizuoti plečiančios komos spinduliuotės pernašos modeliu SUBLIME ir statistiniais metodais, panašiais į naudojamus egzoplanetų atmosferų sudėčiai atkurti. Taip nustatyta temperatūra, medžiagos išteikėjimas ir kiekvienos molekulės gamybos greitis.

Vienas apribojimas nulemia visą tolesnę istoriją: **įprastas vanduo tiesiogiai nebuvo aptiktas**. HDO ir metanolis pasirodė spektre, H_2O liko žemiau triukšmo. Tai nereiškia, kad įprasto vandens buvo mažai – jo yra gerokai daugiau už sunkųjį. Ar konkreti spektrinė linija matoma, priklauso ne vien nuo molekulės kiekio, bet ir nuo pačios linijos stebimumo. Šiuo atveju vandens linijai trukdė du dalykai. Pirma, atmosfera: prieinamas H_2O perėjimas apie 183 GHz yra ten, kur Žemės drėgna atmosfera ypač stipriai sugeria. Mėginti nuo žemės matyti kometos vandenį tokioje srityje primena žvakės stebėjimą per rūką. HDO linija apie 241 GHz patenka į daug skaidresnį atmosferos langą. Antra, jautrumas: vandens kanalo triukšmas buvo daug didesnis – apie 500 mJy vienam spinduliui, palyginti su 21 mJy HDO kanale. Todėl gausus H_2O signalas galėjo likti po triukšmo slenksčiu, o daug retesnis HDO, stebėtas švaresniame ir tylesniame lange, buvo aiškiai matomas. (Virš atmosferos padėtis kitokia: JWST po perihelio vėliau tiesiogiai aptiko kometos vandenį infraraudonajame diapazone. Taigi ALMA neaptikimas yra konkrečios linijos per Žemės atmosferą problema, ne vandens nebuvimas.) Įprasto vandens kiekį teko nustatyti **netiesiogiai** – daugiausia pagal metanolio linijų sužadšinimą, kuris prik-

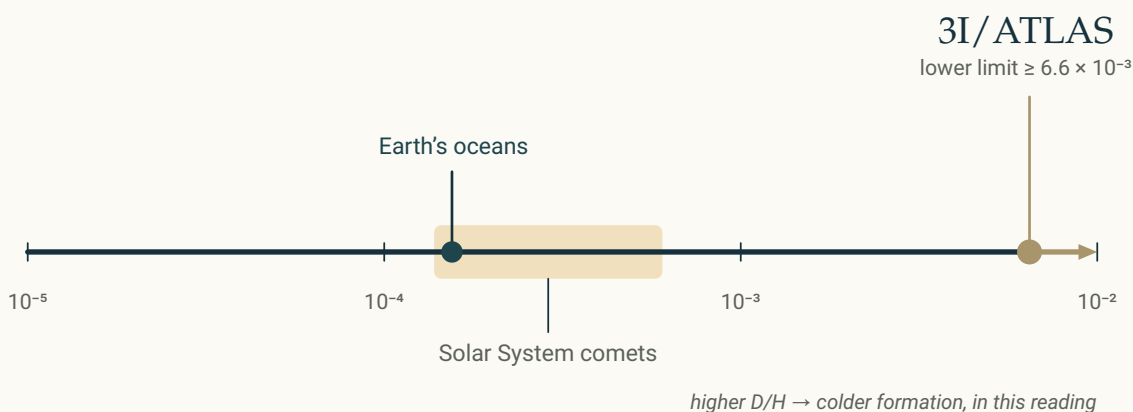
lauso nuo metanolio molekulių susidūrimų su vandeniu. Tai duomenimis paremtas, bet nuo modelio priklausantis įvertis, ir autoriai tai aiškiai pripažįsta.

Ką jie nustatė

- **Sunkusis vanduo aptiktas, įprastas – ne.** HDO ir kelios metanolio linijos aiškiai matomos; H₂O – ne. Kadangi D/H santykis remiasi *viršutine riba* įprasto vandens gamybos greičiui – taip elgiamasi sąmoningai, nes pati linija liko žemiau triukšmo – galutinis deuterio santykis yra **apatinė riba**, o ne vienas tikslus skaičius.
- **Stiprus deuterio praturtinimas.** Konservatyviajame scenarijuje vandens D/H yra **didesnis nei** 6.6×10^{-3} – daugiau kaip maždaug **40 kartų** didesnis už Žemės vandenynų ir **30 kartų** didesnis už tipiškos Saulės sistemos kometos vertę. Pagal abu autorių įverčius 3I/ATLAS patenka į patį aukščiausią visų iki šiol išmatuotų vandens D/H verčių galą.
- **Tikriausiai tai ne vienos nakties atsitiktinumas.** Matavimas atliktas vienu laikotarpiu, tačiau preliminarūs gretimų ALMA duomenų patikrinimai nerodo didelių diena iš dienos svyravimų, o nepriklausoma JWST analizė, atlikta daugiau nei po mėnesio, rodo tą pačią kryptį – deuteriu praturtintą vandenį.

Where 3I/ATLAS's water sits on the deuterium scale

Water D/H ratio – logarithmic scale



3I/ATLAS vandens vieta deuterio skalėje: toli deuteriu turtingame gale, aukščiau už Žemės vandenynus ir visą apytikslį Saulės sistemos kometų intervalą. Rodyklė žymi *apatinę ribą* – tikroji vertė gali būti dar didesnė. Didelis D/H yra užuomina apie *šaltas susidarymo sąlygas*, o ne objekto gimimo adresas.

Original diagram — The Clean Paper CC BY 4.0

Ką tai greičiausiai reiškia

Didelis vandens D/H santykis būdingas vandeniui, užšalusiam labai šaltoje aplinkoje (žemiau maždaug 30 K) ir vėliau nedaug persitvarkiusiam dėl šilumos. Todėl paprasčiausias paaiškinimas: 3I/ATLAS vanduo susidarė *šaltesnėmis ir ramesnėmis* sąlygomis nei mūsų Saulės sistemos kometų vanduo. Vadinasi, jo gimtojoje planetinėje sistemoje ledų susidarymo istorija skyrėsi nuo mūsų.

Autoriai atsargiai vertina kitą žingsnį, ir taip pat turėtume elgtis mes. Yra bent du būdai gauti tokį deuteriu turtingą vandenį, o šis matavimas jų neatskiria: praturtinimas galėjo būti *paveldėtas* iš šalto molekulinio debesies, kuriame gimė sistema, arba susiformuoti vėliau, kometai augant šaltame išoriniame protoplanetinio disko regione. Abiem atvejais išlieka svarbiausia išvada – 3I/ATLAS medžiagą formavusios sąlygos nebuvo tokios pačios kaip mūsų kometų. Tačiau *kodėl* jos skyrėsi, kol kas atvira.

Taigi pirmą kartą perskaitėme vandens susidarymo cheminį atspaudą medžiagoje iš kitos planetinės sistemos ir pamatėme, kad jis neatitinka mūsų pačių sistemos.

Ko tai neįrodo

- Rezultatas **nieko nesako** apie gyvybę, technologiją ar ketinimą. Čia nėra „daikto, kurį kažkas pasitātė“; „tarpžvaigždinis“ apibūdina trajektoriją, o ne dirbtinę kilmę. Tai vandens chemijos matavimas.
- Tai **nėra tikslus D/H skaičius**. Tai *apatinė riba*, o H₂O šiame ALMA stebėjime tiesiogiai neaptiktas – jo kiekis nustatytas pagal kitos molekulės, metanolio, sužadinimą, darant prielaidą, kad vanduo yra pagrindinis susidūrimų partneris.
- Rezultatas **neatskleidžia**, kur gimė 3I/ATLAS. Gimtosios žvaigždės patikimai nustatyti negalima, o didelis D/H nusako *sąlygas*, ne adresą.
- Jis **neišsprendžia**, *kodėl* vanduo taip praturtintas deuteriu. Tiek paveldėjimas iš šalto gimimo debesies, tiek susiformavimas šaltame diske atitinka duomenis; straipsnis tarp jų nepasirenka.
- Tai **vienas** objektas, išmatuotas **vienu** laikotarpiu. Papildomas patvirtinimas padrąsina, bet tai dar ne ilga stebėjimų seka.

Kiek tvirti yra įrodymai?

Atskirai reikia vertinti rezultato kryptį ir konkretų skaičių.

- Kryptis gana tvirta.** Kad 3I/ATLAS vanduo ryškiai praturtintas deuteriu, gaunama kaip konservatyvi apatinė riba, gerokai viršijanti visą Saulės sistemos kometų populiaciją; tą pačią kryptį palaiko nepriklausoma JWST analizė. Ši išvada nėra trapi.
- Skaičius remiasi modelių grandine.** Kadangi H₂O neaptiktas, vandens kiekis – ir kartu D/H – nustatomas netiesiogiai iš metanolio sužadinimo. Tam daroma prielaida, kad prie perihelio vanduo

yra pagrindinis susidūrimų partneris (tai pagrįsta, bet CO₂ indėlio visiškai atmesti negalima), ir naudojami apytiksliai, pačių autorių prastai apribotais vadinami susidūrimo koeficientai. Būtent todėl autoriai pateikia ribą, o ne tariamai tikslų matavimą.

- **Interpretacija gerai motyvuota, bet ne vienintelė.** Šaltas formavimasis yra natūralus didelio D/H paaiškinimas; ar šis šaltis buvo paveldėtas, ar atsirado vėliau diske, lieka neaišku, kaip ir pati gimtoji sistema.

Trumpai: kad vanduo susiformavo šaltai – gana tvirta; *kiek* šaltai ir *kodėl* – sąžiningai paliekama atvira.

Kodėl tai svarbu

Dešimtmečius klausimai, iš kur atsirado Žemės vanduo ir kas nustato vandens deuterio atspaudą formuojantis planetinėms sistemoms, buvo sprendžiami tik pagal matavimus mūsų pačių Saulės sistemoje. Tai pirmas kartas, kai šis žemėlapis pratęstas iki medžiagos, neabejotinai susidariusios prie kitos žvaigždės.

Atsakymas nėra „visur taip pat kaip namuose“. Greičiau priešingai: kita sistema gali suformuoti savo ledus pakankamai šaltomis sąlygomis, kad juose liktų atspaudas, kurio mūsų kometos neturi. Tai nedidelis, konkretus įrodymas platesnės minties naudai – planetas statančių kietųjų medžiagų chemija ir istorija gali skirtis nuo vienos žvaigždės sistemos iki kitos. Ir šią žinutę gavome ne nusiuntę erdvėlaivį per šviesmečius, o pagavę atsitiktinę kitos sistemos nuolaužą, kai ji pralėkė pro mus, ir perskaitę jos vandenį prieš jai iškeliaujant.

Trumpa santrauka

3I/ATLAS yra trečias žinomas tarpžvaigždinis objektas ir antra aktyvi tarpžvaigždinė kometa – kitos planetinės sistemos dalelė, vieną kartą kertanti mūsų šakelę. ALMA stebėjimuose netoli perihelio astronomai komoje aptiko sunkųjų vandenį HDO ir metanolį, bet ne įprastą H₂O, todėl vandens deuterio ir vandenilio santykį teko nustatyti netiesiogiai. Rezultatas rodo stiprų deuterio praturtinimą: konservatyvi apatinė riba yra daugiau nei 6.6×10^{-3} , maždaug 40 kartų virš Žemės vandenynų ir 30 kartų virš tipiškos Saulės sistemos kometos. Tai rodo vandenį, susidariusį šaltesnėmis ir mažiau termiškai perdirbtomis sąlygomis nei mūsų kometose. Skaičius yra modeliuota apatinė riba, ne tiesioginis matavimas; jis neleidžia atskirti, ar praturtinimas paveldėtas iš šalto gimimo debesies, ar susidarė vėliau šaltame diske, taip pat neatskleidžia gimtosios žvaigždės. Vis dėlto tai pirmas tokio cheminio vandens atspaudos nuskaitymas iš kitos žvaigždės sistemos – ir jis skiriasi nuo mūsų šakelės.

Be pagražinimų

Ką rodo tyrimas: ALMA stebėjimai prie perihelio leidžia nustatyti konservatyvią 3I/ATLAS vandens D/H apatinę ribą $>6.6 \times 10^{-3}$ – apie 40 kartų virš Žemės vandenynų ir 30 kartų virš tipiškos Saulės sistemos kometos. Tai rodo vandenį, susidariusį pastebimai šaltesnėmis ir mažiau termiškai perdirbtomis sąlygomis nei mūsų kometose. Nepriklausoma JWST analizė sutampa dėl krypties.

Kas tikėtina, bet neįrodyta: ar deuterio praturtinimas tiesiogiai paveldėtas iš šalto priešžvaigždinio debesies, ar nustatytas kometai formuojantis šaltame protoplanetiniame diske. Abu scenarijai atitinka duomenis.

Ko tyrimas nerodo: nieko apie gyvybę, technologiją ar dirbtinę kilmę; tikslios D/H vertės (tai apatinė riba); gimtosios žvaigždės tapatybės ar vietos; konkretaus didelio D/H mechanizmo; ar vieno laikotarpio rezultatas visiškai nepriklauso nuo komos kintamumo.

Pagrindiniai ribotumai: H₂O tiesiogiai neaptiktas, todėl vandens kiekis ir D/H išvedami iš metanolio sužadinimo, darant prielaidą, kad vanduo yra pagrindinis susidūrimų partneris, ir naudojant apytikslus susidūrimo koeficientus, kuriuos autoriai vadina prastai apribotais; tai vieno laikotarpio, nuo modelio priklausanti riba; gimtoji sistema nenustatoma.

Kiek pasitikėti turėtų bendrasis skaitytojas? Tvirtai – kad 3I/ATLAS vanduo iš tiesų stipriai praturtintas deuteriu ir susidarė šaltesnėmis sąlygomis nei mūsų kometų vanduo, ir visiškai tvirtai – kad tai nieko nesako apie ateivius. Vidutiniškai – konkrečiu praturtinimo dydžiu, nes tai nuo modelio priklausanti apatinė riba. Menkai – konkrečia priežastimi ir gimimo vieta, kurios lieka atviros. Tinkama reakcija: tylus nuostabos jausmas gavus cheminį atvirlaiškį iš kitos žvaigždės sistemos, o ne paslapties ar kosminio laivo istorija.

Šaltiniai

Nature Astronomy (2026)

<https://doi.org/10.1038/s41550-026-02850-5>

arXiv 2603.07026

<https://arxiv.org/abs/2603.07026>

Independent JWST corroboration (Cordiner et al., arXiv 2603.06911)

<https://arxiv.org/abs/2603.06911>

ALMA data archive (project 2025.A.00002.T)

<https://almascience.nrao.edu/aq/>