


نَجْمٌ مِنْ بَيْنِ كُلِّ اثْنَيْ عَشَرَ يُبْدِي دَلَائِلَ عَلَى ابْتِلَاعِهِ لِكَوَاكِبِ

<https://doi.org/10.1038/s41586-024-07091-y>

Received: 7 September 2023

Accepted: 18 January 2024

Published online: 20 March 2024

 Check for updates

Fan Liu^{1,2,3}✉, Yuan-Sen Ting^{3,4,5,6,7,8}, David Yong^{3,4}, Bertram Bitsch^{9,10}, Amanda Karakas¹³, Michael T. Murphy², Meredith Joyce^{11,12}, Aaron Dotter¹³ & Fei Dai^{14,15}

يمكن للتركيبات الكيميائية النجمية أن تتغير بفعل ابتلاع مواد كوكبية أو تكوين الكواكب الذي يؤدي إلى إزالة المواد الحرارية من القرص النجمي البدائي. تظهر هذه "التواقيع الكوكبية" كترابطات بين اختلافات في وفرة العناصر ودرجة تكثف الغبار. ومع ذلك، يُعد دراسة هذه التواقيع الكوكبية تحديًا بسبب معدلات الحدوث غير المعروفة، والساعات الإشعاعية الصغيرة، وعينات النجوم غير المتجانسة التي تحمل فروقًا كبيرة في أعمارها. لهذه الأسباب، يمكن للنجوم التي ولدت معًا (أي الشريكة في النشأة) بتركيبات كيميائية متطابقة أن تسهل اكتشاف التواقيع الكوكبية. وعلى الرغم من أن الدراسات الطيفية السابقة اقتصرَت على عدد قليل من النجوم الثنائية، فإن القمر الصناعي "غايا" يُقدِّم فرصًا لرصد التواقيع الكيميائية للنجمية للكواكب بين أزواج النجوم المتحركة معًا والمؤكد نشأتها المشتركة. نُقدِّم هنا تقريرًا عن قياسات عالية الدقة للوفرة الكيميائية لعينة متجانسة من تسعين زوجًا من النجوم ذات النشأة المشتركة، ونُحدِّد ما لا يقل عن سبع حالات لابتلاع كوكبي، مما يوافق معدل حدوث نسبته ثمانية في المئة. يُستخدم أيضًا مؤشر بايزي مستقل، قادر على فصل تواقيع الكواكب عن عوامل أخرى، مثل التباين العشوائي في الوفرة والانبثاق الدري. نُوفِّر دراستنا أدلة على التواقيع الكوكبية ونُسهِّل فهمًا أعمق للارتباط بين النجوم والكواكب والكيمياء من خلال توفير فيود رصديَّة على البيانات ابتلاع الكواكب وتكوينها وتطورها.

إنَّ حَجْمَ عَيِّنَتِنَا أَكْبَرَ بِحَوَالِي 5-10 أَصْعَافٍ مِنَ الدَّرَاسَاتِ السَّابِقَةِ ذَاتِ الدَّقَّةِ الْمُمَائِلَةِ فِي الْوَفَرَةِ لِمَا لَا يَقِلُّ عَنْ 15 غُنْصُرًا. تَضَمَّنَ النَّهْجُ الْأَسَاسِيُّ تَطْوِيرَ وَتَطْبِيقَ التَّحْلِيلِ الْبَايزِيِّ عَلَى بَيِّنَاتِ الْوَفَرَةِ الدَّقِيقَةِ لَدَيْنَا، بِالِافْتِرَاقِ مَعَ نُمُودِجِ ابْتِلَاعِ الْكَوَاكِبِ. هُنَا نَفْتَرِضُ أَنَّ الْإِخْتِلَافَاتِ الْمُلَاحَظَةَ فِي الْوَفَرَةِ نَاجِيَةٌ عَنِ ابْتِلَاعِ الْمَوَادِّ الْكُوكِبِيَّةِ، وَنَفْخَصُ كَمِّيًّا كَثَلَةَ الْمَادَّةِ الْأَرْضِيَّةِ الْإِجْمَالِيَّةِ الْمَطْلُوبَةِ لِمُطَابَقَةِ نَمِطِ الْوَفَرَةِ لِزَوْجٍ مُتَحَرِّكٍ مُعَيَّنٍ، جَنَّبًا إِلَى جَنْبِ مَعَ الدَّلِيلِ الْبَايزِيِّ (الْلُوغَارِيتميِّ) الْمُقَابِلِ $\ln(Z)_{\text{planet}}$ لِنُمُودِجِ ابْتِلَاعِ الْكَوَاكِبِ. ثُمَّ قَارَنَّا النَّتَاجَ مَعَ النُّمُودِجِ الْمُسْتَوِيِّ (فَرَضِيَّةِ الْعَدَمِ) وَنُمُودِجِ الْإِنْثِشَارِ الدَّرِيِّ لِكُلِّ زَوْجٍ مُتَحَرِّكٍ مَعًا. إِنَّ الْفَرْقَ فِي الدَّلِيلِ الْبَايزِيِّ (الْلُوغَارِيتميِّ) $\Delta \ln Z$ بَيْنَ نُمُودِجِ ابْتِلَاعِ الْكَوَاكِبِ وَالنَّمَاذِجِ الْمُسْتَوِيَّةِ يُزَوِّدُنَا بِمُؤَشِّرٍ صَارِمٍ لَتَحْدِيدِ وَالتَّحْقِيقِ مِنَ التَّوَاقيعِ الْكِيمِيَاءِيَّةِ لَابْتِلَاعِ الْمَوَادِّ الْكُوكِبِيَّةِ. يُظْهِرُ الشَّكْلُ 1a نَتَاجَ الْمُطَابَقَةِ لِزَوْجٍ مِثَالِيٍّ، HD 185726 وَ HD 185689 (الرَّوْجُ 124)، وَالَّذِي يَمْتَلِكُ مِنْ بَيْنِ أَكْبَرِ $\Delta \ln(Z)$. بِالنَّسْبَةِ لِهَذَا الرَّوْجِ، تَتَّفِقُ بَيِّنَاتُ الْوَفَرَةِ بِشَكْلِ جَيِّدٍ مَعَ النُّمُودِجِ الْمُتَوَقَّعِ لِابْتِلَاعِ الْكَوَاكِبِ، وَلَكِنَّهَا تَنْحَرِفُ بِوُضُوحٍ عَنِ النُّمُودِجِ الْمُسْتَوِيِّ وَنُمُودِجِ التَّسْتِ الدَّرِيِّ.

بِاسْتِخْدَامِ بَيِّنَاتِ فَلَكِيَّةٍ عَالِيَةِ الدَّقَّةِ مِنَ الْقَمَرِ الصَّنَاعِيِّ غَايَا Gaia، أَنشَأْنَا عَيِّنَةً كَبِيرَةً وَمُتَجَانِسَةً مِنْ 125 زَوْجًا مِنَ النُّجُومِ الْمُتَحَرِّكَةِ مَعًا، مَعَ دَالَّةِ اخْتِيَارٍ مُحَدَّدَةٍ جَيِّدًا وَغَيْرِ مُنَحَازَةٍ لِلتَّحْلِيلِ الطِّيفِيِّ عَالِي الدَّقَّةِ. مِنْ بَيْنِ هَذِهِ الْأَزْوَاجِ، يُمَكِّنُ اغْتِبَارَ 91 مِنْهَا مِنَ النُّجُومِ ذَاتِ الْفَوَاصِلِ الْمَكَانِيَّةِ $\Delta s < 10^4 \text{ AU}$ قَرِيبَةً وَمُتَرَامَةً النَّشَأَةَ مَعَ أَصْلٍ مُشْتَرَكٍ؛ وَيُعْتَبَرُ 34 زَوْجًا الْآخَرَى أَزْوَاجًا مُتَحَرِّكَةً مَعًا عَالِيَةِ الْفَضْلِ مَعَ فَنِيمِ Δs أَكْبَرَ مِنْ 10^6 وَتُعْتَبَرُ عَيِّنَةً تَحْكَمُ. تَمَّ الْحُصُولُ عَلَى أَطْلَافٍ عَالِيَةِ الدَّقَّةِ وَعَالِيَةِ نِسْبَةِ الْإِشَارَةِ إِلَى الضَّجِيجِ ($S/N \approx 250$) لِكُلِّ بِكْسِلٍ مِنَ تِلِسْكُوبِ VLT التَّابِعِ لِلْمُرْصِدِ الْأُورُوبِيِّ الْجَنُوبِيِّ، وَتِلِسْكُوبِ مَاجَلَانْ، وَتِلِسْكُوبِ كِيك. تَمَّ تَحْدِيدُ الْمَعَامِلَاتِ النُّجُمِيَّةِ الدَّقِيقَةِ (الْفَضَائِلِيَّةِ) لِنُجُومٍ عَيِّنَتِنَا، وَهِيَ فِي الْغَالِبِ أَقْرَافُ مُتَأَخَّرَةٌ مِنْ نَوْعِي F وَ G. بِاسْتِخْدَامِ تَحْلِيلِ تَفَاضُلِيٍّ صَارِمٍ (مُتَّسِقٍ مَعَ تَحْدِيدِ الْمَعَامِلَاتِ) يُقَلَّلُ بِشَكْلِ كَبِيرٍ مِنَ الشُّكُوكِ الْمُنْهَجِيَّةِ، تَمَّ تَحْقِيقُ دَقَّةٍ عَالِيَةٍ لِلْغَايَةِ بِنِسْبَةِ خَطَأٍ نِسْبِيٍّ فِي الْوَفَرَةِ يَبْلُغُ حَوَالِي 0.015 (3.5%) لِمَجْمُوعَةٍ مِنْ 21 غُنْصُرًا، بَدَأًا مِنَ الْكَرْبُونِ (C) وَحَتَّى السِّيْرِيُومِ (Ce)، تُعْطِي نِظَاقًا وَاسِعًا مِنْ دَرَجَاتِ حَرَارَةِ تَكَثُّفِ الْغُبَارِ (Tcond) وَغَمَلِيَّاتِ تَخْلِيْقِ الْعُنَاصِرِ.

¹School of Physics and Astronomy, Monash University, Clayton, Victoria, Australia. ²Centre for Astrophysics and Supercomputing, Swinburne University of Technology, Hawthorn, Victoria, Australia. ³ARC Centre for All Sky Astrophysics in 3D (ASTRO-3D), Canberra, Australian Capital Territory, Australia. ⁴Research School of Astronomy and Astrophysics, Australian National University, Weston, Australian Capital Territory, Australia. ⁵School of Computing, Australian National University, Acton, Australian Capital Territory, Australia. ⁶Department of Astronomy, The Ohio State University, Columbus, OH, USA. ⁷Center for Cosmology and AstroParticle Physics (CCAPP), The Ohio State University, Columbus, OH, USA. ⁸Observatories of the Carnegie Institution of Washington, Pasadena, CA, USA. ⁹Max-Planck-Institut für Astronomie, Heidelberg, Germany. ¹⁰Department of Physics, University College Cork, Cork, Ireland. ¹¹HUN-REN Research Centre for Astronomy and Earth Sciences, Konkoly Observatory, Budapest, Hungary. ¹²CSFK, MTA Centre of Excellence, Budapest, Hungary. ¹³Department of Physics and Astronomy, Dartmouth College, Hanover, NH, USA. ¹⁴Division of Geological and Planetary Sciences, California Institute of Technology, Pasadena, CA, USA. ¹⁵Department of Astronomy, California Institute of Technology, Pasadena, CA, USA. ✉e-mail: fan.liu@monash.edu