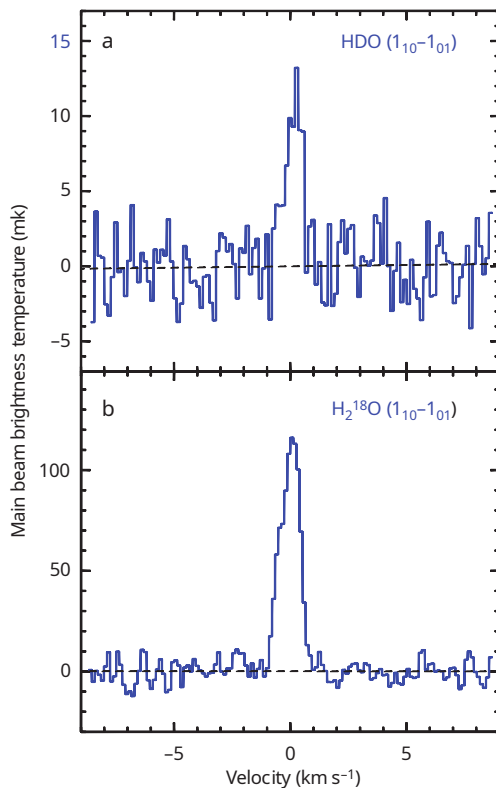


مياه تشبه محيطات الأرض في مذنب عائلة المشتري 103P/Hartley

Paul Hartogh¹, Dariusz C. Lis², Dominique Bockelée-Morvan³, Miguel de Val-Borro¹, Nicolas Biver³, Michael Küppers⁴, Martin Emprechtinger², Edwin A. Bergin⁵, Jacques Crovisier³, Miriam Rengel¹, Raphael Moreno³, Slawomira Szutowicz⁶ & Geoffrey A. Blake²

إن قيمة D/H التي قسناها أكبر بكثير من تلك التي ميّزت الشمس الفتية (قبل 4.5 مليار سنة؛ النسبة الشمسية الأولية)، والتي يُعتقد أنها حوالي $1E-5 \times 2.1$ وهي بدورها أعلى قليلاً من القيمة الموجودة في الوسط النجمي البني ومماثلة لنسبة D/H البدائية في الكون بعد الانفجار العظيم.



الشكل 1 | خطوط انبعاث الماء تحت المليمترية من المذنب. كان وقت المشاهدات بعد 20 يوماً من نقطة الاقتراب من الشمس، عندما كان المذنب على بعد 1.095 وحدة فلكية من الشمس و 0.212 وحدة فلكية من هبل. نظراً لأن خطوط الدوران الأرضية لـ H_2O في المذنبات سميكة بصرياً، فإن مشاهدات الظهور الأكسجيني النادر $H_2^{18}O$ توفر مزجاً أكثر موثوقية لتحديد D/H. تم الحصول على أطياف خطوط 101-110 لـ HDO (أ) و $H_2^{18}O$ (ب) عند 509.292 و 547.676 جيجاهرتز، على التوالي، باستخدام مقياس الطيف عالي الدقة (HRS) للبرياء غير المتجانس للأشعة تحت الحمراء البعيدة (HIFI) بين 17.28 و 17.64 نوفمبر 2010 بالتوقيت العالمي. تبلغ شدة الخطوط، المعبر عنها بمقياس درجة حرارة السطوح للخرمة الرئيسية، 0.001 ± 0.011 و 0.002 ± 0.117 كيلومتر لكل ثانية، لـ $H_2^{18}O$ و HDO على التوالي، بمتوسط استقطابي الآذا. يُعطي مقياس السرعة نسبة إلى سرعة نواة المذنب. تبلغ الدقة الطيفية 141 و 132 متر لكل ثانية لطيفي HDO و $H_2^{18}O$ على التوالي. للحصول على تفاصيل تسلسل المشاهدات والمعاملات الأساسية لتحليل البيانات، انظر المعلومات التكميلية.

لغفود من الزمن، كان مصدر العناصر المتطايرة على كوكب الأرض، ولا سيما مياه المحيطات ذات نسبة الديوتيريوم إلى الهيدروجين (D/H) البالغة $1E-4 \times (1.558 \pm 0.001)$ موضع جدل ونقاش. إن التشابه بين التركيب الكيميائي الإجمالي للأرض والنيازك المعروفة باسم الكوندريتات الإسناتيتية يشير إلى جفاف الأرض الأولية مع إمدادات لاحقة للمواد المتطايرة و المياه عن طريق التراكم المحلي أو ارتباط الكونديبات أو المذنبات. أظهرت القياسات السابقة في ستة مذنبات من سخابة أوزت متوسط نسبة D/H قدره $1E-4 \times (2.96 \pm 0.25)$ قادت قيمة D/H في الكوندريتات الكربونية، وهي $1E-4 \times (1.4 \pm 0.1)$ ، بالإضافة إلى المحاكاة الديناميكية، إلى نماذج كانت فيها الكونديبات المصدر الرئيسي لمياه الأرض، مع توريد ما لا يزيد عن 10% منها من المذنبات. نفيد هنا أن نسبة D/H في المذنب 103P/Hartley 2، وهو من عائلة مذنبات المشتري التي تنشأ في حزام كايبر، هي $1E-4 \times (1.61 \pm 0.24)$. توسع هذه النتيجة بشكل كبير الأصول المحتملة لمياه الأرض لتشمل بعض المذنبات، وتتفق مع الصورة الناشئة للتطور الديناميكي المعقد للنظام الشمسي المبكر.

في 17 نوفمبر 2010، باستخدام مرصد هيرشل الفضائي، حددنا نسبة D/H في مذنب من مصدر آخر غير سخابة أوزت، وهو 103P/Hartley 2. يُعتقد أن هذه المذنبات من عائلة المشتري تنشأ من حزام كايبر، الذي يقع خارج مدارات الكواكب العملاقة على أنصاف أقطار تتراوح بين 30 و 50 وحدة فلكية (الوحدة الفلكية هي متوسط المسافة بين الأرض والشمس). في المقابل، يُعتقد أن مذنبات سخابة أوزت قد نشأت من أنصاف أقطار قريبة من الكواكب الغازية وتم طردها لاحقاً إلى سخابة أوزت (أكثر من 5,000 وحدة فلكية). لذلك، فإن قياس هيرشل يتتبع نسبة D/H للماء في مجموعة جديدة من الأجسام الغنية بجليد الماء في النظام الشمسي، والتي تُعد مصدراً محتملاً للماء على الأرض. للحصول على تحديد دقيق لنسبة D/H للماء، أجرينا رصدًا متزامناً للمنتجات النظائرية الرقيقة بصرياً للماء، وتحديدًا $H_2^{18}O$ و HDO (الشكل 1)، كجزء من برنامج رصد النظام الشمسي الخاص بنا. كان هذا أمراً حاسماً بالنسبة للمذنب 103P/Hartley 2، الذي أظهر نشاطاً ومعدلات انبعاث الماء منه تغيرات كبيرة على المدى القصير. استخدمنا نماذج إازة حديثة لتحديد الكثافات العمودية المتكاملة ومعدلات إنتاج HDO و $H_2^{18}O$ من شدة الخطوط المقاسة. تُعطى تفاصيل الرصد والنمذجة في المعلومات التكميلية. النقطة الحاسمة هي أن جميع المشاهدات أخذت عينات من نفس المنطقة من الهالة التي يبلغ قطرها حوالي 6,500 كيلومتر. تتأثر الكثافات العمودية للغاز ومعدلات الإنتاج المسترجعة بالمقاطع العرضية الضوادية، بالإضافة إلى كثافة وتوزيعات درجات الحرارة لـ H_2O والإلكترونات، وبالتالي فقد نظرنا في مجموعة من معاملات النموذج (الجدول 1). على الرغم من أن معدلات الإنتاج المحددة لمختلف معاملات النموذج تختلف قليلاً، إلا أن قيمة نسبة D/H تُقدر بـ $1E-4 \times (0.24 \pm 1.61)$. في تحليلنا، افترضنا نسبة $H_2^{18}O/H_2^{16}O$ تبلغ 50 ± 50 ، وهذا نطاق يشمل قيمة الأرض ويتفق مع القياسات السابقة في مياه المذنبات (انظر أيضاً المعلومات التكميلية). يشمل عدم اليقين 1σ المذكور في نسبة D/H عدم يقين بنسبة 5% بالنمذجة.

¹Max-Planck-Institut für Sonnensystemforschung, Max-Planck-Str. 2, 37191 Katlenburg-Lindau, Germany. ²California Institute of Technology, Pasadena, California 91125, USA. ³LESIA-Observatoire de Paris, CNRS, UPMC, Université Paris-Diderot, 5 place Jules Janssen, 92195 Meudon, France. ⁴Rosetta Science Operations Centre, European Space Astronomy Centre, 28691 Villanueva de la Cañada, Madrid, Spain. ⁵Astronomy Department, University of Michigan, Ann Arbor, Michigan 48109, USA. ⁶Space Research Centre, Polish Academy of Sciences, 00-716 Warsaw, Poland.