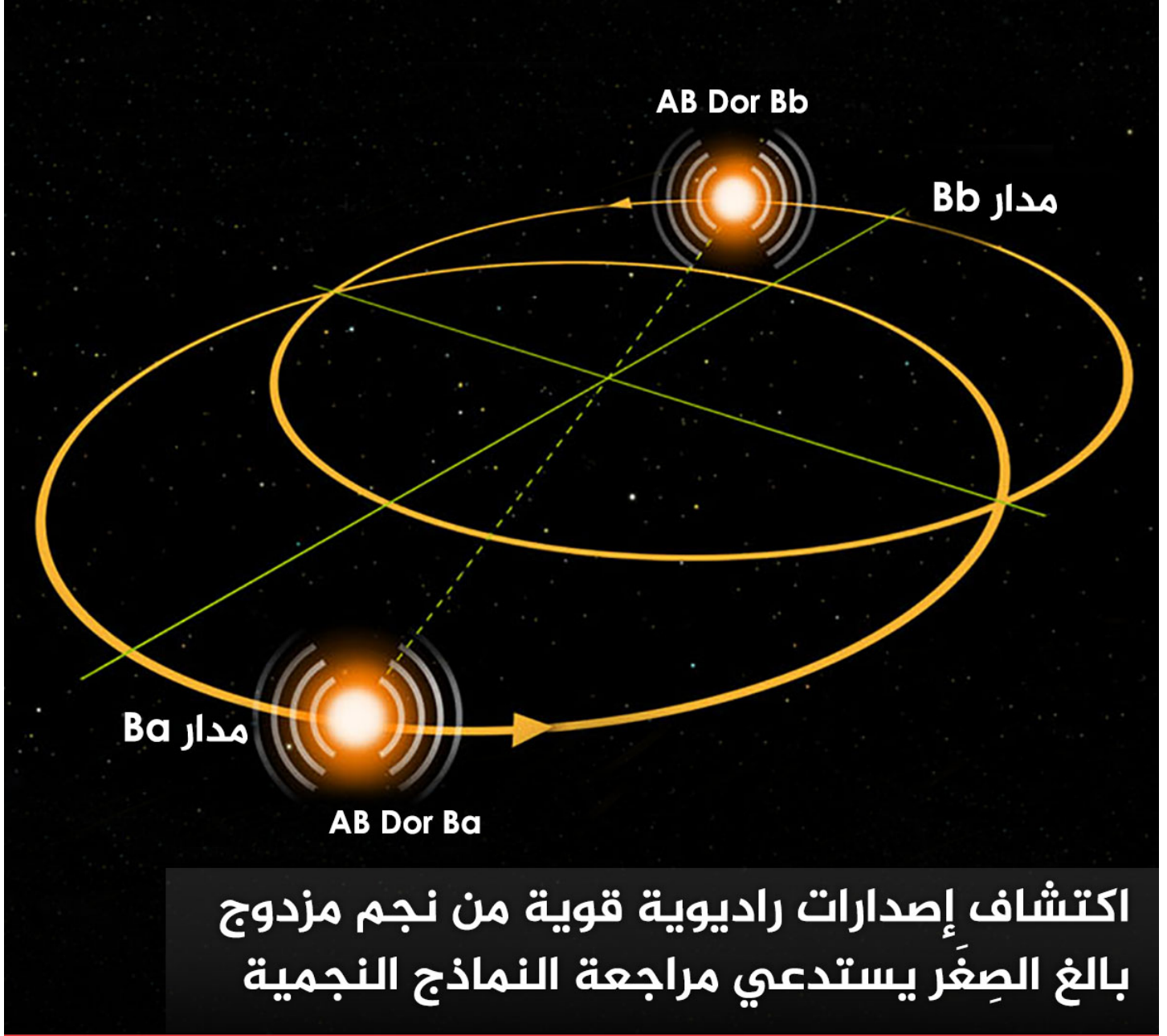


اكتشاف إصدارات راديوية قوية من نجم مزدوج بالغ الصغر يستدعي مراجعة النماذج النجمية



اكتشاف إصدارات راديوية قوية من نجم مزدوج بالغ الصغر يستدعي مراجعة النماذج النجمية



www.nasainarabic.net

@NasalnArabic NasalnArabic NasalnArabic NasalnArabic NasalnArabic



حدّد فريق من الباحثين في مجموعة علم الفلك الراديوي التابعة لجامعة فالنسيا كتلة نجم مزدوج (binary star) بالغ الصغر بفضل إصداراته الراديوية الشديدة -والذي يعتبر نادراً في مثل هذه النجوم الصغيرة- مما دفع بالباحثين لمراجعة نماذج تطور النجوم، وقد نُشرت نتائج هذه الدراسة في العدد الأخير من مجلة *Astronomy & Astrophysics*.

يُعرف هذا النجم المزدوج الصغير باسم "AB Doradus B" وهو ينتمي إلى المنظومة النجمية "AB Doradus" التي تتألف من زوجين من النجوم (أي أربعة نجوم إجمالاً)، وفي الحالات الطبيعية، تُصدر هذه النجوم الضوء المرئي الذي يُمكن رؤيته بالعين المجردة بواسطة التلسكوبات، ولكن بعضها يمكن أن يُصدر الموجات الراديوية أيضاً، وهي نفس تلك الموجات التي تعمل عليها أجهزة التلفزيون، أو

نجم مزدوج الأزواج يصدر أشعة راديوية شديدة

منا عام 2007 اكتشف فريق من الفلكيين الراديوية الموزعة بين أستراليا ونيوزيلندا وبهايكيا منطقة لاجونا لعراق باسم AB Doradus. اكتشفوا أن النجوم في العناقيد الطبيعية يزدهر الغود الذي يمكن من رؤية النجوم المزدوجة أو الثلاثية. وكان بعض النجوم AB Doradus المزدوجة راديوية، وهي النجوم المزدوجة التي يمكن حلها بواسطة التلسكوب الفضائي Arecibo أو أجهزة الراديوية.

أين تقع هذه المنظومة؟

تقع المنظومة النجمية AB Doradus في كوكبة الجوز، وهي واحدة من بين النجوم المزدوجة التي يمكن حلها بواسطة التلسكوب الفضائي Arecibo أو أجهزة الراديوية.

شبكة من التلسكوبات

تتكون شبكة التلسكوبات من عدة تلسكوبات صغيرة موزعة في عدة مواقع حول العالم، مما يسمح بتجميع البيانات من عدة مواقع في وقت واحد، مما يحسن دقة الصور الناتجة.

المنظومة النجمية AB Doradus

تتألف المنظومة النجمية AB Doradus من زوجين من النجوم. النجم الأكبر هو النجم A، وهو نجم من الفئة K، وكثيراً ما يُسمى "نجم الجوز C". النجم B هو نجم من الفئة B، ويصاحبه النجمان Bb و Bc. النجم A هو نجم من الفئة A، حيث يدوران حول بعضهما البعض في حركة مدارية يدورهما الجاذب المتكافئ المتبادل بينهما.

الزوج النجمي Bb و Bc

تمتد دوراننا الزوج النجمي Bb و Bc بواسطة الإشعاع الشديد للأشعة الراديوية التي تم التقاطها بواسطة التلسكوبات.

يمكننا رؤية كل من النجمين Bb و Bc في صورة واحدة، وذلك لأنهما قريبان جداً من بعضهما البعض، وذلك لأنهما قريبان جداً من بعضهما البعض، وذلك لأنهما قريبان جداً من بعضهما البعض.

نجمان في واحد

من الصعب قياس النجوم الصغيرة الباردة والنجوم التي لا تزال شابة، ولكننا نعلم أن هناك الكثير من النجوم المزدوجة المزدوجة في كوكبة الجوز، وهذه النجوم تشكلت من سحابة الغاز والغبار.

تعتبر الإشعاعات الراديوية الشديدة لهذا النجم من هذه النجوم إحدى النجوم المزدوجة التي لا تزال شابة، وذلك لأنها قريبة جداً من بعضها البعض، وذلك لأنها قريبة جداً من بعضها البعض، وذلك لأنها قريبة جداً من بعضها البعض.

نجم مزدوج الازدواج يصدر أشعة راديوية شديدة

أتاحت هذه الإصدارات حساب كتلة النجم، وهو الأمر الذي يكون في العادة معقداً، لكن "حين يكون للنجم مرافق نجمي آخر، فإن حركته المدارية تمنحنا طريقة دقيقة لتحديد الكتلة حسب قوانين كبلر"، وذلك على حد قول خوسيه كارلوس غيرادو **José Carlos Guirado** مدير المرصد الفلكي وأحد المؤلفين المشاركين في الدراسة.

يتابع غيرادو العالم في قسم علم الفلك والفيزياء الفلكية قائلاً: "لا يمكن تحديد كتلة مثل هذه النجوم من خلال النماذج الحالية للتطور النجمي، وبذلك فنحن بحاجة لإجراء مراجعة شاملة لهذه النظريات".

نجمان في واحد

يرصد الباحثون في جامعة فالنسيا منذ العام 2007 المنظومة النجمية **AB Doradus**، من خلال الشبكة الأسترالية للواقط الراديوية المعروفة باسم "الصفيف القاعدي الطويل" (**Long Baseline Array**) أو **LBA** اختصاراً.

يتألف **LBA** من عشرة لواقط تتوزع بين أستراليا وجنوب أفريقيا، وتقوم برصد السماء الجنوبية بشكل متناسق، وهي تكافئ معاً تلسكوباً راديوياً واحداً يمتد على مسافة آلاف الكيلومترات.

تدعى هذه التقنية التي تسمح بدمج الأرصاد من عدة لواقط بقياس التداخل القاعدي بالغ الطول (**very-long-baseline interferometry**)، حيث تسمح للعلماء برؤية الأجرام السماوية بأدق التفاصيل، تماماً كما لو أرسلت صحيفة إلى القمر ثم تمكنت من قراءة عناوين الأخبار من الأرض.

أظهرت دراسة زوج النجوم **Ba** و **Bb** أن هذين النجمين "يصدران أشعة راديوية شديدة أمكن التقاطها بواسطة لواقط قياس التداخل الأسترالية" كما تقول ربيكا أثولي **Rebecca Azulay**، وهي الباحثة المشاركة في الدراسة، ثم تتابع متسائلة: "ولكن النجوم تقوم عادة بإصدار أطوال الموجات المرئية، ولا تُصدر كمية كبيرة من الأمواج الراديوية، فمن أين إذن تأتي هذه الإصدارات؟"

تستطرد أثولي قائلة: "إن السرعة الكبيرة لدوران هذين النجمين تجعلنا نعتقد بأن **Ba** و **Bb** هما في الواقع نجمان يتماس بعضهما البعض، ويدوران بسرعات كبيرة للغاية وكأنهما اندمجا في جرم واحد. ولذلك فإن **Ba** و **Bb** لا يزالان حتى اليوم يدوران حول بعضهما بسرعة كبيرة ويولدان أمواجاً راديوية شديدة، تماماً كما يقوم دينامو الدراجة بتوليد الضوء حين تدور العجلة".

في سحابة ماجلان الكبرى

تقع المنظومة النجمية **AB Doradus** في كوكبة أبو سيف (**Dorado**)، وهي كوكبة قريبة من القطب السماوي الجنوبي، ولا تُشاهد إلا من نصف الكرة الأرضية الجنوبي، وتتألف نجومها هيئةً شبيهةً بشكل سمكة أبو سيف. وتعتبر هذه الكوكبة مشهورة نظراً لأنها تحتوي على الجزء الأعظم من سحابة ماجلان الكبرى (**Large Magellanic Cloud**)، وهي ثالث أقرب مجرة إلى درب التبانة وأحد أبرز الأجرام خارج المجرة التي يمكن رؤيتها بالعين المجردة.

• التاريخ: 12-07-2015

• التصنيف: الكون



المصطلحات

- **قياس التداخل (Interferometry):** التداخل: يعود أصل هذه الكلمة بشكلٍ أساسي إلى ظاهرة تداخل فيزيو المسماة نسبةً إلى عالم الفيزياء الفرنسي هيبوليت فيزو (Hippolyte Fizeau) الذي اقترح استخدام التداخل لقياس أحجام النجوم. الفكرة بسيطة جداً: خذ الضوء القادم إلى جميع تلسكوباتك وقم بإسقاط هذه الأضواء على سلسلة من المرايا المرتبة بشكلٍ جيد بحيث تكون جميعها موجودة في نفس مستوي الصورة وكأن المرايا جزء من مرآة وحيدة ضخمة. إذا ما تمَّ القيام بذلك بطريقة تسمح بوصول أضواء التلسكوبات المختلفة إلى نفس مستوي الصورة وفي الوقت ذاته، تُنتج حزمة أضواء التلسكوبات هذه تابع الانتشار النقطي (PSF) الذي يُمثل تحويل فورييه لفتحات التلسكوبات مجتمعةً. وباختصار هي تقنية يستخدمها علماء الفلك للحصول على دقة تلسكوب عملاق بالاعتماد على مجموعة من التلسكوبات الصغيرة.

المصادر

- phys.org
- الورقة العلمية

المساهمون

- ترجمة
 - فراس الصفدي
- مراجعة
 - همام بيطار
- تحرير
 - نور المصري
- تصميم
 - علي كاظم
 - نادر النوري
- نشر
 - مي الشاهد