



الفيزياء

لغز الرّشقات الراديويّة السّريعة المفاجئة  
أصبح أقلّ غموضاً



"الباحثون السوريون"

نجح علماء الفلك في تحديد موقع جرم سماويٍّ غامضٍ يُطلقُ أمواجاً راديويّةً وجيِّزةً، لكنّها قويةٌ جدّاً. تكمنُ غرابةُ الموضوع في مصدرِ هذه الإشاراتِ المتقطعة، وهو مجرةٌ قاتِمةٌ صغيرةٌ تبعدُ نحو 2.5 مليار سنة ضوئيةٍ من الأرض.

هذا الاكتشافُ هو الخطوةُ الأولى نحو كشفِ لغزِ الرّشقاتِ الراديويّةِ السّريعة، والتي جيّرت علماءَ الفلكِ منذ اكتشافها للمرّةِ الأولى عام 2007. تقول سارة بيرك "Spolaor-Burke Sarah"; عالمةُ الفلكِ في المرصدِ الوطنيِّ لعلمِ الفلكِ الراديويِّ في نيومكسيكو، وجامعةِ ولايةِ فرجينيا الغربيةِ في مورغاناون: "قد يمهّد هذا الاكتشافُ الطريقَ نحو علومٍ واكتشافاتٍ جديدةٍ"

ويبدو أن الرّشقاتِ الراديويّةِ السّريعةِ تأتي من خارجِ مجرّةِ درب التّبانة، مُنتشرةً بصورةٍ عشوائيةٍ عبر السّماء. وبرغم أنها تستمرُّ لوقتٍ قصيرٍ جداً (ميلي ثانية فقط)، إلا أن طاقتها تعادلُ طاقةَ نحو 500 مليون شمسٍ كشمسنا.

شوهدت أولُ رشقةٍ راديويّةٍ من هذا النّوع عبر تليسكوبِ باركس في أستراليا، ومنذ ذلك الحين تمكّن العلماءُ من رصدِ نحو 20 حالةٍ مماثلة، ولم يتمكّن العلماءُ من تحديدِ مصدرٍ أيٍّ منها بالضبط، الأمرُ الذي صعبُ محاولةَ تخمينِ سببِ حدوثِ هذه الرّشقات. لكن هذه الرشقة بالذات مختلفة قليلاً، فقد رصدها العلماءُ



للمرة الأولى في تشرين الثاني عام 2012، ومنذ ذلك الحين تكررت عدّة مرّات، ما يجعلُ منها الرّشقة الوحيدة التي تكررت من بين جميع الرشقات الراديوية السريعة التي يعرفها العلماء. نشرت مجلة "Nature" في الرابع من كانون الأول 2017، الدراسة الأحدث والأدق في تحديد الرشقات الراديوية السريعة المعروفة باسم "121102 FRB"، اختصاراً لعبارة Burst Radio Fast. وتزعم الدراسة أنّ مصدر هذه الرشقات هو كوكبة صاحب الأئنة Auriga.

[[[img:23663]]]]

تمكّن فريقٌ بحثيٌّ بقيادة عالم الفلك "Chatterjee Shami"، من جامعة إيثاكا، نيويورك، من تحديد مصدر هذه الرشقة المتكررة في البداية اعتماداً على تلسكوب "Arecibo" في بورتوريكو، وعلى نطاقٍ واسعٍ (305 متر)، إذ سمحت حساسية هذا التلسكوب العالية بالكشف عن رشقات 121102 FRB، ثم استخدم الفريق مجموعتين من التلسكوبات، إحداهما في مرصد VLA في نيو مكسيكو، والأخرى في مرصد VLBI الأوروبي، لتضييق نطاق تحديد موقع 121102 FRB. تنطلق هذه الرشقات الراديوية وفقاً لهذه الدراسة من مجرةٍ قزمةٍ تُصدرُ إشعاعاً بصرياً وراديويّاً خافتاً جداً. وقد أظهر تلسكوب مرصد جيميني "Gemini" في هاواي لاحقاً، أنّ حجم هذه المجرة يبلغ عشر حجم مجرتنا، وتبلغ كتلتها نحو 0.001 من كتلة درب التبانة. إن وجود ما يسبب رشقات راديوية سريعة كهذه، كالنجوم النوترونية، هو أمرٌ غريبٌ بالنسبة لمجرة متواضعة ذات عددٍ متواضعٍ من النجوم مقارنةً بالعديد من المجرات. لا يزال العلماء راغبين في معرفة الآلية التي تسبب هذه الرشقات الغامضة، وفي الوقت الراهن تُشكّل رشقات 121102 FRB المثال الوحيد. لكن تحقيق هذه الرغبة ليس بعيداً، ففي وقتٍ لاحقٍ من هذا العام سيبدأ تلسكوبٌ جديدٌ مكرس لرصد الرشقات الراديوية السريعة عمله في كولومبيا البريطانية بكندا.

المصدر: <http://syr-res.com/?31bf>

المساهمون في المقال :

ترجمة: نيفين الخربوطلي



تدقيق لغوي: Mohammad Al-Sabbagh



تدقيق علمي: Mohammad Al-Sabbagh



مراجعة: Mohammad Al-Sabbagh



تعديل الصورة: Anas Shehadeh



صوت: Balkis Nahhas



تعديل: Sandy Alomari



نشر: Sandy Alomari

