

खगोलविदों द्वारा ग्रम हीलियम तारे की खोज

स्रोत: द हॉट्स

खगोलविदों ने हाल ही में [बाइनरी प्रणाली](#) में पाए जाने वाले ग्रम, हीलियम से आबद्ध तारों के एक समूह की पहचान की है, जो संभावित रूप से तारों की गति और विकास के बारे में हमारी समझ को गहरा कर रहा है।

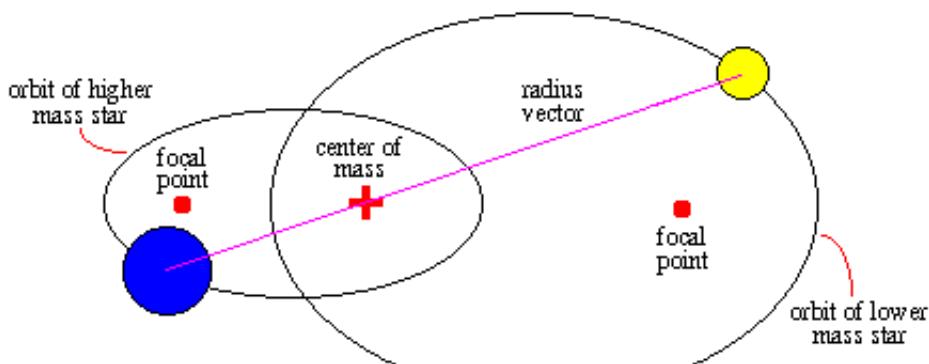
खोज के प्रमुख परिणाम क्या हैं?

- परावैगनी प्रकाश का पता लगाने में सक्षम दूरबीन का उपयोग करते हुए, खगोलविदों ने [वृहत् और लघु मैगेलैनकि बादलों](#) में लगभग 5 लाख तारों का अवलोकन किया।
 - वृहत् मैगेलैनकि बादल और लघु मैगेलैनकि बादल दो वामन आकाशगंगाएँ हैं जो आकाशगंगा (Milky Way) की सहचरी हैं।
- कुछ तारों ने असामान्य गति प्रदर्शित की, जो उनकी गति को प्रभावित करने वाले सहचरियों (द्विभिन्न प्रकृति) की उपस्थितिका संकेत देती है।
 - 25 तारों के ऑप्टिकल स्पेक्ट्रा के बाद के वर्शिलेषण से उनकी मौलिक संरचना का पता चला, जिससे विभिन्न तारकीय समूहों की पहचान हुई।
- तारों को तीन वर्गों में वर्गीकृत किया गया:
 - कक्षा 1 (हीलियम-समृद्ध, हाइड्रोजन-रहति)
 - कक्षा 2 और कक्षा 3 (हीलियम युक्त, हाइड्रोजन सहति)

तारों की बाइनरी प्रणाली क्या है?

- परिचय: यह उन तारों के युग्म को संदर्भित करता है जो गुरुत्वाकर्षण से एक दूसरे से बंधे होते हैं और साथ ही द्रव्यमान के एक सामान्य केंद्र के चारों ओर परक्रिया करते हैं।
 - एक अनुमान के अनुसार 85% या अधिक तारे वास्तव में बाइनरी अथवा बहु-तारा प्रणाली का हस्तिसा हैं।
- वर्गीकरण:
 - वजि़ुअल बाइनरीज़: इनमें दो तारे शामिल हैं जिन्हें टेलीस्कोप का उपयोग करके अलग किया जा सकता है, जिससे उन्हें पहचानना सबसे आसान हो जाता है।
 - स्पेक्ट्रोस्कोपिक बाइनरीज़: ये तारे इतने समीप होते हैं कि इन्हें शक्तशिली टेलीस्कोप से भी आसानी से नहीं देखा जा सकता है।
 - हालाँकि उनकी वर्णक्रमीय रेखाओं में आवधिक बदलावों को देखकर उनकी उपस्थितिका पता लगाया जा सकता है।
 - ग्रहणशील बाइनरीज़: ये बाइनरी ससिटम इस तरह से संरेखित हैं कि एक तारा समय-समय पर दूसरे के सामने से गुज़रता है।
 - यह घटना संयुक्त प्रणाली की चमक में एक अस्थायी गरिवट उत्पन्न करती है, जिससे खगोलविदों को अदृश्य तारे की उपस्थितिकी पुष्टि करने के साथ उसके गुणों का अध्ययन करने की अनुमति प्राप्त होती है।
 - एस्ट्रोमेट्रिक बाइनरीज़: इन बाइनरी प्रणाली का पता अप्रत्यक्ष रूप से किसी एकल तारे की डगमगाती गतिको मापकर लगाया जाता है।
 - यह डगमगाहट अदृश्य साथी तारे के गुरुत्वाकर्षण खिचाव के कारण होती है।
- बाइनरी प्रणाली की पुष्टि: जब किसी तारे में नहिंति ऊर्जा / ईंधन समाप्त हो जाता है, तो उसका गुरुत्वाकर्षण उस पर हावी हो जाता है, जिससे एक [सुपरनोवा](#) वसिफोट होता है और उसकी बाह्य परतें हट जाती हैं।
 - कुछ सुपरनोवा में हाइड्रोजन की कमी होती है, जो वसिफोट-पूरव बाह्य परत के पृथक् होने का संकेत देती है।
 - यह बाइनरी प्रणाली में ही हो सकता है, जहाँ सहचर तारे की बाह्य हाइड्रोजन परत मूल तारे के गुरुत्वाकर्षण बल से हट जाती है, जिससे हीलियम-समृद्ध तारे का पता चलता है।
 - खगोलविदों को अब तक केवल एक ही ऐसी बाइनरी प्रणाली मिली है।

Binary Star Orbit



तारों का अस्ततिव अरबों वर्षों तक कसि प्रकार बना रहता है?

- तारों का अस्ततिव दो प्रतिरिधी बलों: **नाभिकीय संलयन** और **गुरुत्वाकरण** के बीच एक सूक्ष्म संतुलन के माध्यम से अरबों वर्षों तक बना रहता है।
- उदाहरण के लिये: इस तथ्य के बावजूद किसूर्य के क्रोड में परमाणु संलयन एक महत्वपूर्ण स्थरीकरण बल के रूप में कार्य करता है, न्यूटन का सार्वभौमिक गुरुत्वाकरण का नियम बताता है कि गुरुत्वाकरण के कारण सूर्य का क्षय होता है।
 - परमाणु संलयन में हाइड्रोजन और हीलियम जैसे हल्के तत्त्वों के नाभिकों का वलिय होता है, जिससे पर्याप्त ऊष्मा ऊर्जा उत्सर्जित होती है।
 - यह ऊर्जा आंतरकि दाब उत्पन्न करती है और गुरुत्वाकरण बल का प्रतिकार करती है जिससे संतुलन बना रहता है।
- इसलिये सूर्य जैसे तारे बाह्य संलयन ऊर्जा और आंतरकि गुरुत्वीय खण्डित के बीच इस संतुलन को बनाए रखते हैं जिससे अनेक वर्षों तक उनकी स्थायी उपस्थिति सुनिश्चित होती है।

UPSC सविलि सेवा परीक्षा, वगित वर्ष के प्रश्न

?/?/?/?/?/?/?/?/?:

प्रश्न. कभी-कभी समाचारों में 'इवेंट होराइजन', 'सगियुलैरटी', 'स्ट्रगि थ्योरी' और 'स्टैंडर्ड मॉडल' जैसे शब्द, कसि संदर्भ में आते हैं? (2017)

- (a) ब्रह्मांड का प्रेक्षण और बोध
(b) सूर्य और चंद्र ग्रहणों का अध्ययन
(c) पृथ्वी की कक्षा में उपग्रहों का स्थापन
(d) पृथ्वी पर जीवति जीवों की उत्पत्ति और क्रमविकास

उत्तर: (a)

?/?/?/?/?:

प्रश्न. 'नासा' का जूनो मशिन पृथ्वी की उत्पत्तिएं विकास को समझने में कसि प्रकार सहायता करता है? (2017)

