

## बाइनरी ब्राउन ड्वार्फ्स

[स्रोत: द हट्टि](#)

हाल ही में, शोधकर्त्ताओं ने पता लगाया है कि वर्ष 1995 में पाया गया ब्राउन ड्वार्फ्स (भूरा बौना तारा) ग्लसि 229B, वास्तव में दो (बाइनरी) ब्राउन ड्वार्फ्स (ग्लसि 229Ba और 229Bb) हैं, जो एक छोटे तारे की परकिरमा करते हुए एक दूसरे की परकिरमा करते हैं।

- यह दुर्लभ **बाइनरी ब्राउन ड्वार्फ्स** तारा 19 प्रकाश वर्ष (1 प्रकाश वर्ष = 9.5 ट्रिलियन कर्मी) दूर लेपस तारामंडल में स्थिति है।
- यह बाइनरी ब्राउन ड्वार्फ्स एक सामान्य लाल बौने/ड्वार्फ्स तारे की परकिरमा करता है जिसका द्रव्यमान हमारे सूर्य के लगभग 6/10 भाग के बराबर है।
  - लाल बौना सबसे छोटा, सबसे ठंडा तारा है, जो आकाशगंगा में 60-70% तारों का नरिमाण करता है। इसका लाल रंग कम तापमान को दर्शाता है।
- भूरे बौने (ब्राउन ड्वार्फ्स) के बारे में: ब्राउन ड्वार्फ्स ग्रहों और तारों के बीच स्थिति एक पडि है, जनिमे **नाभकीय संलयन** की प्रक्रिया हेतु पर्याप्त द्रव्यमान नहीं होता है लेकिन इसका द्रव्यमान बृहस्पति जैसे सबसे बड़े ग्रहों से अधिक होता है।
  - वे ड्यूटेरियम (हाइड्रोजन का एक भारी रूप) को जलाने में सक्षम हैं, लेकिन तारों की तरह नियमति हाइड्रोजन संलयन को बनाए रखने के लिये उनमें द्रव्यमान का अभाव है।

और पढ़ें: [ब्राउन ड्वार्फ \(भूरे बौने\) आकाशगंगाओं में तारों का नरिमाण](#)