

इंटरमीडिएट-मास ब्लैक होल

प्रलिस के लयः

ब्लैक होल

मेन्स के लयः

ब्रह्मांड नरिमाण संबन्धी अधययन में ब्लैक होल की भूमिका

चर्चा में क्यों?

चेन्नई गणतीय संस्थान के वैज्ञानिकों ने [LIGO-VIRGO वेधशालाओं](#) के डेटा का वशिलेषण कयिा है और अनुमान लगाया है क अब तक के [बाइनरी ब्लैक होल वलिय](#) के अंश का पता चला है जो [इंटरमीडिएट-मास ब्लैक होल](#) बनाने की क्षमता रखते हैं।

प्रमुख बदि

■ ब्लैक होल वलिय के बारे में:

- यह दो या दो से अधिक ब्लैक होल के वलिय की घटना है।
- भारतीय वैज्ञानिक द्वारा [प्रहले ही तीन सुपरमैसवि ब्लैक होल के वलिय](#) को देखा जा चुका है।
- दो या दो से अधिक ब्लैक होल के वलिय से वभिन्न प्रकार के ब्लैक होल बनते हैं। उदाहरण के लयि इंटरमीडिएट-मास ब्लैक होल और [बाइनरी ब्लैक होल](#)।
 - इंटरमीडिएट-मास ब्लैक होल (IMBH) ब्लैक होल का एक वर्ग है जसिका द्रव्यमान 102-105 सौर द्रव्यमान अर्थात् तारकीय ब्लैक होल से काफी अधिक लेकनि सुपरमैसवि ब्लैक होल से कम होता है।
 - इंटरमीडिएट-मास वाले ब्लैक होल के नरिमाण के सदिधांतों में से एक का संबध 'पदानुक्रमति वृद्धा' से है।
 - यदा ब्लैक होल तारों के घने समूह के बीच मौजूद हैं, तो वलिय के अवशेष (ब्लैक होल) एक बाइनरी बनाने के लयि पास के दूसरे ब्लैक होल के साथ जुड़ सकते हैं। यह अंततः अधिक वशिल दूसरे तारे के अवशेष के साथ वलीन हो सकता है। यह प्रक्रया श्रेणीबद्ध तरीके से होती है, जो इंटरमीडिएट-मास ब्लैक होल के गठन की व्याख्या कर सकती है।
- [गुरुत्वाकर्षण तरंगों](#) (GW) तब बनती हैं जब दो ब्लैक होल एक दूसरे की परकिरमा करते हैं और वलीन हो जाते हैं।

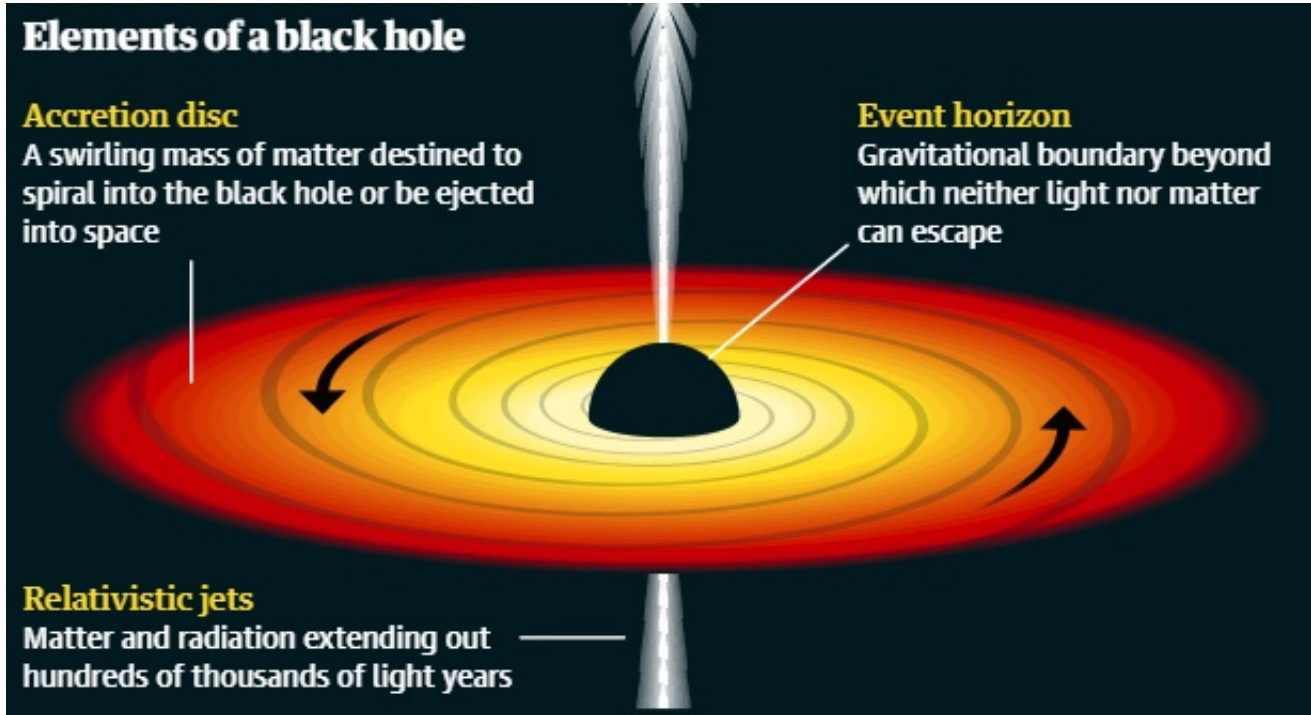
■ वलिय में ककिस:

- "ककिस" वलिय के दौरान अवशेष ब्लैक होल द्वारा प्राप्त वपिरीत गति हैं। यह वलिय के दौरान ऊर्जा और रैखिक गतिको दूर ले जाने वाली गुरुत्वाकर्षण तरंगों की प्रतिक्रिया स्वरुप वकिसति होती है।
- ये ककिस आकार में काफी बड़ी हो सकती हैं, जो इसे 1000 कलिमीटर प्रतसेकंड तक की गतिप्रदान कर सकती हैं।
- यदा यह ककि वेग ब्लैक होल बनने वाले स्टार क्लस्टर के पलायन वेग से अधिक है तो यह पर्यावरण से बचकर बाहर निकल जाता है। यह आगे पदानुक्रमति वलिय में बाधा डालता है।
- अवशेष द्वारा प्राप्त ककि की सीमा की गणना वलिय करने वाले ब्लैक होल के द्रव्यमान और उनकी स्पनि से की जा सकती है। ककि अनुमान यह समझने में मदद करते हैं ककनि वलियों में इंटरमीडिएट-मास ब्लैक होल बनने की संभावना है।

ब्लैक होल (Black Hole)

- यह अंतरिक्ष में एक बदि को संदरभति करता है जहाँ पदार्थ इतना संकुचति होता है क एक गुरुत्वाकर्षण क्षेत्र बनाता है जसिसे प्रकाश भी नहीं बच सकता।
- इस अवधारणा का सदिधांत वर्ष 1915 में अल्बर्ट आइंस्टीन द्वारा दया गया था और 'ब्लैक होल' शब्द जॉन आर्चीबाल्ड व्हीलर द्वारा दया गया था।
- ब्लैक होल तब बनते हैं जब एक वशिल तारा अपने जीवनकाल के अंत में एक सुपरनोवा वसिफोट से गुजरता है। ब्लैक होल वसिफोट के अवशेषों से बनता है।

- यह आवश्यक नहीं है कि कोई तारा अपने जीवनकाल के अंत में ब्लैक होल बन जाए। जैसे-जैसे तारे अपने जीवन के अंत तक पहुँचते हैं, अधिकांश का प्रसार होगा, द्रव्यमान खो देंगे, और फरि **सफेद बौने** बनाने के लिये टंडे हो जाएंगे। लेकिन उनमें से सबसे बड़े जो सूर्य से कम-से-कम 10 से 20 गुना बड़े हैं, या तो सुपर-सघन **न्यूट्रॉन तारे** या तारकीय-द्रव्यमान वाले ब्लैक होल बनते हैं।
- आमतौर पर ब्लैक होल दो श्रेणियों के होते हैं:
 - एक श्रेणी तारकीय ब्लैक होल की है जो कुछ सौर द्रव्यमानों से बनते हैं। ऐसा माना जाता है कि बड़े तारों के मृत होने से ब्लैक होल बनते हैं।
 - दूसरी श्रेणी सुपरमैसिवि ब्लैक होल की है। ये सौरमंडल के सूर्य की संख्या की तुलना में हज़ारों गुना की संख्या में हैं। ऐसा माना जाता है कि जब दो या दो से अधिक ब्लैक होल आपस में मलि जाते हैं तो ये बनते हैं।
 - अप्रैल 2019 में **इवेंट होराइज़न टेलीस्कोप प्रोजेक्ट** के वैज्ञानिकों ने ब्लैक होल (अधिक सटीक रूप से इसकी छाया की) की पहली छवि जारी की।



स्रोत: द हद्वि

PDF Referenece URL: <https://www.drishtias.com/hindi/printpdf/intermediate-mass-black-holes>