جرم في النظام الشمسي يقع مداره حول الشمس خلف مدار كوكب نبتون. وتنقسم هذه المنطقة من النظام الشمسي إلى ثلاثة أجزاء رئيسية: حزام كويبر والقرص المبعثر وسحابة أورط.

أول جرم وراء نبتوني اكشتف هو بلوتو، والذي اكتشفه كلايد تومبو في عام 0391. وقد أخذ الأمر 60 عاماً لاكتشاف جرم آخر وراء نبتون، فقد اكتشف ثاني هذه الأجرام في عام 2991 وهو ")06751 (299 PII") بالرغم من أن قمر بلوتو المسمى شارون اكتشف قبل هذا الجرم في عام 8791. لكن وبالرغم من هذه المدة الطويلة بين اكتشاف الأجرام الثلاثة الأولى، فمنذ اكتشاف الثالث عام 2991 وحتى اليوم ارتفع عدد المعروفة منها إلى ما يزيد على 000,1 جرم، تملك أحجاماً ومدارات وخصائص مختلفة. ويُعتقد أنه يوجد في حزام كويبر وحده أكثر من 000,07 من الأجرم التي يزيد قطرها عن 001 كم. وفي تشرين الثاني/نوفمبر 9002، كانت مدارات 891 من الأجرام الوراء نبتونية المعروفة محدّدة بشكل جيّد وصنفت كنتيجة لذلك مع الكواكب الصغيرة.

أكبر جرم وراء نبتوني معروف هو إيريس )الذي اكتشف عام 5002(، ويليه بلوتو ثم ميكميك ثم هاوميا.