

# Définition

<https://fr.wikipedia.org/wiki/Exoplan%C3%A8te>

Communément, on appelle « planète extrasolaire » toute planète orbitant autour d'une autre étoile que le Soleil. La définition officielle d'une planète adoptée en août 2006 par l'Union astronomique internationale (UAI) ne concerne que les objets du Système solaire et ne s'applique pas aux exoplanètes. À l'heure actuelle, la seule définition de l'UAI qui concerne les exoplanètes est une définition de travail donnée en 2002 et modifiée en 2003.

Cette définition, plus générale et qui concerne *toutes* les planètes, y compris celles du Système solaire, contient les critères suivants :

- les objets avec une vraie masse en deçà de la masse limite permettant la fusion thermonucléaire du deutérium (actuellement calculée comme valant 13 fois la masse de Jupiter pour des objets de métallicité\* solaire) qui orbitent autour d'étoiles ou de rémanents stellaires\*\* sont des « planètes » (peu importe comment ils se sont formés). La masse/taille minimale requise pour qu'un objet extrasolaire soit considéré comme une planète devrait être la même que celle utilisée pour le système solaire ;
- les objets substellaires\*\*\* avec des masses vraies au-delà de la masse limite permettant la fusion thermonucléaire du deutérium sont des « naines brunes », peu importe comment ils se sont formés et où ils se trouvent ;
- les objets flottant librement dans de jeunes amas stellaires avec des masses en deçà de la masse limite permettant la fusion thermonucléaire du deutérium ne sont pas des « planètes », mais sont des « sous-naines brunes » (ou quelque autre nom qui soit plus approprié).

\* *La métallicité d'un objet astronomique est la fraction de sa masse qui n'est pas constituée d'hydrogène ou d'hélium.*

\*\* *Un rémanent de supernova (SNR) est la matière éjectée lors de l'explosion d'une étoile en supernova (stade d'évolution finale de certaines étoiles en fin de vie).*

\*\*\* *Un objet substellaire a une masse est inférieure à la masse limite permettant la fusion de l'hydrogène, soit environ 0,08 masse solaire.*