

03:00:59 17/03/2009 Zoom: 1.0x (80.5°x45.8°)

SAINT-EGREVE - 17mars2009 - position Lune + Antares à 3h00 et 6h00 locale

Informations sur l'objet :

Etoile

Nom: **ANTARES**
 Lettre de Bayer: Alpha Scorpius
 Numéro de Flamsteed: 21 Scorpius
 Numéro dans le catalogue Bright Star: 6134
 Numéro dans le catalogue Henry Draper: 148478
 Constellation: Scorpion (Scorpius)

Informations physiques :

Ascension droite = 16 h 29 m 24.4 s
 Déclinaison = - 26 ° 25 ' 55.0 "
 (Coordonnées équatoriales - époque J2000 - ICRS)

Magnitude visuelle (BSC5) : 0.96
 Indice de couleur B-V : 1.03
 Classe spectrale : M1.5Iab-Ib+B4Ve

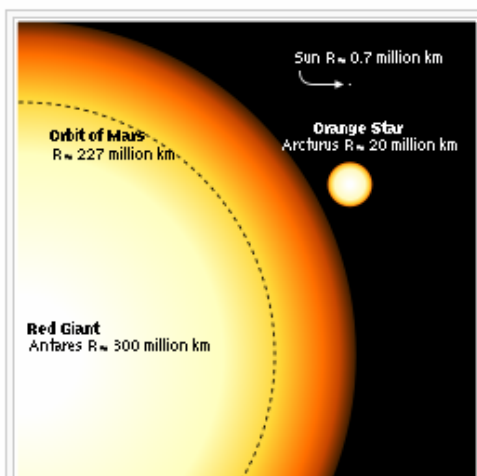
Suivre Centrer Imprimer Fermer Aide

Lune + Antares à 6h00 locale

Lune + Antares à 3h locale

Etoile ANTARES – données Wikipedia

Antarès (α Scorpii / Alpha Scorpii) est une **étoile double** du **Scorpion** dont la plus brillante composante (α Scorpii A / Antares A) est une **supergéante rouge** en fin de vie, d'une masse comprise entre 8 et 18 M_{\odot} et d'un diamètre de 700 fois celui du **Soleil**, elle est située à environ 600 **années-lumière** de la **Terre**.



Comparaison entre la **supergéante** rouge Antarès et le Soleil, présenté le petit point en haut à droite. Le cercle en tirets noirs est la représentation de l'orbite de Mars. **Arcturus** est aussi présentée dans l'image (petit disque).

Sommaire [masquer]

- 1 Propriétés
- 2 Composante B
- 3 Observation
- 4 Antarès dans l'antiquité
- 5 Références
- 6 Voir aussi
- 7 Liens externes

Propriétés [modifier]

Pour imaginer ce que représente une telle taille, et sachant que le Soleil mesure 1,4 million de kilomètres de diamètre, soit 0,01 **ua**, celui d'Antarès équivaut à 7 **ua**. Autrement dit, ramené au système solaire, elle engloberait l'orbite de Mars.

Sa surface se situerait entre **Mars** et **Jupiter**, et contrairement à celle du Soleil avec des bords bien nets, la surface d'Antarès serait *floue* car elle est entourée de gaz.

Sa **magnitude** varie de +0,9 à +1,8. Antarès est environ 10 000 fois plus lumineuse que le Soleil, dans le visible. Mais sa température de surface est élevée que celle du Soleil (~3300 °C au lieu de 5 500 °C), fait qu'elle rayonne une partie considérable de son énergie dans l'**infrarouge**; ainsi sa **luminosité bolométrique** est approximativement de 60 000 fois celle du Soleil¹.

Composante B [modifier]

Antarès A possède une seconde composante appelée « Antarès B ». C'est une **géante bleue**, de type spectral B2.5 séparée d'elle de 2,9 **arcsecondes**, ce qui fait 550 **ua**¹ à cette distance, soit des milliards de km.

Elle a une magnitude de +5,5. C'est seulement 1/370^e de la brillance visuelle de Antarès A, mais cela représente tout de même 170 fois la luminosité du Soleil.

Son observation est assez difficile à travers un petit **télescope**, à cause de l'éclat d'Antarès A, mais elle devient facile pour des diamètres au-dessus de 150 mm². Le compagnon est souvent décrit comme étant de couleur verte, mais c'est probablement causé par un effet de **contraste**¹.

Antarès B peut cependant être observée à travers un petit télescope durant quelques secondes, lors des **occultations** par la **Lune** quand Antarès A est elle-même cachée derrière le disque lunaire. Elle a été découverte durant l'une de ces occultations le 13 avril 1819. [réf. souhaitée]

Son **orbite** est peu connue, sa **période** est estimée à 878 ans.

Observation [modifier]

La meilleure période pour observer Antarès est aux alentours du **14 mai** quand l'étoile est en **opposition** au Soleil. Elle se lève alors au **coucher du soleil** pour disparaître à l'**aube**, elle est donc visible toute la nuit.