

*SUPERGÉANTE BLEUE*  
**ALNITAK A**



*Alnitak (étoile brillante en bas à gauche), justé à côté de la nébuleuse de la Flamme.*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	250 000 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	29 500 K
<b>Classe Spectrale</b>	O
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	33 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	20 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	1 260 al

Alnitak est un système stellaire triple et l'étoile orientale de la ceinture d'Orion. L'étoile principale Alnitak A est une supergéante lumineuse avec 10 000 fois la luminosité du Soleil dans le domaine visible. Vue de la Terre, c'est l'étoile la plus brillante de sa classe spectrale.

*SUPERGÉANTE BLEUE*  
**ZETA PUPPIS**



*Gros plan sur Zeta Puppis*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	800 000 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	42 500 K
<b>Classe Spectrale</b>	O
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	56 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	20 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	1090 al

Zeta Puppis est une supergéante bleue et donc l'une des étoiles les plus chaudes et brillantes de la Voie Lactée. C'est une étoile fugitive : elle a une vitesse de déplacement très élevée par rapport au milieu stellaire qui l'entoure. Cela est probablement dû au fait que Zeta Puppis a été éjectée d'un système binaire proche lorsque son compagnon a explosé en supernova

## GÉANTE BLEUE SPICA



*Spica, l'étoile la plus brillante de la constellation de la Vierge (en bas à gauche)*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	20 500 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	25 300 K
<b>Classe Spectrale</b>	B
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	11,4 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	7,5 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	250 al

Spica est une variable ellipsoïde en rotation, c'est-à-dire un système binaire proche dans lequel les étoiles sont déformées par leur interaction gravitationnelle. L'effet produit est une magnitude apparente qui fluctue périodiquement. L'étoile primaire est à la fin de sa vie stable et finira éventuellement en supernova.

GÉANTE BLEUE  
**BELLATRIX**



*Bellatrix (en bas à droite) devant une nébuleuse d'émission*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	4 000 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	22 000 K
<b>Classe Spectrale</b>	B
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	8 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	5,4 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	252 al

Bellatrix est l'épaule droite d'Orion et la troisième étoile la plus brillante de la constellation. C'est une étoile géante qui explosera dans environ 100 millions d'années et finira en naine blanche. Bellatrix a été utilisée comme étoile standard spectrale jusqu'à ce qu'on découvre qu'elle a une magnitude variable.

ÉTOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# ACHERNAR



*Une illustration d'Achernar, aplatie par sa vitesse de rotation extrême*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	3 000 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	18 700 K
<b>Classe Spectrale</b>	B
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	7 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	7,5 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	139 al

Achernar est la neuvième étoile la plus brillante du ciel. Comme elle se trouve loin au sud, elle n'est pas visible depuis l'hémisphère nord. Achernar a une vitesse de rotation très élevée, d'au moins 230 km/s, ce qui explique sa forme oblate forte (le diamètre équatorial est égal à deux fois la distance des pôles).

ETOILE DE LA SEQUENCE PRINCIPALE

## ALKAID



*Alkaid est l'étoile de la poignée de la Grande Ourse (en haut à gauche)*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	463 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	15 700 K
<b>Classe Spectrale</b>	B
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	6,1 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	3.9 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	104 al

Alkaid est une étoile de la constellation de la Grande Ourse et la plus orientale de la grande casserole. Elle tourne inhabituellement vite, ce qui fait qu'elle est légèrement aplatie. Elle présente également des variations mineures de luminosité sur une période d'environ 3 jours.

GÉANTE BLEUE  
**RIGEL**



Rigel (étoile la plus brillante) devant la nébuleuse de réflexion IC 2118

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	40 600 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	12 300 K
<b>Classe Spectrale</b>	B
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	17 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	62 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	770 al

Rigel est l'étoile la plus brillante d'Orion et brille d'un blanc éclatant. Elle jouait un rôle important dans la mythologie égyptienne ancienne. Elle y était l'étoile principale de la constellation Sah, qui était composée de parties d'Orion et du Taureau.

NAINES BLANCHES  
**40 ERIDANI B**



Image de télescope de 40 Eridani A, B & C

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,01 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	167 00 K
<b>Classe Spectrale</b>	A
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,6 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,01 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	16,3 al

Eridani est un système stellaire triple situé à 16 années-lumière. L'étoile principale Eridani A est très similaire au Soleil en taille et en âge. La deuxième étoile Eridani B est la première étoile naine découverte (déjà en 1783). Eridani C est une étoile minuscule mais très active, dont la luminosité fluctue.



ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# SIRIUS A



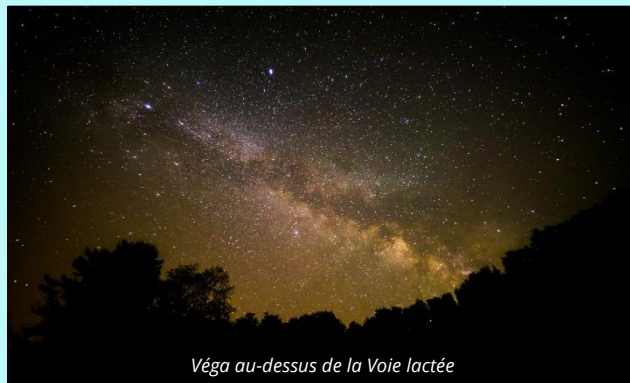
*Sirius A et son compagnon peu lumineux*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	25,4 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	9 900 K
<b>Classe Spectrale</b>	A
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	2,1 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	1,7 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	8,6 al

Sirius est un système d'étoile binaire avec un compagnon très peu lumineux. Elle est également appelée étoile du chien. Sirius A est l'étoile la plus brillante dans le ciel nocturne, étant l'une des étoiles les plus proches à seulement 8,6 al.

ÉTOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# VÉGA



*Véga au-dessus de la Voie lactée*

**Luminosité** 37 L<sub>☉</sub>  
*en Luminosité Solaire*

**Température de Surface** 9 600 K  
*en Kelvin*

**Classe Spectrale** A

**Masse** 2,2 M<sub>☉</sub>  
*en Masse Solaire*

**Rayon** 2,7 R<sub>☉</sub>  
*en Rayon Solaire*

**Distance** 25 al  
*en Année-lumière*

Avec sa lumière blanche, Véga est la deuxième étoile la plus brillante du ciel boréal. Cela n'est pas dû à sa magnitude absolue, mais plutôt à sa très courte distance de 25 al. Autrefois, Véga servait d'étoile de référence pour les mesures de luminosité.

SUPERGÉANTE BLEUE

# DENEK



Image Stellarium du Triangle d'été

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	196 000 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	8 700 K
<b>Classe Spectrale</b>	A
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	22,5 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	150 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	1 411 al

Deneb est l'étoile connue la plus brillante de la Voie Lactée (magnitude absolue). En raison de son énorme luminosité, elle est facilement visible dans le ciel nocturne, même à l'œil nu, malgré sa très grande distance.

NAIN BLANCHE  
**PROCYRON B**



<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,0005 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	7 740 K
<b>Classe Spectrale</b>	A
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,6 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,01 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	11,4 al

Procyron est un système d'étoile binaire dans la constellation de Canis Minor et, avec une distance de 11,4 al, l'un des systèmes d'étoiles les plus proches. Procyron A est une étoile jaune blanchâtre, semblable au soleil, facilement visible à l'œil nu. Elle est accompagnée d'une pâle Naine Blanche, Procyron B.

ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# ALTAIR



Image Stellarium du Triangle d'été

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	10,6 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	7 550 K
<b>Classe Spectrale</b>	A
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	1,7 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	1,8 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	16,7 al

Altair est l'une des étoiles les plus brillantes visibles depuis l'hémisphère nord. Altair tourne très vite autour de son axe et est donc fortement aplatie. Il lui faut 10 heures pour effectuer une rotation (le Soleil a besoin de 25 jours). Altair est une étoile très jeune mais deviendra une géante rouge dans environ 1 milliard d'années.

| alf Aql |

ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# PROCYRON A



Procyron est une des étoiles de l'hexagone d'hiver (dans le Canis Minor)

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	6,9 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	6 530 K
<b>Classe Spectrale</b>	F
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	1,5 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	2,1 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	11,4 al

Procyron est un système d'étoile binaire situé dans la constellation de Canis Minor et, avec une distance de "seulement" 11,4 al, l'un des systèmes stellaires les plus proches. Procyron A est une étoile jaune blanchâtre, semblable au soleil, facilement visible à l'œil nu. Elle est accompagnée d'une faible Naine Blanche, Procyron B.

NAINES BLANCHES  
**VAN MAANEN 2**



*Illustration de l'étoile de Van Maanen*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,0002 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	6 200 K
<b>Classe Spectrale</b>	F
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,7 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,01 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	14,1 al

Van Maanen 2 est la Naine Blanche connue la plus proche et a été découverte en 1917. C'est une étoile compacte et brûlée, qui possède environ 70 % de la masse solaire mais seulement 1 % de son rayon.

ETOILE DE LA SEQUENCE PRINCIPALE

# ALPHA CENTAURI A



Image Hubble d'Alpha Centauri A et B

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	1,5 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	5 810 K
<b>Classe Spectrale</b>	G
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	1,1 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	1,2 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	4,3 al

Alpha du Centaure est un système stellaire binaire en orbite autour d'un petit compagnon, Proxima du Centaure. C'est le système stellaire le plus proche de nous. Les deux étoiles sont indiscernables à l'œil nu. En raison de sa similitude avec notre système solaire, Alpha Centauri est considéré comme un grand candidat à la vie



ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# TAU CETI

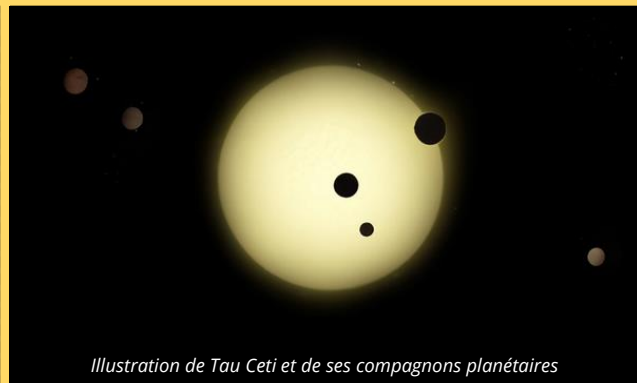


Illustration de Tau Ceti et de ses compagnons planétaires

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,5 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	5 340 K
<b>Classe Spectrale</b>	G
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,8 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,8 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	11,9 al

Tau Ceti est un système stellaire relativement proche, qui est très similaire au nôtre. En conséquence, il est étudié à plusieurs reprises pour la recherche d'une intelligence extraterrestre. Il y a quatre planètes de type Terre connues autour de Tau Ceti, dont deux sont dans la zone habitable.

GÉANTE ROUGE  
**KAPPA PERSEI**



Une image de Kappa Persei avec Digital Sky Survey.

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	40 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	4 850 K
<b>Classe Spectrale</b>	K
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	1,5 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	9 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	112,7 al

Kappa Persei est un système stellaire triple dans la constellation de Persée. L'étoile principale est une étoile riche en métal avec une fusion d'hélium dans son noyau. D'après les mesures du mouvement propre, on peut supposer que Kappa Persei fait partie de l'amas d'étoiles des Hyades.

ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

## 40 ERIDANI A



Image de télescope de 40 Eridani A, B & C

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,4 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	5 100 K
<b>Classe Spectrale</b>	K
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,9 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,8 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	16,3 al

Eridani est un système stellaire triple situé à 16 années-lumière. L'étoile principale Eridani A est très similaire au Soleil en taille et en âge. La deuxième étoile Eridani B est la première étoile naine découverte (déjà en 1783). Eridani C est une étoile minuscule mais très active, dont la luminosité fluctue.

ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

# 61 CYGNI A

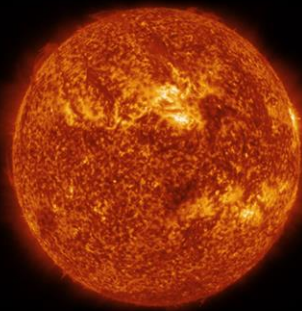


Image de télescope de l'étoile binaire 61 Cygni

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,08 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	4 350 K
<b>Classe Spectrale</b>	K
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,7 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,7 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	11,4 al

61 Cygni est un système stellaire binaire avec deux étoiles très semblables au soleil. Le système est relativement proche, de sorte que déjà avec un télescope amateur les deux étoiles simples peuvent être vues séparément.

GÉANTE ROUGE  
**ARCTURUS**



*Illustration artistique de l'Arcturus*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	210 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	4 300 K
<b>Classe Spectrale</b>	K
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	1,5 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	25,7 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	36,7 al

Arcturus est l'étoile principale de la constellation des Boîtes, l'étoile la plus brillante du ciel boréal et une Géante Rouge. Arcturus peut être vue de tous les continents et a été la première étoile observée au télescope.

*SUPERGÉANTE ROUGE*  
**BETELGEUSE**



*Bételgeuse (à gauche) devant une nébuleuse d'émission*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	55 000 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 600 K
<b>Classe Spectrale</b>	M
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	17 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	760 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	550 al

Bételgeuse est une supergéante rouge, dans laquelle le Soleil tiendrait environ 0,5 milliard de fois. En raison de ses dimensions, c'est l'une des rares étoiles visibles depuis la Terre sous la forme d'une surface étendue avec la technologie de télescope appropriée.

ETOILE DE LA SÉQUENCE PRINCIPALE

## 40 ERIDANI C



Image du télescope de 40 Eridani A, B & C

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,022 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 500 K
<b>Classe Spectrale</b>	M
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,2 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,24 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	16,3 al

Eridani est un système stellaire triple situé à 16 années-lumière. L'étoile principale Eridani A est très similaire au Soleil en taille et en âge. La deuxième étoile Eridani B est la première étoile naine découverte (déjà en 1783). Eridani C est une étoile minuscule mais très active, dont la luminosité fluctue.

GÉANTE ROUGE  
**GACRUX**



*La Croix du Sud, avec Gacrux au sommet*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	1 500 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 400 K
<b>Classe Spectrale</b>	K
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	3 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	110 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-Lumière</i>	88,6 al

Gacrux n'est visible que depuis l'hémisphère sud, mais là, elle fait partie de l'une des constellations les plus importantes pour l'orientation dans le ciel, la Croix du Sud. C'est une géante rouge avec 110 fois le rayon du Soleil et a une luminosité fluctuante irrégulière frappante.



NAIN ROUGE

# PROXIMA CENTAURI

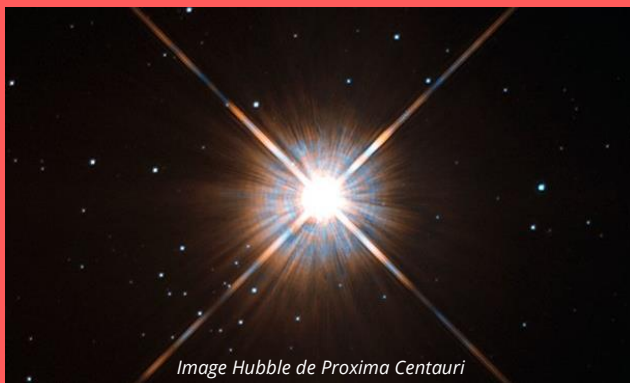


Image Hubble de Proxima Centauri

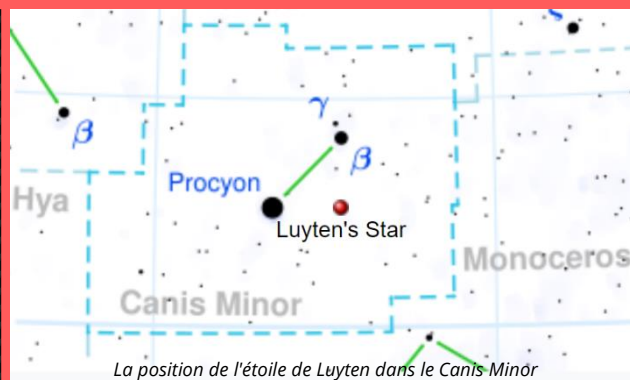
<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,0001 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 050 K
<b>Classe Spectrale</b>	M
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,12 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,15 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	4,2 al

Proxima Centauri est une naine rouge en orbite autour du système stellaire binaire Alpha Centauri. Il lui faut environ 600 000 ans pour effectuer une orbite. C'est l'étoile centrale d'un système planétaire. En 2022, une troisième planète en orbite autour de Proxima Centauri a été découverte.

| alf Cen C |

NAIN ROUGE

## LUYTEN'S STAR



La position de l'étoile de Luyten dans le Canis Minor

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	0,003 $L_{\odot}$
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 200 K
<b>Classe Spectrale</b>	M
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	0,3 $M_{\odot}$
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	0,3 $R_{\odot}$
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	12,3 al

L'étoile de Luyten est une naine rouge dans la constellation de Canis Minor. Elle a été découverte en 1935 par l'astronome Willem Luyten, qui a remarqué la vitesse étonnamment élevée de son mouvement propre. Le système stellaire possède une exoplanète semblable à la Terre dans la zone habitable et pourrait devenir une cible pour la recherche de vie extraterrestre dans le futur.

| BD+05 1668 |

*SUPERGÉANTE ROUGE*  
**119 TAURI**



*119 Tauri se détache clairement du ciel étoilé en termes de couleur*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	42 000 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 400 K
<b>Classe Spectrale</b>	M
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	12 – 15 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	600 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	600 al

119 Tauri ou CE Tauri est tout juste visible à l'œil nu dans de bonnes conditions. En raison de sa température de surface très basse, elle a une couleur rouge frappante et est donc également appelée étoile rubis.

*SUPERGÉANTE ROUGE*  
**ANTARES**



*Gros plan artistiquement post-traité d'Antarès*

<b>Luminosité</b> <i>en Luminosité Solaire</i>	65 000 L <sub>☉</sub>
<b>Température de Surface</b> <i>en Kelvin</i>	3 500 K
<b>Classe Spectrale</b>	M
<b>Masse</b> <i>en Masse Solaire</i>	12 M <sub>☉</sub>
<b>Rayon</b> <i>en Rayon Solaire</i>	700 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>en Année-lumière</i>	600 al

Le nom Antares vient du dieu grec de la guerre Ares (en romain Mars) et signifie quelque chose comme rival d'Ares. Cela vient du fait qu'Antarès semble confusément similaire à Mars dans le ciel nocturne. Il a la même couleur et la même luminosité (malgré son énorme distance) et est également visible près de l'écliptique.