

SUPERGIGANTE BLU
ALNITAK A



Alnitak (stella brillante in basso a sinistra), vicino alla Nebulosa Fiamma.

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	250 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	29 500 K
Classe Spettrale	O
Massa <i>in Masse Solari</i>	33 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	20 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	1 260 A. L.

Alnitak è un sistema stellare triplo e la stella a est nella cintura di Orione. La stella principale Alnitak A è una supergigante molto brillante, la cui luminosità nel visibile è pari a 10 000 volte quella del Sole. Vista dalla Terra è la stella più brillante tra quelle della sua classe spettrale.

SUPERGIGANTE BLU
ZETA PUPPIS

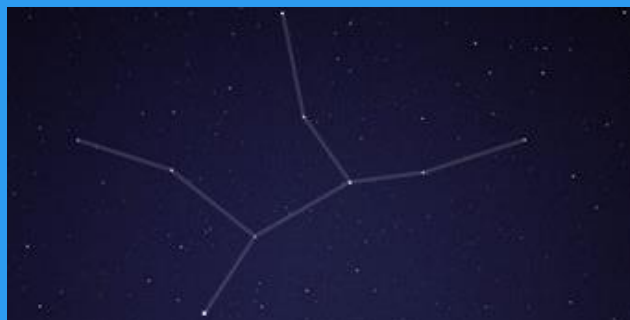


Primo piano di Zeta Puppis

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	800 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	42 500 K
Classe Spettrale	O
Massa <i>in Masse Solari</i>	56 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	20 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	1090 A. L.

Zeta Puppis è una supergigante blu, una delle stelle più calde e brillanti della Via Lattea. È una stella in fuga, che si muove cioè a una velocità molto più alta di quella del mezzo interstellare che la circonda. La probabile spiegazione di questo fatto è che Zeta Puppis sia stata espulsa da un sistema binario stretto quando la compagna è esplosa come supernova.

GIGANTE BLU SPICA



Spica, la stella più brillante nella costellazione della Vergine (in basso a sinistra)

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	20 500 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	25 300 K
Classe Spettrale	B
Massa <i>in Masse Solari</i>	11,4 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	7,5 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	250 A. L.

Spica è una variabile rotante ellissoidale, cioè un sistema binario stretto le cui stelle vengono distorte dalla reciproca interazione gravitazionale. L'effetto provoca una fluttuazione periodica della magnitudine apparente. La stella primaria è vicina al termine della sua fase di vita stabile ed è destinata a morire come supernova.

GIGANTE BLU

BELLATRIX



Bellatrix (in basso a destra) di fronte a una nebulosa a emissione

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	4 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	22 000 K
Classe Spettrale	B
Massa <i>in Masse Solari</i>	8 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	5,4 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	252 A. L.

Bellatrix è la spalla destra di Orione e la terza stella più brillante della costellazione. È una stella gigante che esploderà tra circa 100 milioni di anni, terminando la sua vita come nana bianca. Bellatrix è stata utilizzata come stella spettrale standard fino alla scoperta della variabilità della sua magnitudine.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

ACHERNAR



Un'illustrazione di Achernar, appiattita dalla sua altissima velocità di rotazione

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	3 000 L_{\odot}
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	18 700 K
Classe Spettrale	B
Massa <i>in Masse Solari</i>	7 M_{\odot}
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	7,5 R_{\odot}
Distanza <i>in Anni Luce</i>	139 A. L.

Achernar è la nona stella più brillante del cielo. Trovandosi molto a sud, non è visibile dall'emisfero boreale. Achernar ha una velocità di rotazione estremamente elevata, di almeno 230 km/s, che la rende fortemente oblatata (il diametro equatoriale è il doppio della distanza tra i poli).

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

ALKAID



Alkaid è il timone del Grande Carro (in alto a sinistra)

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	463 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	15 700 K
Classe Spettrale	B
Massa <i>in Masse Solari</i>	6,1 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	3.9 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	104 A. L.

Alkaid è una stella nella costellazione dell'Orsa Maggiore, la più a est del grande carro. La sua rotazione è insolitamente veloce e ne causa un leggero appiattimento. Mostra inoltre piccole variazioni di luminosità con periodi di circa 3 giorni.

GIGANTE BLU
RIGEL



Rigel (la stella più luminosa) davanti a una nebulosa a riflessione

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	40 600 L_{\odot}
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	12 300 K
Classe Spettrale	B
Massa <i>in Masse Solari</i>	17 M_{\odot}
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	62 R_{\odot}
Distanza <i>in Anni Luce</i>	770 A. L.

Rigel è la stella più luminosa di Orione e brilla di un bianco intenso. Aveva un ruolo importante nella mitologia dell'Antico Egitto. All'epoca era la stella principale della costellazione Sah, composta da parti di Orione e del Toro.

NANA BIANCA
40 ERIDANI B



Immagine da telescopio di 40 Eridani A, B e C

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,01 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	167 00 K
Classe Spettrale	A
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,6 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,01 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	16,3 A. L.

Eridani è un sistema stellare triplo distante da noi 16 anni luce. La stella principale, Eridani A, è molto simile al Sole per dimensioni ed età. La seconda stella, Eridani B, è stata la prima stella nana ad essere scoperta (già nel 1783). Eridani C è una piccola stella altamente attiva, con una luminosità oscillante.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

SIRIO A



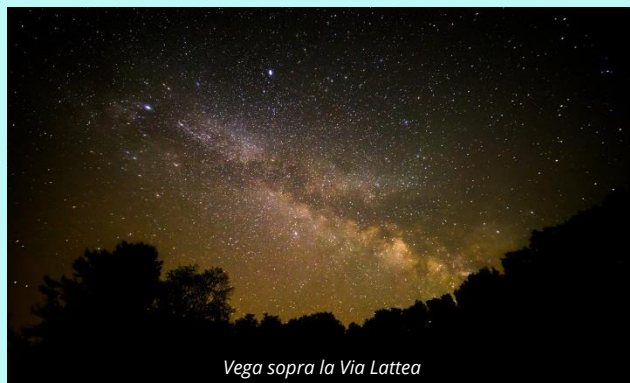
Sirio A con la sua debole compagna

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	25,4 L_{\odot}
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	9 900 K
Classe Spettrale	A
Massa <i>in Masse Solari</i>	2,1 M_{\odot}
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	1,7 R_{\odot}
Distanza <i>in Anni Luce</i>	8,6 A. L.

Sirio è un sistema binario con una compagna estremamente fioca. Viene anche chiamata Stella del Cane. Sirio A è la stella più luminosa del cielo notturno, essendo una delle più vicine, a solo 8,6 anni luce.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

VEGA



Vega sopra la Via Lattea

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	37 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	9 600 K
Classe Spettrale	A
Massa <i>in Masse Solari</i>	2,2 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	2,7 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	25 A. L.

Con la sua luce bianca, Vega è la seconda stella più brillante del cielo boreale. Questo non è dovuto tanto alla sua magnitudine assoluta, ma piuttosto alla sua breve distanza di solo 25 anni luce. Fino a tempi recenti Vega veniva utilizzata come stella di riferimento per misure di luminosità.

SUPERGIGANTE BLU

DENEK



Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	196 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	8 700 K
Classe Spettrale	A
Massa <i>in Masse Solari</i>	22,5 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	150 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	1 411 A. L.

Deneb è la stella più brillante ad oggi conosciuta della Via Lattea (in magnitudine assoluta). Grazie alla sua enorme luminosità, è facilmente visibile nel cielo notturno anche a occhio nudo, nonostante la sua grande distanza da noi.

NANA BIANCA PROCIONE B



Procione è una delle stelle dell'esagono invernale (nel Cane Minore)

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,0005 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	7 740 K
Classe Spettrale	A
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,6 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,01 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	11,4 A. L.

Procione è un sistema binario nella costellazione del Cane Minore e, con i suoi 11,4 anni luce di distanza, uno dei sistemi stellari più vicini. Procione A è una stella di tipo solare bianco-gialla, facilmente visibile a occhio nudo. È accompagnata da una debole nana bianca, Procione B.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

ALTAIR



Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	10,6 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	7 550 K
Classe Spettrale	A
Massa <i>in Masse Solari</i>	1,7 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	1,8 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	16,7 A. L.

Altair è una delle stelle più luminose visibile dall'emisfero boreale. Altair ruota molto velocemente attorno al proprio asse ed è quindi estremamente appiattita. Una rotazione richiede solamente 10 ore (il Sole impiega 25 giorni). Altair è una stella molto giovane, ma diventerà una gigante rossa tra circa 1 miliardo di anni

| alf Aql |

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

PROCIONE A



Procione è una delle stelle dell'esagono invernale (nel Cane Minore)

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	6,9 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	6 530 K
Classe Spettrale	F
Massa <i>in Masse Solari</i>	1,5 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	2,1 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	11,4 A. L.

Procione è un sistema binario nella costellazione del Cane Minore e, con i suoi 11,4 anni luce di distanza, uno dei sistemi stellari più vicini. Procione A è una stella di tipo solare bianco-gialla, facilmente visibile a occhio nudo. È accompagnata da una debole nana bianca, Procione B.

NANA BIANCA
VAN MAANEN 2



Illustrazione della stella di Van Maanen 2

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,0002 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	6 200 K
Classe Spettrale	F
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,7 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,01 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	14,1 A. L.

Van Maanen 2 è la più vicina nana bianca conosciuta ed è stata scoperta nel 1917. È una stella compatta esausta, con circa il 70% della massa del Sole, ma solo l'1% della sua estensione.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE
ALFA CENTAURI A



Immagine del telescopio Hubble di Alfa Centauri A e B

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	1,5 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	5 810 K
Classe Spettrale	G
Massa <i>in Masse Solari</i>	1,1 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	1,2 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	4,3 A. L.

Alfa Centauri è un sistema binario attorno a cui orbita una terza piccola compagna, Proxima Centauri. È il sistema binario più vicino a noi. Le due stelle sono indistinguibili a occhio nudo. Per la grande somiglianza con il nostro Sistema Solare, il sistema di Alfa Centauri è considerato un ottimo candidato per ospitare vita extraterrestre.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

TAU CETI



Illustrazione di Tau Ceti con i suoi pianeti

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,5 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	5 340 K
Classe Spettrale	G
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,8 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,8 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	11,9 A. L.

Tau Ceti è un sistema stellare relativamente vicino e simile a quello solare. Conseguentemente, è molto studiato per la ricerca di intelligenza extraterrestre. Ci sono quattro pianeti simili alla Terra attorno a Tau Ceti, due dei quali nella zona abitabile.

GIGANTE ROSSA
KAPPA PERSEI



Immagine di Kappa Persei dalla Digital Sky Survey.

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	40 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	4 850 K
Classe Spettrale	K
Massa <i>in Masse Solari</i>	1,5 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	9 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	112,7 A. L.

Kappa Persei è un sistema stellare triplo nella costellazione di Perseo. La stella principale è ricca di metalli e sta fondendo elio nel suo nucleo. Le misure di moto proprio indicano che Kappa Persei è probabilmente parte dell'ammasso stellare delle Iadi.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

40 ERIDANI A



Immagine da telescopio di 40 Eridani A, B e C

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,4 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	5 100 K
Classe Spettrale	K
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,9 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,8 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	16,3 A. L.

Eridani è un sistema stellare triplo distante da noi 16 anni luce. La stella principale, Eridani A, è molto simile al Sole per dimensioni ed età. La seconda stella, Eridani B, è stata la prima stella nana ad essere scoperta (già nel 1783). Eridani C è una piccola stella altamente attiva, con una luminosità oscillante.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

61 CYGNI A

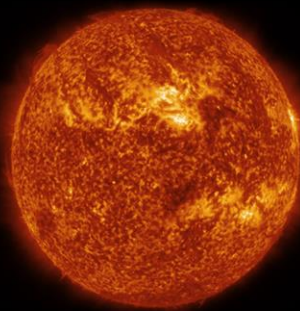


Immagine da telescopio del sistema binario 61 Cygni

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,08 L_{\odot}
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	4 350 K
Classe Spettrale	K
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,7 M_{\odot}
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,7 R_{\odot}
Distanza <i>in Anni Luce</i>	11,4 A. L.

61 Cygni è un sistema binario con due stelle molto simili al Sole. Il sistema è relativamente vicino, tanto che le due stelle compagne possono essere distinte anche solo con un telescopio amatoriale.

GIGANTE ROSSA
ARTURO



Rappresentazione artistica di Arturo

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	210 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	4 300 K
Classe Spettrale	K
Massa <i>in Masse Solari</i>	1,5 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	25,7 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	36,7 A. L.

Arturo è la stella principale della costellazione di Boote, una gigante rossa e la stella più brillante nel cielo boreale. Arturo può essere vista da tutti i continenti ed è stata la prima stella ad essere osservata con un telescopio.

SUPERGIGANTE ROSSA
BETELGEUSE



Betelgeuse (a sinistra) davanti a una nebulosa a emissione

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	55 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 600 K
Classe Spettrale	M
Massa <i>in Masse Solari</i>	17 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	760 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	550 A. L.

Betelgeuse è una supergigante rossa, grande quanto 0.5 miliardi di soli. Grazie alle sue dimensioni, è una delle poche stelle la cui superficie estesa è visibile dalla Terra utilizzando un telescopio adeguato.

STELLA DI SEQUENZA PRINCIPALE

40 ERIDANI C



Immagine da telescopio di 40 Eridani A, B e C

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,022 L_{\odot}
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 500 K
Classe Spettrale	M
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,2 M_{\odot}
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,24 R_{\odot}
Distanza <i>in Anni Luce</i>	16,3 A. L.

Eridani è un sistema stellare triplo distante da noi 16 anni luce. La stella principale, Eridani A, è molto simile al Sole per dimensioni ed età. La seconda stella, Eridani B, è stata la prima stella nana ad essere scoperta (già nel 1783). Eridani C è una piccola stella altamente attiva, con una luminosità oscillante.

GIGANTE ROSSA
GACRUX



La Croce del Sud, con Gacrux in alto

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	1 500 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 400 K
Classe Spettrale	K
Massa <i>in Masse Solari</i>	3 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	110 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	88,6 A. L.

Gacrux può essere osservata dall'emisfero australe. Fa parte di una delle costellazioni più importanti per orientarsi usando la volta celeste, la Croce del Sud. È una gigante rossa, con un raggio pari a 110 volte quello del Sole, e una luminosità fluttuante in modo irregolare.

NANA ROSSA

PROSSIMA CENTAURI



Immagine del telescopio Hubble di Proxima Centauri

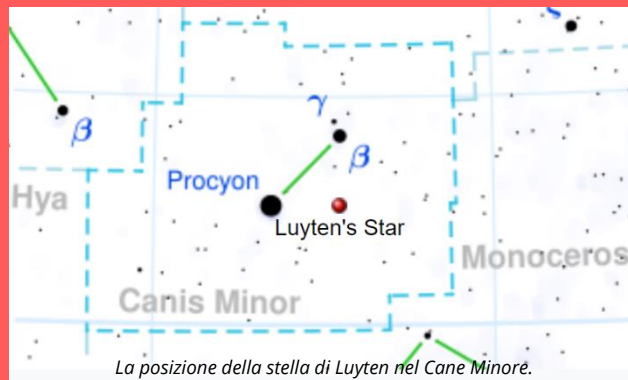
Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,0001 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 050 K
Classe Spettrale	M
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,12 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,15 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	4,2 A. L.

Proxima Centauri è una nana rossa che orbita attorno al Sistema binario Alfa Centauri. Un'orbita richiede circa 600 000 anni. È la stella centrale di una nebulosa planetaria. Il terzo pianeta attorno a Proxima Centauri è stato scoperto nel 2022.

| alf Cen C |

NANA ROSSA

STELLA DI LUYTEN



La posizione della stella di Luyten nel Cane Minore.

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	0,003 L_{\odot}
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 200 K
Classe Spettrale	M
Massa <i>in Masse Solari</i>	0,3 M_{\odot}
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	0,3 R_{\odot}
Distanza <i>in Anni Luce</i>	12,3 A. L.

La stella di Luyten è una nana rossa nella costellazione del Cane Minore. È stata scoperta nel 1935 dall'astronomo Willem Luyten, che fu colpito dal suo moto proprio straordinariamente veloce. Il sistema stellare comprende un esopianeta simile alla Terra nella zona abitabile e potrebbe in futuro diventare un potenziale candidato per la ricerca di vita extraterrestre.

| BD+05 1668 |

SUPERGIGANTE ROSSA

119 TAURI



119 Tauri si distingue chiaramente nel cielo stellato grazie al suo particolare colore

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	42 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 400 K
Classe Spettrale	M
Massa <i>in Masse Solari</i>	12 – 15 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	600 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	600 A. L.

119 Tauri o CE Tauri è appena visibile ad occhio nudo solo in condizioni particolarmente favorevoli. A causa della sua temperatura superficiale molto bassa, ha un colore rosso molto intenso ed è per questo chiamata anche stella rubino

SUPERGIGANTE ROSSA

ANTARES



Primo piano di Antares elaborato artisticamente

Luminosità <i>in Luminosità Solari</i>	65 000 L _☉
Temperatura Superficiale <i>in Kelvin</i>	3 500 K
Classe Spettrale	M
Massa <i>in Masse Solari</i>	12 M _☉
Raggio <i>in Raggi Solari</i>	700 R _☉
Distanza <i>in Anni Luce</i>	600 A. L.

Il nome Antares trae origine dal dio greco della guerra, Ares (Marte per i romani), e può essere tradotto come 'rivale di Ares'. Deriva dal fatto che Antares appare molto simile a Marte quando la si osserva nel cielo notturno. Possiede lo stesso colore e la stessa luminosità del pianeta (nonostante la sua enorme distanza) e si può osservare vicino all'eclittica.