

СИН СВРЪХГИГАНТ  
**АЛНИТАК А**



Алнитак (ярката звезда долу вляво), точно до мъглявината

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	250 000 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	29 500 K
<b>Спектрален клас</b>	O
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	33 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	20 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	1 260 Ly

Алнитак е тройна система и най-източната звезда от пояса на Орион. Главната звезда Алнитак А е ярък свръхгигант със светимост 10 000 пъти слънчевата светимост във видимата област. Погледната от Земята тя е най-ярката звезда от нейния спектрален клас.

Син СВРЪХГИГАНТ  
**ЗЕТ ОТ КЪРМА**



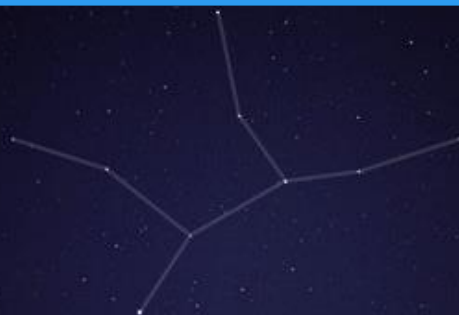
*Близо до зет от Кърма*

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	800 000 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	42 500 K
<b>Спектрален клас</b>	O
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	56 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	20 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	1090 Ly

Зет от съзвездието Кърма е син свръхгигант и е една от най-горещите и ярки звезди в Млечния път. Тя е от т.нар. звездни-бегълци, което означава че тя има много голяма скорост в сравнение със заобикалящата я звездна среда. Вероятно е така, защото зет от Кърма е била изхвърлена от тясна двойна система

zet Pup

## СИН ГИГАНТ СПИКА

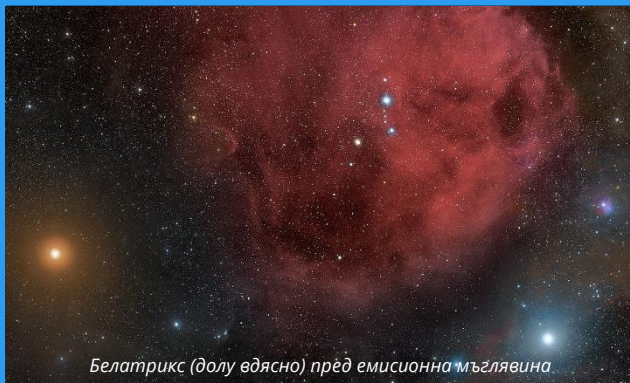


Спика, най-ярката звезда от съвездието Дева (долу вляво)

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	20 500 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	25 300 K
<b>Спектрален клас</b>	B
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	11,4 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	7,5 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	250 Ly

Спика е променлива, въртяща се елпсоидално, т.е. тясна двойна система, в която звездите са изкривени от тяхното гравитационно взаимодействие. Ефектът от това се проявява в периодично променяща се звездна величина. Главният компонент е в края на своя живот и в крайна сметка ще завърши

СИН ГИГАНТ  
**БЕЛАТРИКС**



Белатрикс (долу вдясно) пред емисионна мъглявина.

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	4 000 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	22 000 K
<b>Спектрален клас</b>	B
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	8 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	5,4 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	252 Ly

Белатрикс е дясното рамо на Орион и третата най-ярка звезда от това съзвездие. Тя е звезда гигант, която ще избухне след около 100 милиона години и ще завърши като бяло джудже. Белатрикс е била използвана като спектрален стандарт докато е установено, че тя променя бласъка си.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

## АХЕРНАР



Илюстрация на Ахернар, сплескана от екстремната си скорост на въртене

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	3 000 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	18 700 K
<b>Спектрален клас</b>	B
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	7 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	7,5 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	139 Ly

Ахернар е деветата най-ярка звезда на небето. Since it is far south, it is not visible from the northern hemisphere. Тъй като е далеч на юг, не се вижда от северното полукълбо. Ахернар има много голяма скорост на въртене от най-малко 230 km/s, поради което е силно сплесната (екваториалният диаметър е два пъти

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

## АЛКАИД



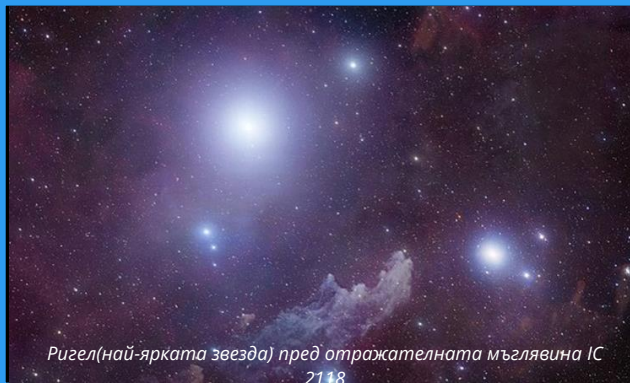
Алкаид е звездата на теглича от Голямата Мечка (горе вляво)

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	463 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	15 700 K
<b>Спектрален клас</b>	B
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	6,1 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	3.9 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	104 Ly

Алкаид е най-източната звезда от съзвездието Голяма Мечка. Тя се върти необичайно бързо, така че е леко сплесната. Тя също така показва слаби промени в блясъка с период от 3 дни.

| eta UMa |

СИН ГИГАНТ  
**РИГЕЛ**



Ригел(най-ярката звезда) пред отражателната мъглявина IC 2148

<b>Светимост</b> <i>in Solar Светимост</i>	40 600 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	12 300 K
<b>Спектрален клас</b>	B
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	17 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	62 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>in Lightyears</i>	770 Ly

Ригел е най-ярката звезда в Орион и Rigel is the brightest star of Orion и блести като поразително бяла звезда. Тя е играела важна роля в древноегипетската митология като главната звезда от съзвездието Сах, което е било съставено от части от Орион и Телец.

Бяло джудже

# 40 ЕРИДАН В



Изображение от телескоп на 40 Еридан А, В & С

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,01 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	167 00 K
<b>Спектрален клас</b>	A
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,6 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,01 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	16,3 Ly

Еридан е тройна звездна система на разстояние 16 Ly. Главната звезда Еридан А е много подобна на Слънцето по размер и възраст. Втората звезда Еридан В е първото открито джудже. (още в 1783г.). Еридан С е мъничка, но силно активна звезда с променлив блясък.



ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

# СИРИУС А



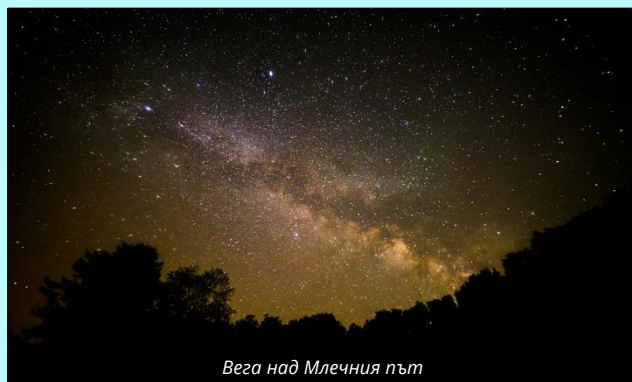
Сириус с нейния блед спътник

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	25,4 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	9 900 K
<b>Спектрален клас</b>	A
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	2,1 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	1,7 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	8,6 Ly

Сириус е двойна система с много слаб спътник. Тя също се нарича Кучешка звезда. Сириус А е най-ярката звезда на нощното небе бидейки една от най-близките звезди до нас на разстояние само 8.6 Ly.

ЗВЕДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

# ВЕГА



Вега над Млечния път

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	37 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	9 600 K
<b>Спектрален клас</b>	A
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	2,2 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	2,7 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	25 Ly

С нейния бял блясък Вега е втората най-ярка звезда на северното полукълбо. Това не се дължи на нейната абсолютна звездна величина, а по-скоро на нейното разстояние от само 25 Ly. В миналото Вега е служила като стандарт за звездна величина.

СИН СВРЪХГИГАНТ  
**ДЕНЕБ**

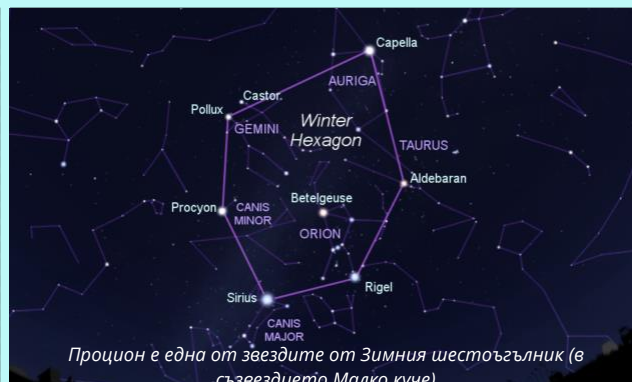


<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	196 000 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	8 700 K
<b>Спектрален клас</b>	A
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	22,5 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	150 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	1 411 Ly

Денеб е най-ярката известна звезда в Млечния път по абсолютна звездна величина. Поради нейната изключително висока светимост тя е лесно видима на нщното небе дори с невъоръжено око, въпреки много голямото разстояние до нея.

БЯЛО ДЖУДЖЕ

# ПРОЦИОН В



<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,0005 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	7 740 K
<b>Спектрален клас</b>	A
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,6 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,01 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	11,4 Ly

Процион е двойна система от съзвездието Малко куче и на разстояние от само 11.4 Ly е една от най-близките звездни системи до нас. Процион А е бяло-жълта, подобна на Слънцето звезда, лесно видима с невъоръжено око. Спътникът ѝ е слабо бяло джудже Процион В.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

# АЛТАИР



Изображение от Stellarium на Летния триъгълник

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	10,6 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	7 550 K
<b>Спектрален клас</b>	A
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	1,7 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	1,8 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	16,7 Ly

Алтаир е една от най-ярките звезди, видими в северното полукълбо. Тя се върти много бързо около оста си и вследствие на това е силно сплесната. Тя се нуждае от само 10 часа за едно завъртане (Слънцето се нуждае от 25 дни). Алтаир е млада звезда и ще стане червен гигант след около 1 милиард години.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

# ПРОЦИОН А



<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	6,9 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	6 530 K
<b>Спектрален клас</b>	F
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	1,5 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	2,1 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	11,4 Ly

Процион е двойна система от съзвездието Малко куче и на разстояние от само 11.4 Ly е една от най-близките звездни системи до нас. Процион А е бяло-жълта, подобна на Слънцето звезда, лесно видима с невъоръжено око. Спътникът ѝ е слабо бяло джудже Процион В.

БЯЛО ДЖУДЖЕ  
**ВАН МААНЕН 2**



Илюстрация на звездата на Ван Маанен

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,0002 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	6 200 K
<b>Спектрален клас</b>	F
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,7 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,01 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	14,1 Ly

Звездата на Ван Маанен 2 е най-близкото известно бяло джудже и е открита в 1917г. Тя е компактна звезда, която е с маса около 70% от слънчевата маса, но само 1% от слънчевия радиус.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

# АЛФА КЕНТАВЪР А



Изображение от телескопа Хъбл на Алфа Кентавър А и В

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	1,5 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	5 810 K
<b>Спектрален клас</b>	G
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	1,1 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	1,2 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	4,3 Ly

Алфа Кентавър е двойна система, обикаляща около малък спътник, Проксима Кентавър. Тя е най-близката до нас звезда. Двете звезди са невидими за невъоръжено око. Поради сходството си с нашата Слънчева система, Алфа Кентавър се смята за много добър кандидат за извънземен живот.



ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

## ТАУ КИТ



Илюстрация на *Tau Ceti* и нейните планетни спътници

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,5 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	5 340 K
<b>Спектрален клас</b>	G
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,8 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,8 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>В светлинни години</i>	11,9 Ly

Тау от съзвездието Кит е сравнително близка звездна система, която е много подобна на нашата. Съответно тя е многократно изследвана за извънземен разум. Има четири известни земеподобни планети, две от които се намират в обитаемата зона.

| tau Cet |

ЧЕРВЕН ГИГАНТ  
**КАПА ПЕРСЕЙ**



Изображение на капа Персей от Цифровия небесен обзор

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	40 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	4 850 K
<b>Спектрален клас</b>	K
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	1,5 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	9 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	112,7 Ly

Капа Персей е тройна звездна система в съзвездието Персей. Главната звезда е звезда, богата на метали, в ядрото на която гори хелий. От измереното собствено движение на системата може да се заключи, че капа Персей принадлежи към звездния куп Хияди.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

## 40 ЕРИДАН А



Изображение от телескоп на 40 Еридан А, В & С

<b>Светимост</b> <i>in Solar Светимост</i>	0,4 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>in Kelvin</i>	5 100 K
<b>Спектрален клас</b>	K
<b>Mass</b> <i>in Solar Mass</i>	0,9 M <sub>☉</sub>
<b>Radius</b> <i>in Solar Radius</i>	0,8 R <sub>☉</sub>
<b>Distance</b> <i>in Lightyears</i>	16,3 Ly

Еридан е тройна звездна система на разстояние 16 Ly. Главната звезда Еридан А е много подобна на Слънцето по размер и възраст. Втората звезда Еридан В е първото открито джудже. (още в 1783г.). Еридан С е мъничка, но силно активна звезда с променлив блясък.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

# 61 ЛЕБЕД А

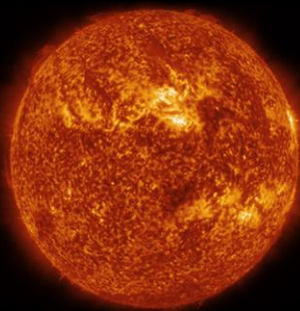


Изображение от телескоп на двойната звезда 61 Лебед

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,08 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	4 350 K
<b>Спектрален клас</b>	K
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,7 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,7 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	11,4 Ly

61 Лебед е двойна звездна система в две много подобни на Слънцето звезди. Системата е относително близка, така че вече дори и с любителски телескоп двете звезди могат да бъдат видени разделени.

ЧЕРВЕН ГИГАНТ  
**АРКТУР**



Художествена илюстрация на Арктур

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	210 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	4 300 K
<b>Спектрален клас</b>	K
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	1,5 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	25,7 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	36,7 Ly

Арктур е главната звезда от съзвездието Воловар, най-ярката звезда на северното небе и е червен гигант. Арктур може да бъде видян от всички континенти и е била първата звезда, наблюдавана с телескоп.

ЧЕРВЕН СВРЪХГИГАНТ  
**БЕТЕЛГЕЙЗЕ**



Бетелгейзе (вляво) пред емисионна мъглявина

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	55 000 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	3 600 K
<b>Спектрален клас</b>	M
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	17 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	760 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	550 Ly

Бетелгейзе е червен свръхгигант, в който Слънцето би се побрало 500 000 пъти. Поради неговите размери той е една от няколкото звезди, видими от Земята като разширена повърхност, а не като точка, с подходящата технология на даден телескоп.

ЗВЕЗДА ОТ ГЛАВНАТА ПОСЛЕДОВАТЕЛНОСТ

## ЕРИДАН С



Изображение от телескоп на 40 Еридан А, В & С

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,022 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>in Kelvin</i>	3 500 K
<b>Спектрален клас</b>	M
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,2 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,24 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	16,3 Ly

Еридан е тройна звездна система на разстояние 16 Ly. Главната звезда Еридан А е много подобна на Слънцето по размер и възраст. Втората звезда Еридан В е първото открито джудже. (още в 1783г.). Еридан С е мъничка, но силно активна звезда с променлив блясък.

ЧЕРВЕН ГИГАНТ  
**ГАКРУКС**



Южният кръст с Гакрукс горе

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	1 500 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	3 400 K
<b>Спектрален клас</b>	K
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	3 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	110 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	88,6 Ly

Гакрукс е видим само от южното полукълбо и е част от едно от най-важните за ориентация на небето съзвездия, Южният кръст. Той е червен гигант с радиус 110 пъти радиуса на Слънцето и има поразително нерегулярна променливост на блясъка.



ЧЕРВЕНО ДЖУДЖЕ

# ПРОКСИМА КЕНТАВЪР



Изображение от Хъбл на Проксима Кентавър

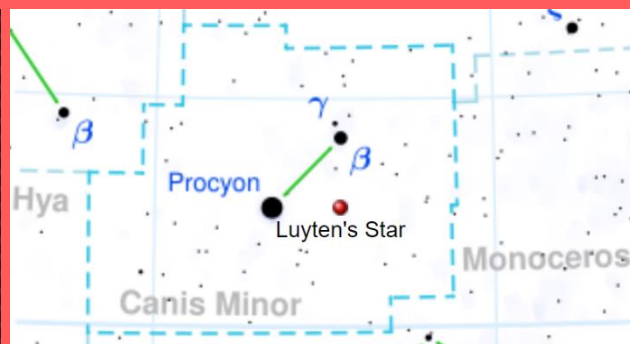
<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,0001 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	3 050 K
<b>Спектрален клас</b>	M
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,12 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,15 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	4,2 Ly

Проксима Кентавър е червено джудже, въртящо се около двойната система Алфа Кентавър. За една обиколка са й необходими около 600 000 години. Тя е централната звезда на планетна система. През 2022 година беше открита трета планета, въртяща се около Проксима Кентавър.

| alf Cen C |

ЧЕРВЕНО ДЖУДЖЕ

## ЗВЕЗДА НА ЛЮТЕН



Позиция на звездата на Лютен в съзвездиято Малко куче

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	0,003 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	3 200 K
<b>Спектрален клас</b>	M
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	0,3 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	0,3 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	12,3 Ly

Звездата на Лютен е червено джудже в съзвездиято Малко куче. Тя е открита в 1935г. от астронома Вилем Лютен, който отбелязва поразително високата скорост на собственото ѝ движение. Звездата има подобна на Земята екзопланета в обитаемата зона и може да стане цел за търсене на извънземен живот в бъдеще.

| BD+05 1668 |

## ЧЕРВЕН СВРЪХГИГАНТ

# 119 БИК



119 Бик се откроява ясно на фона на звездното небе заради цвета

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	42 000 $L_{\odot}$
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	3 400 K
<b>Спектрален клас</b>	M
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	12 – 15 $M_{\odot}$
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	600 $R_{\odot}$
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	600 Ly

119 Бик или SE Бик е видима с невъоръжено око при добри атмосферни условия. Поради нейната ниска повърхностна температура тя има поразителен червен цвят и може да бъде наречена рубинена звезда.

ЧЕРВЕН СВРЪХГИГАНТ  
**АНТАРЕС**



Художествено обработен близък план на Антарес

<b>Светимост</b> <i>в слънчеви светимости</i>	65 000 L <sub>☉</sub>
<b>Температура на повърхността</b> <i>в Келвини</i>	3 500 K
<b>Спектрален клас</b>	M
<b>Маса</b> <i>в слънчеви маси</i>	12 M <sub>☉</sub>
<b>Радиус</b> <i>в слънчеви радиуси</i>	700 R <sub>☉</sub>
<b>Разстояние</b> <i>в светлинни години</i>	600 Ly

Името Антарес идва от гръцкия бог на бойната Арес (римският Марс) и означава нещо като съперник на Арес. Това идва от факта, че Антарес смущаващо подобен на Марс на нощното небе. Той има същия цвят и яркост (независимо от огромното разстояние) и също е видим близо до еклиптиката.