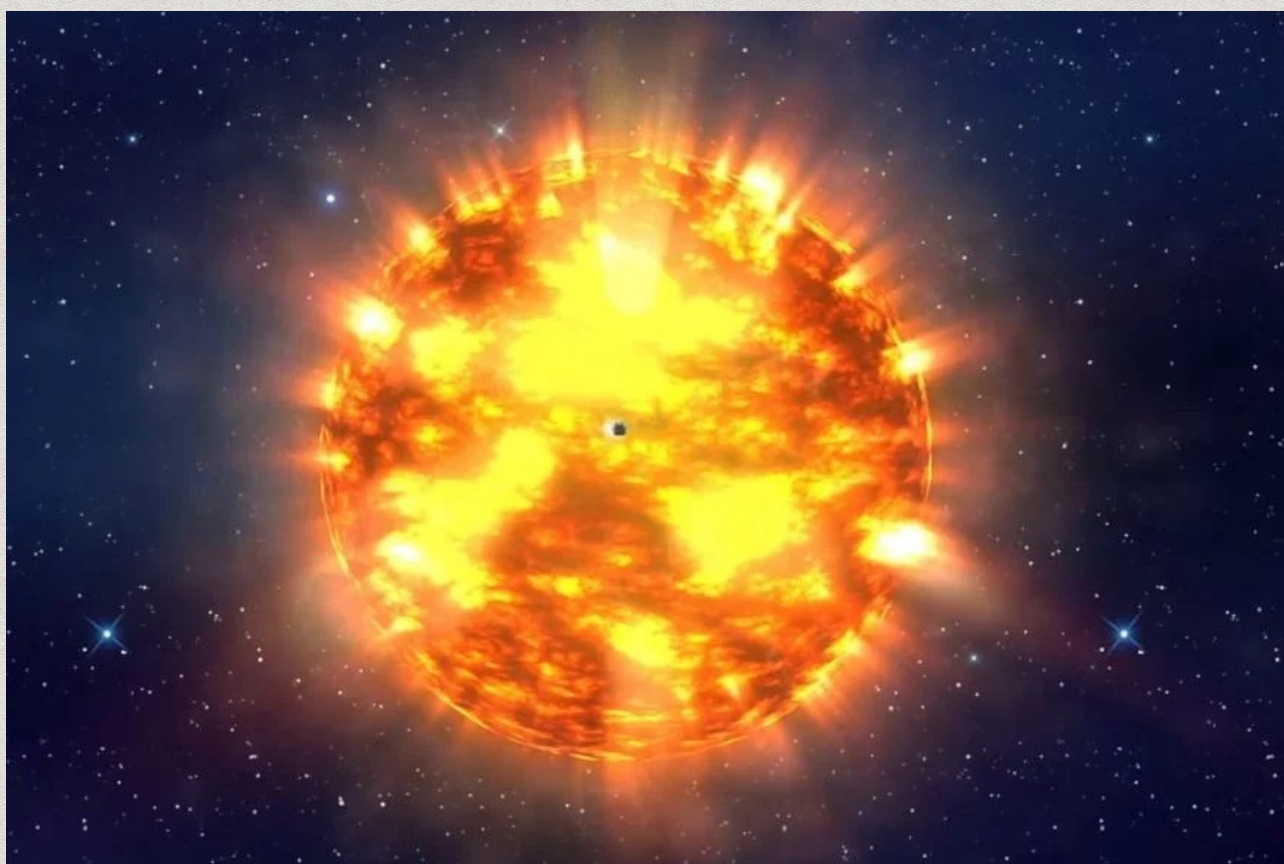


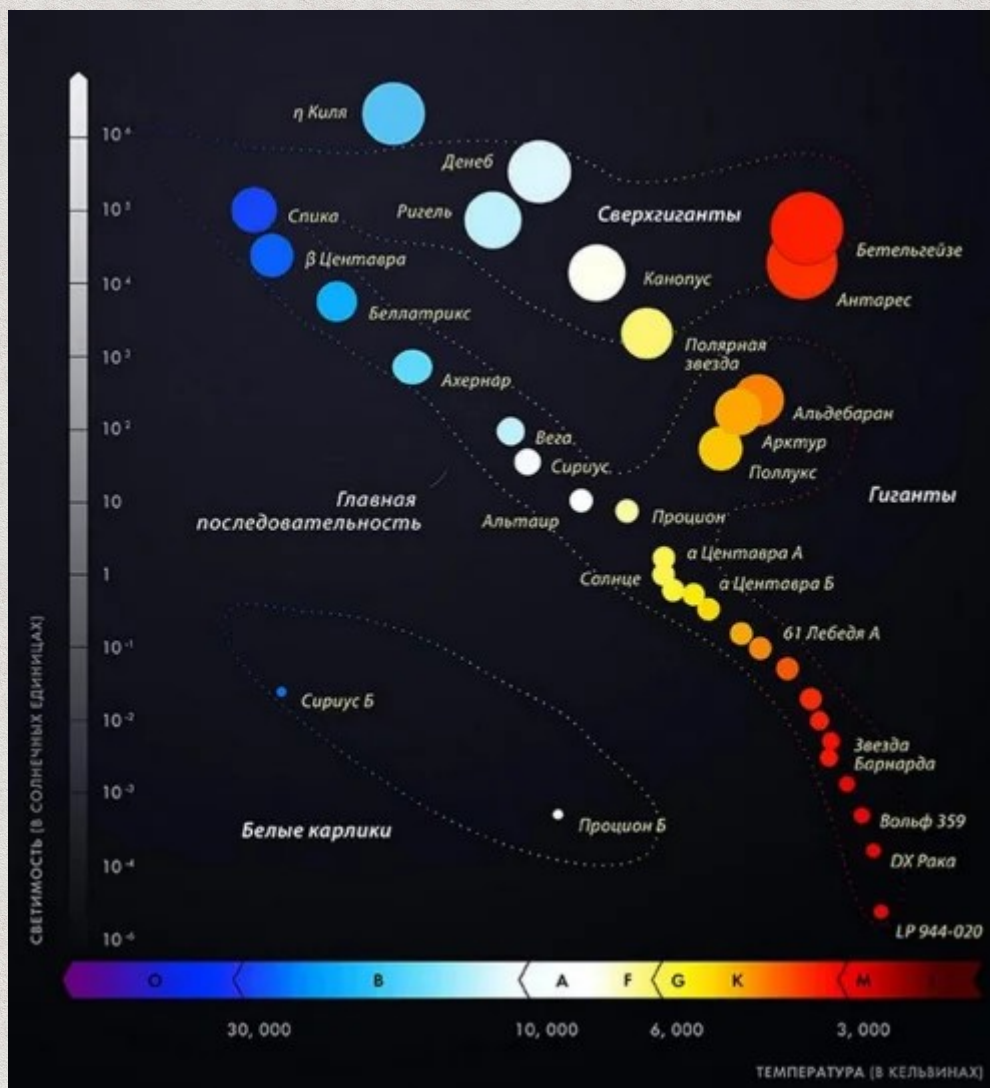
СТИВЕНСОН 2-18 САМАЯ БОЛЬШАЯ И ИЗВЕСТНАЯ ЗВЕЗДА

Стивенсон 2-18 (St2-18) – красный сверхгигант, расположенный в **созвездии Щита**. Звезда занесена в каталог как Stephenson 2-DFK 1 и RSGC2-18, она является нынешним рекордсменом по величине известной звезды, размер которой в 2150 раз превышает размер **Солнца**. Звезда расположена на расстоянии 18 900 световых лет от **Земли**. Она входит в молодое рассеянное скопление Стивенсон 2.



Тип звезды

Звезда Стивенсон 2-18 – красный сверхгигант спектрального типа M6. Это одна из самых больших звезд, когда-либо открытых, с радиусом 2150 солнечных радиусов. Она также один из самых ярких красных сверхгигантов, известных до настоящего



времени. При температуре поверхности $2\,900\text{ }^{\circ}\text{C}$, она ярче нашего Солнца примерно в 440 000 раз. Стивенсон 2-18 имеет расчетный радиус 2150 солнечных радиусов. Если бы она заменила Солнце в нашей **Солнечной системе**, то простирался бы за орбиту **Сатурна**. Размер звезды соответствует объему примерно в 10 миллиардов раз большему, чем у Солнца. Единственные две звезды, которые близко подходят к этому размеру – это **Мю Цефея** в **созвездии Цефея** с радиусом в 2061 раз превышающим радиус Солнца, и WY Парусов в созвездии Парусов с 2028 солнечными радиусами.

Стивенсон 2-18 по сравнению с UY Щита

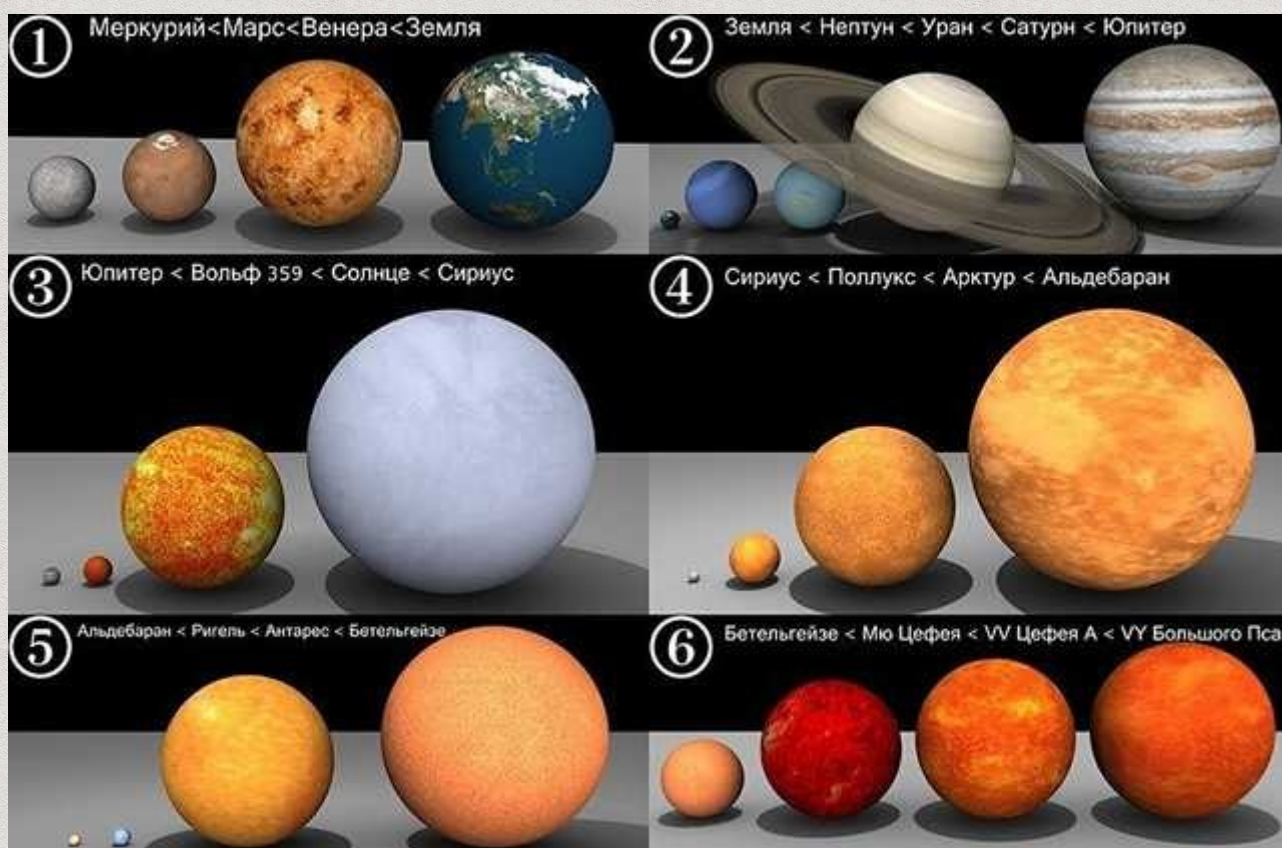


Стивенсон 2-18 получил титул крупнейшей звезде Стивенсон 2-18 имеет радиальную скорость примерно на 20 км/с ниже, чем у других звезд скопления. Это может быть элемент скопления и его наблюдаемая радиальная скорость компенсируется толстой расширяющейся оболочкой. В том же исследовании говорилось, что звезда, по-видимому, находится на грани того, чтобы сбросить свои внешние слои и эволюционировать в голубую переменную (LBV) или звезду Вольфа-Райе.

Стивенсон 2-18 имеет радиальную скорость примерно на 20 км/с ниже, чем у других звезд скопления. Это может быть элемент скопления и его наблюдаемая радиальная скорость компенсируется толстой расширяющейся оболочкой. В том же исследовании говорилось, что звезда, по-видимому, находится на грани того, чтобы сбросить свои внешние слои и

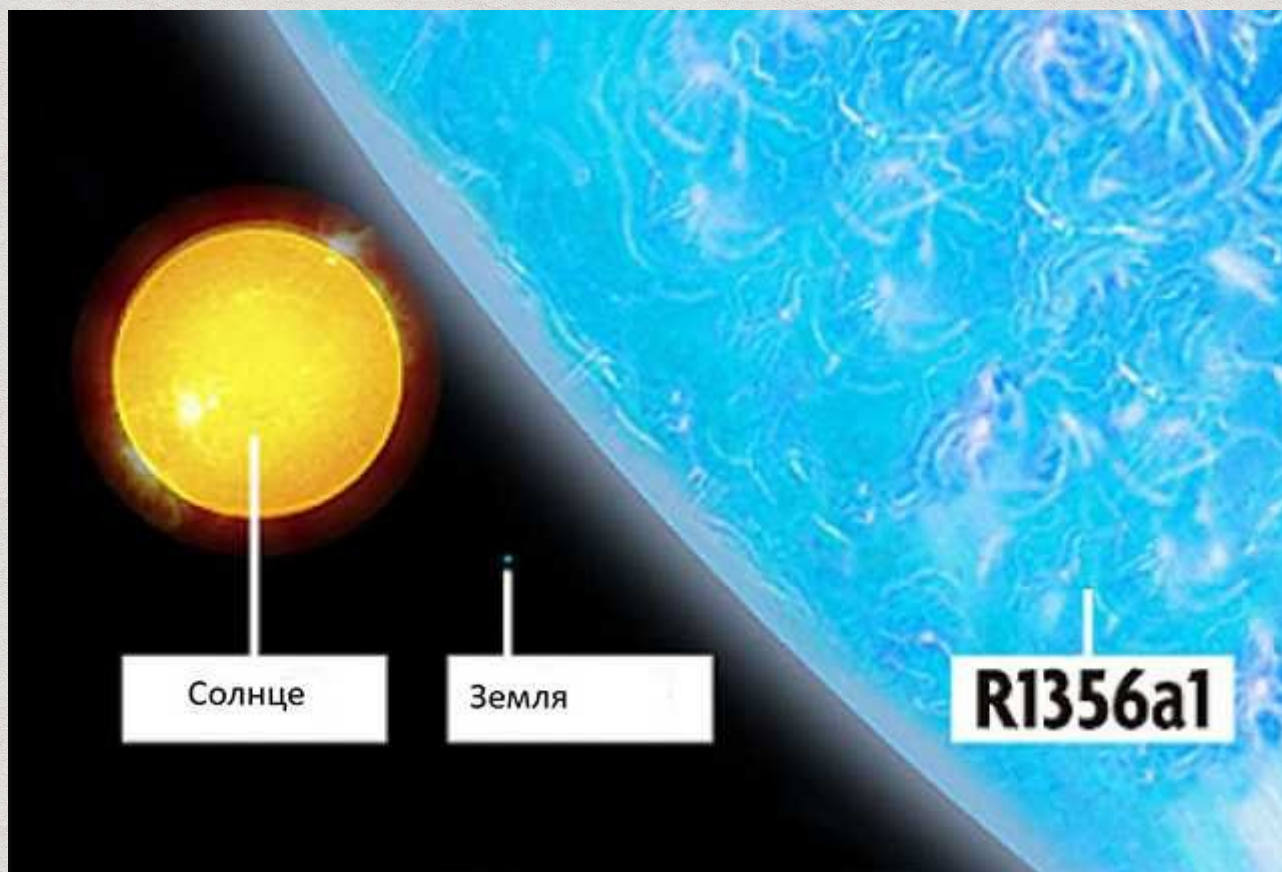
эволюционировать в голубую переменную (LBV) или звезду Вольфа-Райе.

Стивенсон 2-18 имеет радиальную скорость примерно на 20 км/с ниже, чем у других звезд скопления. Это может быть элемент скопления и его наблюдаемая радиальная скорость компенсируется толстой расширяющейся оболочкой. В том же исследовании говорилось, что звезда, по-видимому, находится на грани того, чтобы сбросить свои внешние слои и эволюционировать в голубую переменную (LBV) или звезду Вольфа-Райе.



В исследовании, опубликованном в 2010 году, сверхгиганту был присвоен идентификатор 18 и он был отнесен к скоплению Стивенсон 2 SW. Это скопление

звезд в 5' к юго-западу от основного скопления, которое, как полагают, находится на том же расстоянии, что и Стивенсон 2.



Скопления RSGC2 (Стивенсон 2) и RSGC1 содержат около 20. Стивенсон 2-18 имеет радиальную скорость примерно на 20 км/с ниже, чем у других звезд скопления. Это может быть элемент скопления и его наблюдаемая радиальная скорость компенсируется толстой расширяющейся оболочкой. В том же исследовании говорилось, что звезда, по-видимому, находится на грани того, чтобы сбросить свои внешние слои и эволюционировать в голубую переменную (LBV) или звезду Вольфа-Райе.

В исследовании, опубликованном в 2010 году, сверхгиганту был присвоен идентификатор 18 и он был отнесен к скоплению Стивенсон 2 SW. Это скопление звезд в 5' к юго-западу от основного скопления, которое, как полагают, находится на том же расстоянии, что и Стивенсон 2.

Скопления RSGC2 (Стивенсон 2) и RSGC1 содержат около 20% всех известных красных сверхгигантов в Млечном Пути и являются частыми объектами для наблюдений, изучающих эволюцию до сверхновых. % всех известных красных сверхгигантов в Млечном Пути и являются частыми объектами для наблюдений, изучающих эволюцию до сверхновых. В исследовании, опубликованном в 2010 году, сверхгиганту был присвоен идентификатор 18 и он был отнесен к скоплению Стивенсон 2 SW. Это скопление звезд в 5' к юго-западу от основного скопления, которое, как полагают, находится на том же расстоянии, что и Стивенсон 2.





Скопления RSGC2 (Стивенсон 2) и RSGC1 содержат около 20% всех известных красных сверхгигантов в Млечном Пути и являются частыми объектами для наблюдений, изучающих эволюцию до сверхновых.

В исследовании, опубликованном в 2010 году, сверхгиганту был присвоен идентификатор 18 и он был отнесен к скоплению Стивенсон 2 SW. Это скопление звезд в 5' к юго-западу от основного скопления, которое, как полагают, находится на том же расстоянии, что и Стивенсон 2.

Скопления RSGC2 (Стивенсон 2) и RSGC1 содержат около 20% всех известных красных сверхгигантов в Млечном Пути и являются частыми объектами для наблюдений, изучающих эволюцию до сверхновых. Звезда, известной по предыдущим рекордсменам, красным супергигантам **WOH G64** в созвездии **Золотая Рыба** и UY Щита. **WOH G64** имеет расчетный радиус между **1540 и 1730** солнечными радиусами, что значительно меньше, чем у St2-18 и нынешнего второго места, Мю Цефея (**2061 R_☉**).

Предполагаемый радиус UY Щита составлял 1708 солнечных радиусов, пока более точные измерения параллакса звезды по данным **КОСМИЧЕСКОГО телескопа Gaia** не дали меньшее расстояние и, следовательно, меньшие значения яркости и радиуса звезды. Расчетная радиусе UY Щита теперь только 755 солнечных радиусов, что сопоставимо со звездой **Антарес** (680 – 800 R_{\odot}), но меньше, чем радиусы **Бетельгейзе** (887 R_{\odot}), Мю Цефея (972 – 1,260 R_{\odot}), **VY Большого Пса** (1,420 R_{\odot}), и HR 5171A (1,060 – 1,160 R_{\odot}).

Факты о звезде Стивенсон 2-18

Скопление Стивенсона 2 – одно из самых массивных рассеянных скоплений в **Млечном Пути**. Впервые это заметил американский астроном Чарльз Брюс Стивенсон, который сообщил об открытии в июне 1990

года. Стивенсон обнаружил скопление после обзора с помощью инфракрасной объективной призмы космического диапазона.

Скопление простирается примерно на 6' неба и содержит основную группу из 26 красных сверхгигантов – самую большую известную популяцию в Млечном Пути. Предполагаемый возраст скопления составляет 17 ± 3 миллиона лет. В ходе исследования самой яркой звезде в K-диапазоне, которая находилась в той же прямой видимости, что и скопление St2-18, был присвоен идентификатор 1. В ходе исследования был сделан вывод, что звезда, вероятно, имела значительный избыток инфракрасного излучения и может быть красным гипергигантом, подобным VY Большого Пса.

Стивенсон других звезд скопления. Это может быть элемент скопления и его наблюдаемая радиальная скорость компенсируется толстой расширяющейся оболочкой. В том же иссл2-18 имеет радиальную скорость примерно на 20 км/с ниже, чем у едовании говорилось, что звезда, по-видимому, находится на грани того, чтобы сбросить свои внешние слои и эволюционировать в голубую переменную (LBV) или звезду Вольфа-Райе.

В исследовании, опубликованном в 2010 году, сверхгиганту был присвоен идентификатор 18 и он был отнесен к скоплению Стивенсон 2 SW. Это скопление звезд в 5' к юго-западу от основного скопления, которое, как полагают, находится на том же расстоянии, что и Стивенсон 2.

Скопления RSGC2 (Стивенсон 2) и RSGC1 содержат около 20% всех известных красных сверхгигантов в Млечном Пути и являются частыми объектами для наблюдений, изучающих эволюцию до сверхновых.