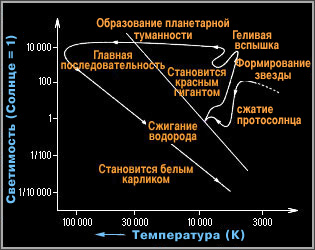
**21/04/2020**

**План-конспект урока по теме:**

**Эволюция звезд, её этапы и конечные стадии.**

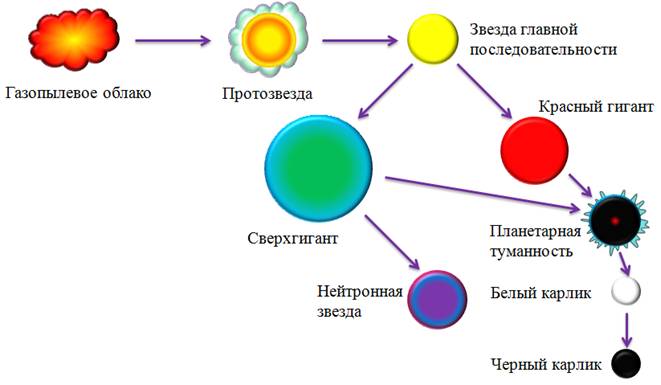
**Изучение нового материала**

**Эволюция** - изменения, происходящие в течение жизни звезды, включая ее рождение в межзвездной среде, истощение годного к использованию ядерного топлива и конечную стадию угасания.  
Звезды образуются в результате гравитационной неустойчивости в холодных и плотных молекулярных облаках. Рассмотрим эволюцию звезд на примере Солнца. Солнце имеет свой жизненный цикл. Оно образовалось в результате гравитационного сжатия плотного **газопылевого облака**. По мере сжатия температура и плотность облака возрастает, и оно испускает излучение в инфракрасном диапазоне спектра. Облако в этом состоянии называется **протозвездой**. Температура в недрах протозвезды постепенно возрастает, и когда она достигает нескольких миллионов кельвинов, начинается термоядерная реакция, в результате которой из водорода синтезируется гелий. Протозвезда превращается в обычную **звезду главной последовательности**. Как уже говорилось, Солнце относится к главной последовательности, а его возраст составляет примерно 4,5 миллиарда лет. После того, как водород на Солнце закончится, оно начнет раздуваться, превращаясь в **красный гигант**. Размеры Солнца возрастут в десятки раз, оно поглотит Меркурий и Венеру, и уничтожит жизнь на Земле. Это произойдет приблизительно через 5 миллиардов лет. Температура ядра станет настолько высока, что начнет происходить реакция превращения гелия в углерод. Раздувшаяся оболочка Солнца будет уже слишком слабо притягиваться ядром и постепенно рассеется, образовав так называемую **планетарную туманность**. После того, как оболочка окончательно рассеется, останется только ядро – **белый карлик**. Этот белый карлик будет очень медленно остывать, постепенно превращаясь в **черный карлик**.

**Эволюция Солнца Эволюционный трек на диаграмме**

**Герцшпрунга-Рессела для звезды типа Солнца.**

Следует заметить, что есть и другие варианты эволюции звезд, в зависимости от их массы. Итак, основные стадии эволюции звезд таковы: сначала образуется плотное **газопылевое облако**, которое под действием собственной гравитации коллапсирует в **протозвезду**. После начала термоядерной реакции в горячем ядре, протозвезда превращается в **звезду главной последовательности**. Когда в звезде заканчивается водород, она начинает раздуваться, превращаясь в **красного гиганта или сверхгиганта**. А вот после этого есть **несколько вариантов развития событий**. Один из них был только что рассмотрен – это превращение звезды в **белый карлик**, а затем и в **черный карлик**. Такой путь развития характерен для звезд, масса которых не превышает две солнечные массы. Ядра более массивных звезд могут колоссально сжаться под действием собственной гравитации, что приведет к **превращению протонов в нейтроны**. Этот объект будет называться **нейтронной звездой**.

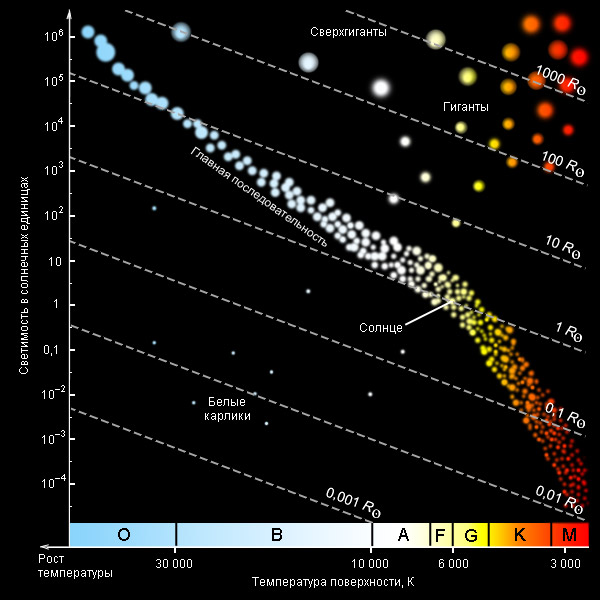


**Эволюция звезд**

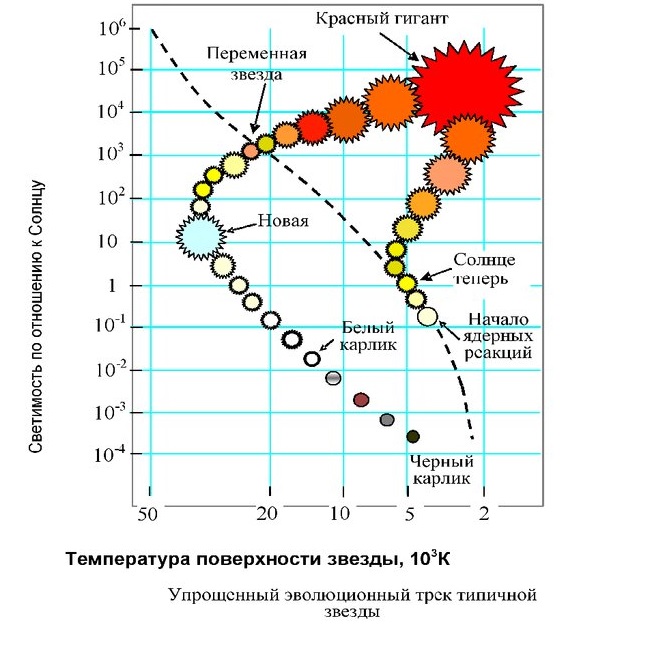
**Для сверхмассивных звезд** возможен несколько иной вариант развития событий: ядро сверхгиганта начинает сжиматься, в результате чего, вновь увеличивается плотность и температура. Это приводит к новой последовательности термоядерных реакций, в процессе которых синтезируются все более тяжелые элементы. В конечном итоге, синтезируется железо 56 (Fe-56), обладающее самым большим дефектом масс, поэтому дальнейшее образование других веществ с выделением энергии уже невозможно. Когда железное ядро достигает определенных размеров, вновь происходит **коллапс ядра**. Буквально через несколько секунд после этого происходит **взрыв сверхновой звезды**. На сегодняшний день еще неизвестно, что именно приводит к взрыву, но этот взрыв выносит значительную часть накопленного материала вместе со струями нейтрино в межзвездное пространство. **Выброшенное вещество может послужить материалом для образования новых звезд**. От начальной звезды остается нейтронная звезда. Но если звезда обладала достаточно большой массой, то коллапс может продолжаться даже после образования нейтронной звезды. Тогда звезда становится **черной дырой**.

Согласно общей теории относительности, черные дыры могут искажать пространство и замедлять время в непосредственной близости от себя. На данный момент, многие вопросы о сверхновых, нейтронных звездах и черных дырах остаются открытыми. В нашей Галактике 1 сверхмассивная черная дыра Стрелец А и множество черных дыр звездной массы.

Фазы эволюции отражаются на диаграмме Герцшпрунга–Рассела.



**диаграммаГерцшпрунга–Рассела**



Существует два предела разделяющие три основных (по нынешним представлениям) конечных пункта эволюции звёзд.Предел Чандрасекара- это верхний предел массы белого карлика, в качестве значения обычно берётся 1,4 солнечных массы., дальше уже идут нейтронные звёзды, а предел Оппенгеймера-Волкова- это верхний предел массы нейтронной звезды, дальше уже идут "чёрные дыры".Современные оценки предела Оппенгеймера — Волкова лежат в пределах 2,5—3 солнечных масс.

**Домашнее задание:** в письменной форме ответить на следующие вопросы:

1. Что называется эволюцией звёзд?
2. Что нужно знать, чтобы определить возраст звезды в рассеянном скоплении?
3. Какие звезды называются гигантами, сверхгигантами, карликами?
4. От чего зависит цвет и спектр звезды?
5. Во сколько раз возрастает блеск звезд, вспыхивающих как сверхновые?
6. Какие конечные стадии эволюции звёзд Вы знаете?