учебные материалы по дисциплине

ACTPOHOMIS

Автор: Дмитроченков А.Е. БРЯНСКОЕ ГОСУДАРСТВЕННОЕ УЧИЛИ ЩЕ ОЛИМПИЙСКОГО РЕЗЕРВА 2022 Г.

Pagen 3 3BË3AЫ, ГАЛАКТИКА, ВСЕЛЕННАКЯ

Тема 8. Состав и строение Солнца

- 1. Строение Солнца
- 2. Солнечная активность
- 3. Звёзды и межзвёздные расстояния. Звёздный паралпакс

СОЛНЦЕ - ТИПИЧНАЯ ЗВЕЗДА



ЗНАЧЕНИЕ СОЛНЦА

Солнечная постоянная - поток солнечного излучения, приходящий на поверхность 1 M^2 на расстоянии 1 а. е. (солнечная постоянная ~ 1 000 BT/M^2)

Ежесекундно Солнце выбрасывает поток частиц массой 5 млн. тонн (!) Земля получает лишь ½ 000 000 000 долю излучения. Однако этого достаточно, чтобы приводить в движение все процессы в земной атмосфере, управлять погодой и климатом

- Фотосинтез
- Энергия (уголь, нефть)
- Электроэнергия

РАЗМЕРЫ СОЛНЦА



CIPOEHIAE COMHILA

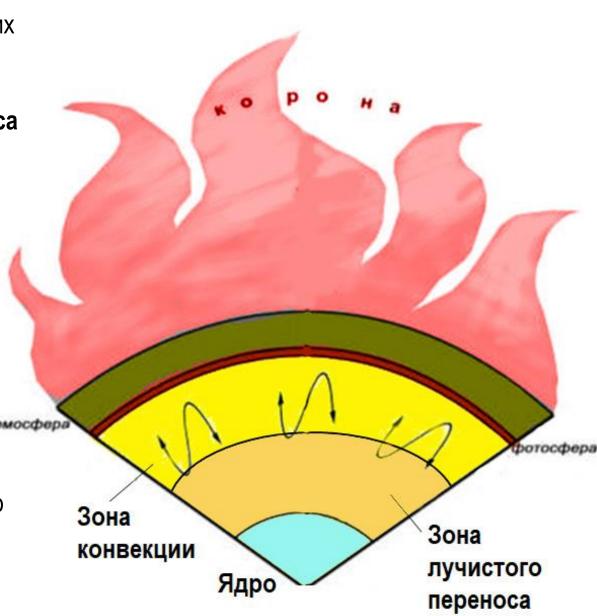
Солнце состоит из нескольких сферических слоев:

- Ядро
- Зона лучистого переноса
- Конвективная зона
- Атмосфера Солнца
 - фотосфера
 - хромосфера
 - солнечная корона

Химический состав Солнца:

- $-H_2 70\%$
- Не более 28%
- прочие элементы ~2%

Средняя плотность солнечного вещества соизмерима с плотностью воды



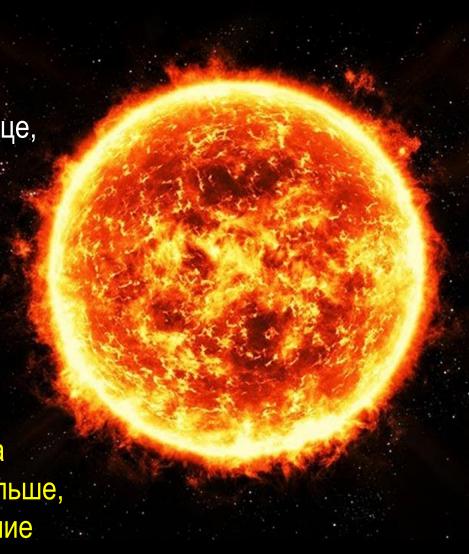
CTPOEHUE COЛНЦА

Солнце находится в состоянии статического равновесия

Сила тяжести внешних слоёв постоянно стремятся сжать Солнце, а сила внутреннего давления (термоядерная) противостоит ей

Это будет происходить до тех пор, пока запас горючего вещества внутри Солнца не закончится

Давление внешних слоев Солнца на ядро в ~ 1 000 000 000 раз больше, чем земное атмосферное давление



ATMOCOEPA COЛНЦА

COAHEYHAЯ KOPOHA

простирающаяся на миллионы километров область, где температура возрастает до 150 000 000°C (!)

XPOMOC ФEPA

здесь вещество имеет температуру в 2—3 раза выше, чем в фотосфере, оно представляет собой плазму, только меньшей плотности

PA

состоит из отдельных гранул (поток горячего газа), размером до 1000 километров. Каждая гранула существует 5—10 мин, затем на ее месте появляется новая

> 1 000 000 KM

~15 000 км

~300 KM

СТРОЕНИЕ СОЛНЦА

Корону Солнца можно наблюдать во время полных солнечных затмений



Потоки плазмы из короны («солнечный ветер») улетают в пространство. Скорость этих потоков в окрестностях Земли может достигать 1000 км/с

COJIHEYHAA AKIMBHOCIB

В атмосфере Солнца наблюдаются многообразные проявления солнечной активности:

- Пятна
- Вспышки
- Протуберанцы
- Корональные выбросы

Солнечные пятна были открыты еще в XVII в. **Галилеем**



По изменению положения пятен на диске Солнца было обнаружено, что Солнце вращается со скоростью один оборот за ~25 суток

СОЛНЕЧНАЯ АКТИВНОСТЬ

Наиболее крупными но своим масштабам проявлениями солнечной активности являются наблюдаемые в солнечной короне протуберанцы

Протуберанец — огромные по объему облака газа, масса которых может достигать миллиардов тонн.

Отдельные части протуберанцев быстро устремляются вверх со скоростями нескольких сотен километров в секунду и поднимаются на высоту до 1 млн км



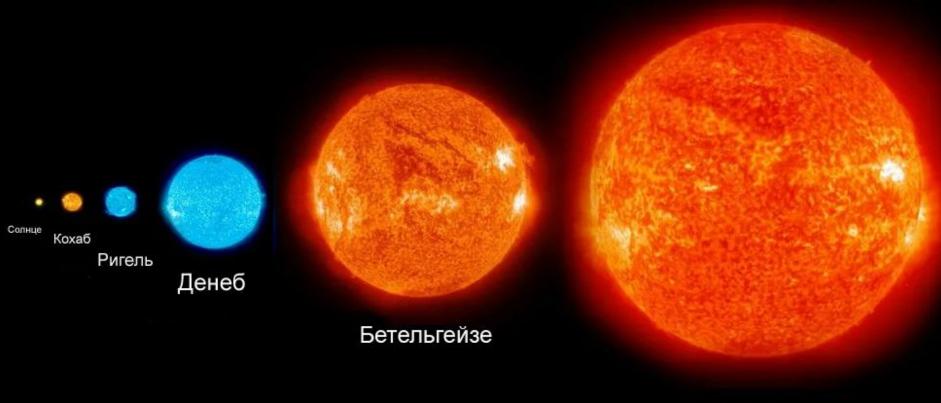
СОЛНЕЧНАЯ АКТИВНОСТЬ

Самыми мощными проявлениями солнечной активности являются вспышки, в процессе которых за несколько минут иногда выделяется колоссальная энергия. Продолжительность - около часа. Вспышка — это взрыв солнечной плазмы



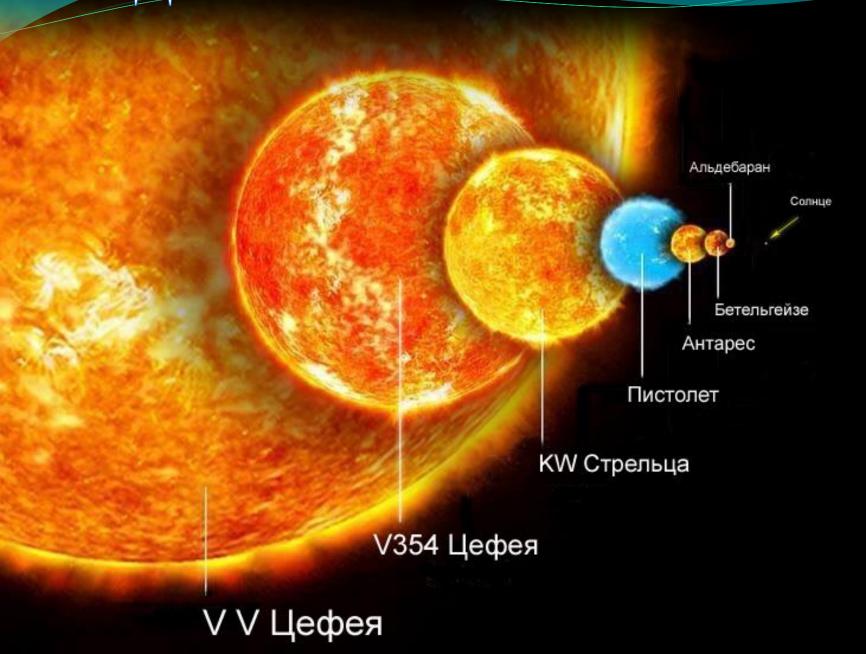
ЗВЕЗДЫ И ИХ PA3MEPЫ

Звезда — это пространственно обособленный гравитационно связанный непрозрачный космический объект, в котором в гигантских масштабах идут термоядерные реакции превращения водорода в гелий



Антарес

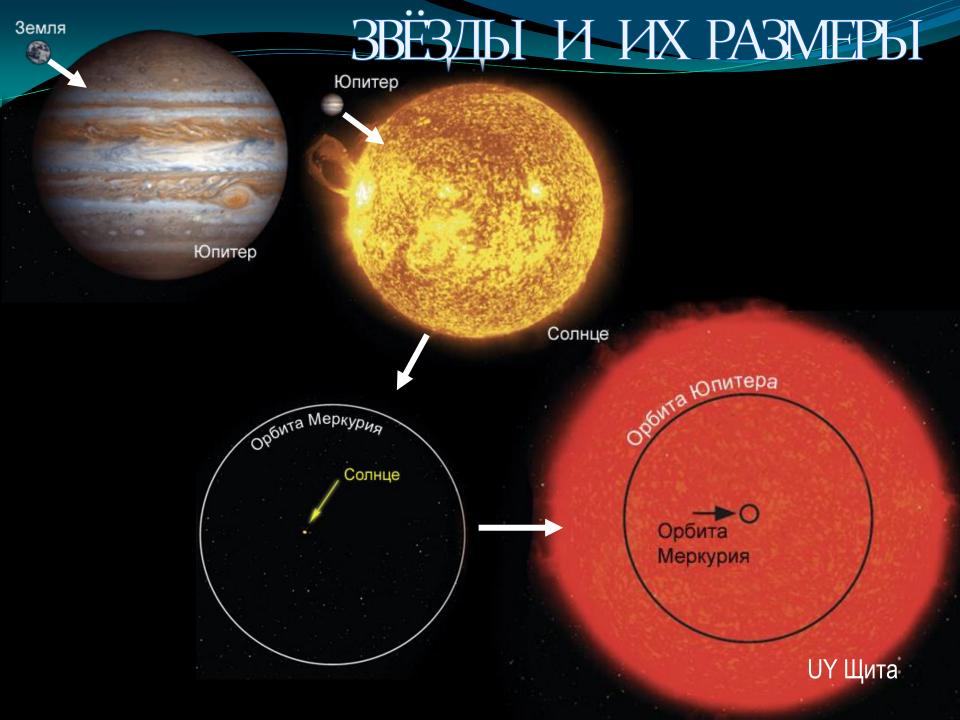
ЗВЁЗДЫ И ИХ РАЗМЕРЫ



ЗВЁЗДЫ И ИХ РАЗМЕРЫ

UY Щита

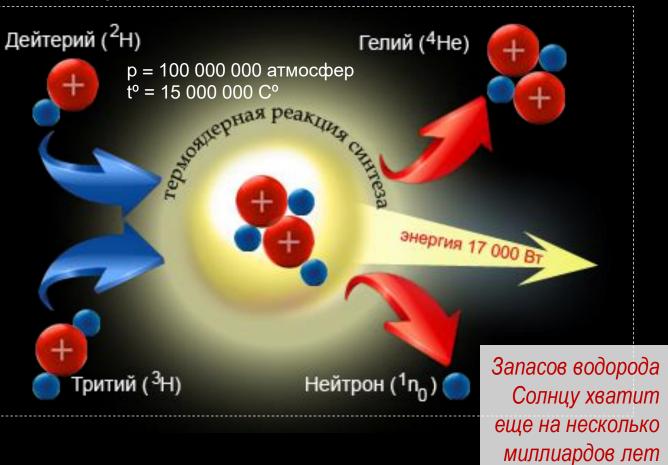
Солнце



СОЛНЦЕ КАК ТИПИЧНАЯ ЗВЕЗДА

Солнце существует ~ 5 млрд. лет

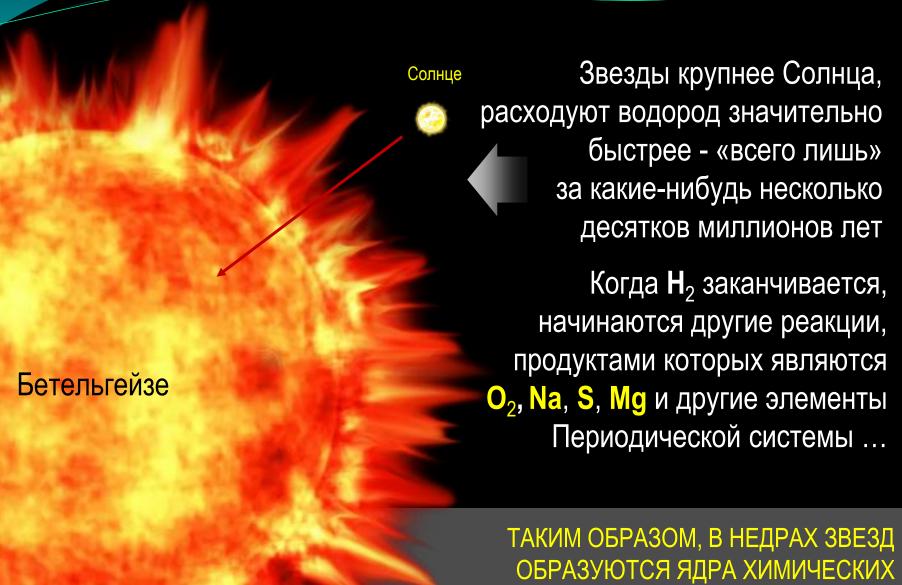
В его недрах идёт термоядерная реакция синтеза, в результате которой из водорода образуется гелий и выделяется лучистая энергия



Уравнение ядерной реакции:

$$^{2}H + ^{3}H = ^{4}He + ^{1}n_{0}$$

СОЛНЦЕ КАК ТИПИЧНАЯ ЗВЕЗДА



НОВЫЕ ЗВЁЗДЫ

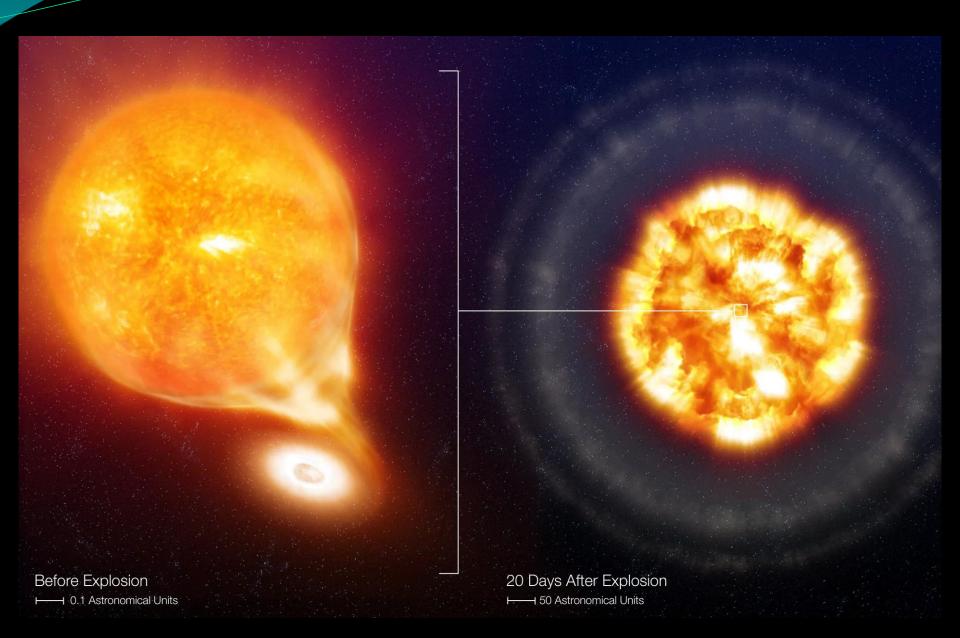
Новые звезды обычно рождаются в системах из двух звезд:

- Красный гигант (стареющая звезда, которая скоро выгорит)
- Белый карлик (небольшая, но чрезвычайно плотная звезда)

Белый карлик притягивает вещество умирающей звезды-гиганта. Поток материи Красного гиганта продолжается до тех пор, пока температура и давление внутри Белого карлика становятся слишком большими, после чего происходит гигантский термоядерный взрыв и внешняя оболочка звезды, взрываясь, улетает в пространство.

Карликовая звезда остается нетронутой, и цикл начинается снова — до тех пор, пока зрелище не повторится

НОВЫЕ ЗВЁЗДЫ



ВСПЫШКА СВЕРХНОВОЙ

Это происходит, когда звезда практически выгорает изнутри и больше не имеет сил противостоять гигантскому давлению внешних слоев звезды, которые под действием гравитации «схлопываются», вызывая взрыв чудовищной силы, выбрасывая вещество далеко в пространство

Взрыв сопровождается выбросом значительной массы вещества в межзвёздное пространство, а из оставшегося ядра взорвавшейся звезды, как правило, образуется нейтронная звезда (если масса звезды составляла более 8 М ⊙), либо чёрная дыра (при массе свыше 40 М ⊙).

Впоследствии из этого вещества образуются новые звезды и планеты

ВСПЫШКА СВЕРХНОВОЙ

Все атомы, которые входят в состав нашей планеты и всего живого на ней, образовались в результате термоядерных реакций в звездах





Учебник

Автор: Е.П.Левитан

§ 18 стр. 110 - 118

- 1. Что такое Солнце, как звезда?
- 2. Что такое «солнечная постоянная» и какое значение она имеет для жизни на Земле?
- 3. Назовите химический состав Солнца.
- 4. Назовите структуры Солнца. Дайте характеристику каждой их структур.
- 5. Расскажите, в каких явлениях проявляется солнечная активность
- 6. Что вы можете сказать о разнообразии звезд во Вселенной?
- 7. Каковы расстояния между звездами и как они измеряются? Что такое годичный параллакс звезды?
- 8. Что такое парсек и чему он равен?
- 9. Что такое световой год?
- 10. Что такое светимость звезды?