

Состав, строение и происхождение Солнечной системы

Строение и эволюция вселенной

1. Строение и состав солнечной системы

Под **Солнечной системой** понимается всё космическое пространство и вся материя, находящаяся в сфере притяжения Солнца.

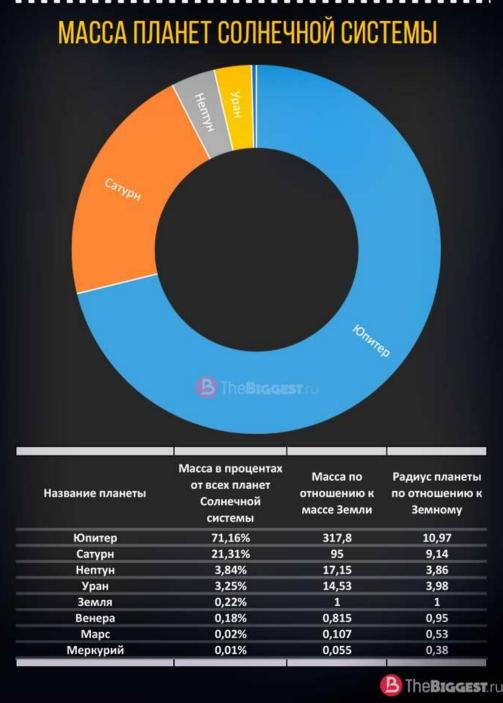






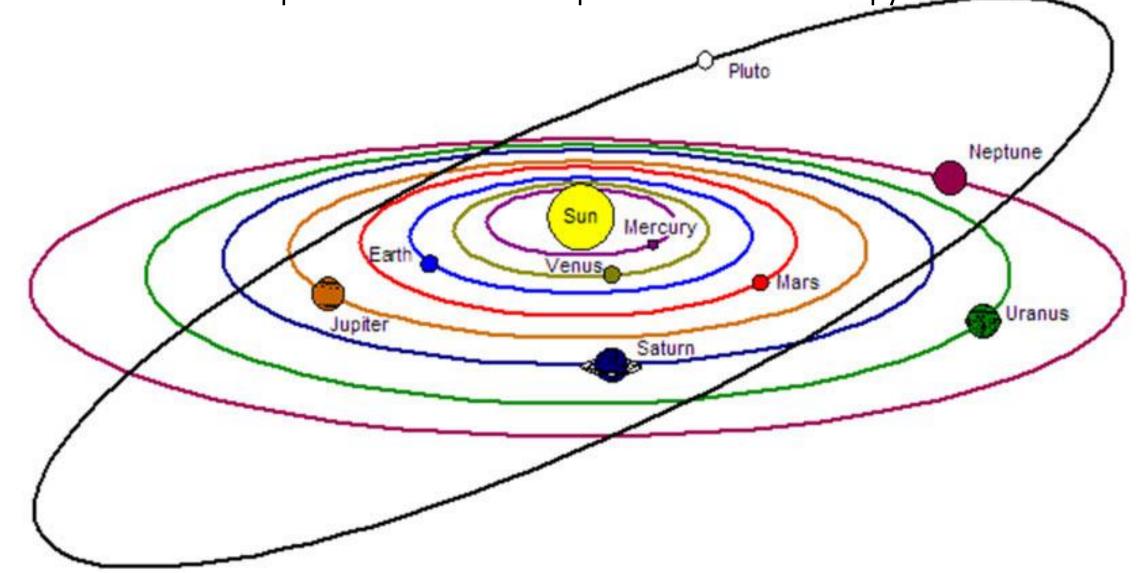
2. Особенности строения солнечной системы

1. Основная масса вещества Солнечной системы сосредоточена в Солнце, которое представляет собой рядовую звезду. На массу всех других составляющих системы приходится 1/750 часть массы Солнца. Таким образом, доминирующим в Солнечной системе является гравитационное поле Солнца.

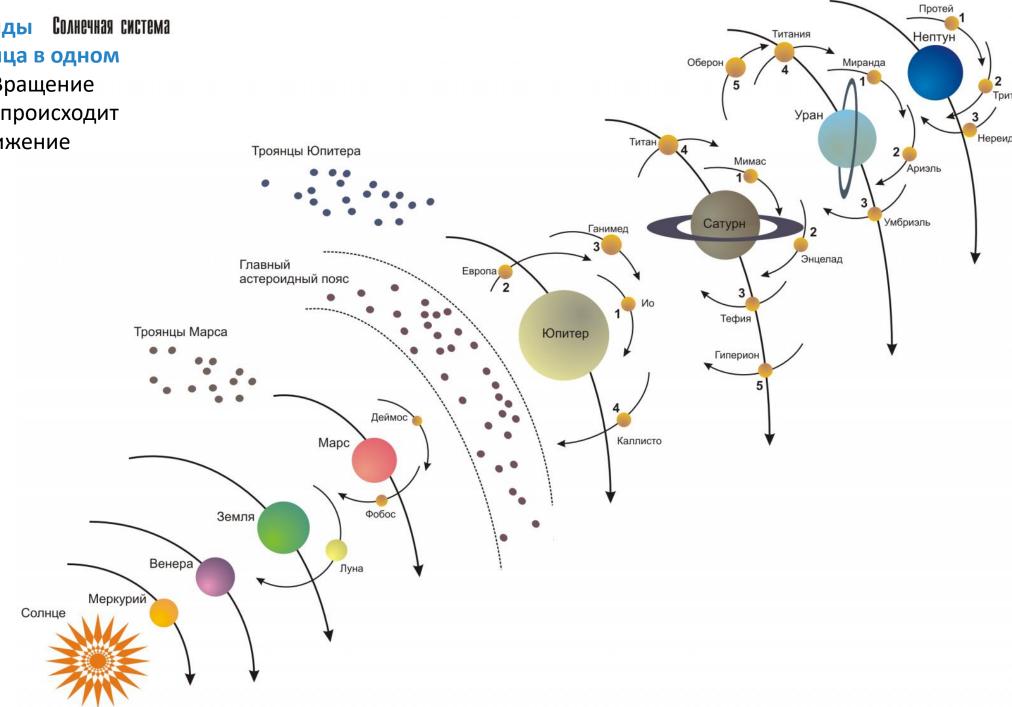


2. Орбиты планет и большинства астероидов лежат почти в одной плоскости,

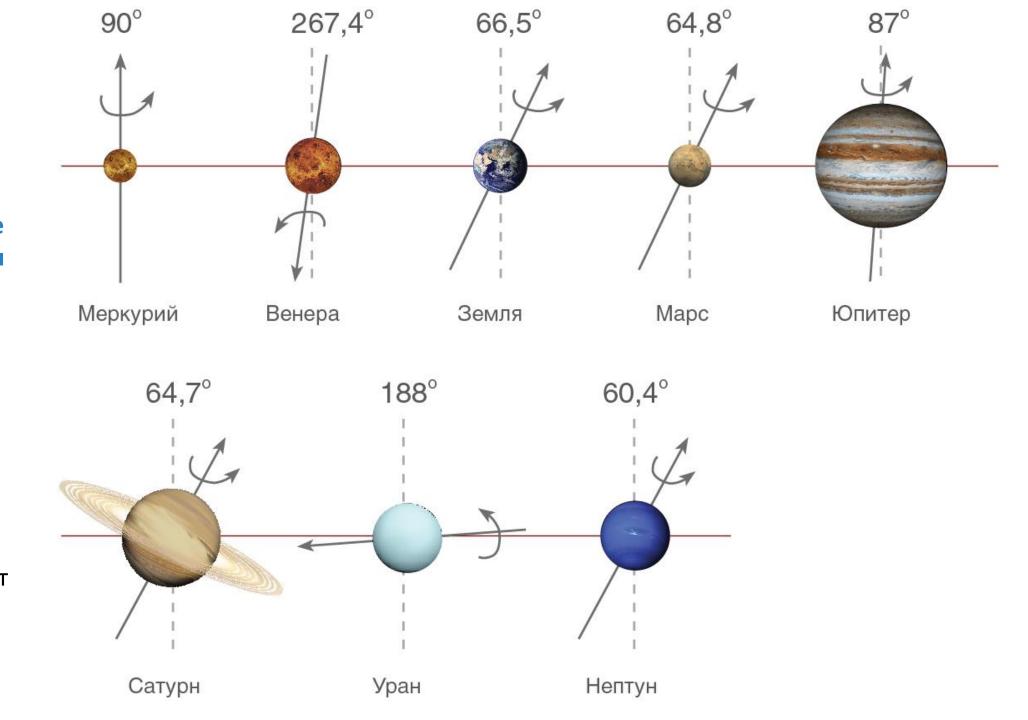
незначительно наклонённой к плоскости солнечного экватора. Наклон эклиптики к плоскости солнечного экватора составляет 7°15′. Орбиты планет почти круговые....

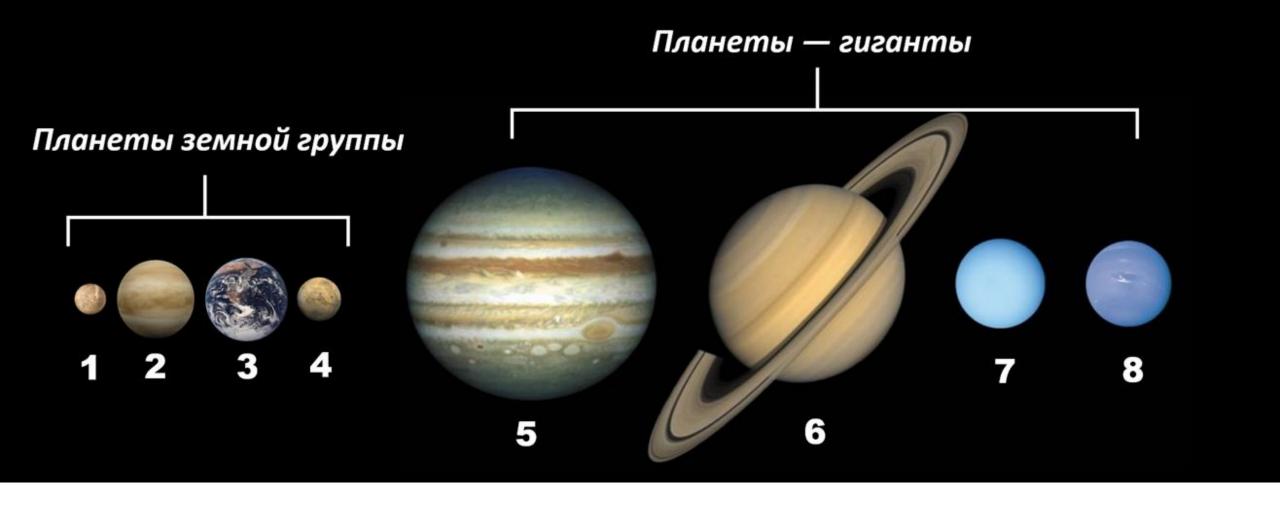


3. Все планеты и астероиды СОЛНЕЧНЯЯ СИСТЕМЯ обращаются вокруг Солнца в одном и том же направлении. Вращение Солнца вокруг своей оси происходит в ту же сторону, что и движение планет вокруг Солнца.



Планеты вращаются вокруг своих осей в направлении, совпадающем с направлением их обращения вокруг Солнца. Исключение составляют Венера и Уран, которые вращаются в противоположную сторону. Причём ось вращения Урана почти лежит в плоскости орбиты планеты. Наклон оси вращения других планет не превышает 60° к плоскостям их орбит.





4. Планеты разделяются на две различающиеся группы: планеты земной группы и планеты-гиганты.

Планеты земной группы (Меркурий, Венера, Земля, Марс) — твёрдые тела, сравнительно небольшие, маломассивные, но с большой средней плотностью, более медленным вращением и малым числом спутников (или без них). Они расположены вблизи Солнца.

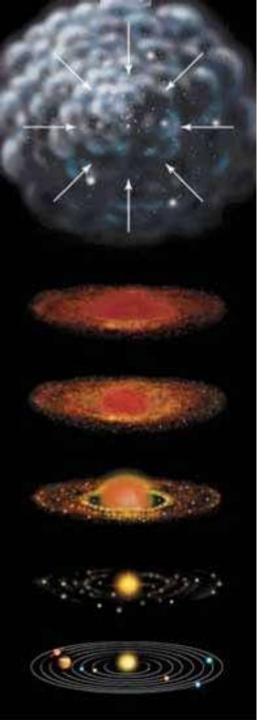
Планеты-гиганты (Юпитер, Сатурн, Уран, Нептун)— массивнее планет земной группы, большие по размерам и с меньшей средней плотностью, большой скоростью вращения и многочисленными спутниками. Планеты-гиганты обладают мощными атмосферами, состоящими в основном из водорода и гелия.

Протей 5. Орбиты большинства спутников планет близки к круговым. Движение Нептун большинства спутников по орбитам происходит в том же направлении, в Оберон Миранда каком планеты движутся вокруг Солнца. Орбиты крупных спутников в основном имеют малый наклон к плоскостям экваторов своих планет. Уран Нереид Троянцы Юпитера Мимас Ариэль Сатурн Умбриэль Энцелад Главный Европа астероидный пояс Тефия Троянцы Марса Юпитер Гиперион Деймос Марс Каллисто Фобос Земля Венера Луна Меркурий Солнце

Для построения теории происхождения Солнечной системы необходимо знать возраст небесных тел. Согласно современным представлениям, возраст древнейших пород Земли достигает 4,64 млрд лет.

Анализ пород, доставленных с Луны, соответствует возрасту от 2 до 4,5 млрд лет. Возраст железных и каменных метеоритов оценивается от 0,5 до 5 млрд лет. Возраст Солнца и других отдельных звёзд определяется на основе теории строения и эволюции звёзд. Для Солнца это приблизительно 5 млрд лет, что совпадает с возрастом других тел системы. Последнее позволяет заключить, что Солнце и планеты сформировались из единого облака газа и пыли.

Небесное тело	Возраст в млрд. лет
Нептун, Уран	6-7
Сатурн, Юпитер	5,5-6,1
Солнце	5,4-6
Марс	4,7-5,5
Земля	4,5-5,2
Венера, Меркурий	4,2-4,6
Луна	2-4,5
Метеориты	0,5-5



Основные этапы происхождения и ранней эволюции Солнечной системы

- 1. Взрыв сверхновой звезды. Под действием ударной волны облако пыли начало сгущаться.
- 2. Пылинки из облака стали объединяться, создавая ещё большие комки, которые и стали зародышами будущих планет (планетезимали), а затем и самими планетами.
- 3. Последующее гравитационное сжатие поднимало температуру в недрах планет, после чего более тяжёлые компоненты планет уходили к центру, а более лёгкие образовывали кору. Постепенно водные пары образовывали моря и океаны, а газы атмосферу.

Закон всемирного тяготения

Два любых тела притягиваются друг к другу с силой, прямо пропорциональной массе каждого из них и обратно пропорциональной квадрату расстояния между ними.

$$F=G\frac{m_1m_2}{r^2}$$

 $G = 6.67 \cdot 10^{-11} \, H \cdot M^2 / \kappa \Gamma^2$ - гравитационная постоянная

Сила притяжения тела к Земле называется силой тяжести. Это одно из проявлений силы всемирного тяготения. Ускорение, сообщаемое телу силой тяжести, — это ускорение свободного падения «g».

$$F_T = mg$$

Вблизи поверхности Земли $g = 9.8 \text{ M/c}^2$.

На высоте h над Землей ускорение свободного падения можно определить по формуле:

$$g = G \frac{M_3}{(R_3 + h)^2}$$

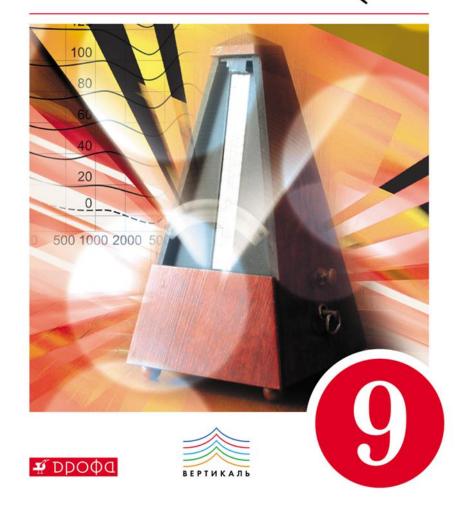
 ${
m M}_{
m 3}$ — масса Земли;

 R_3 — радиус Земли.

- № 1. На каком расстоянии друг от друга находятся два одинаковых шара массами по 20 т, если сила тяготения между ними 6,67·10⁻⁵ Н?
- № 2. Масса Сатурна 5,7·10²⁶ кг, а его радиус— 6·10⁷ м. Определите ускорение свободного падения на Сатурне.
- № 3. Чему равно ускорение свободного падения на высоте над поверхностью Земли, равной двум ее радиусам?
- № 4. На какой высоте над поверхностью Земли сила тяготения в 2 раза меньше, чем на поверхности Земли?
- № 5. С какой силой притягивается к центру Земли тело массой m, находящееся в глубокой шахте, если расстояние от центра Земли до тела равно r? Плотность Земли считайте всюду одинаковой и равной р.



ФИЗИКА



Домашнее задание:

§63