



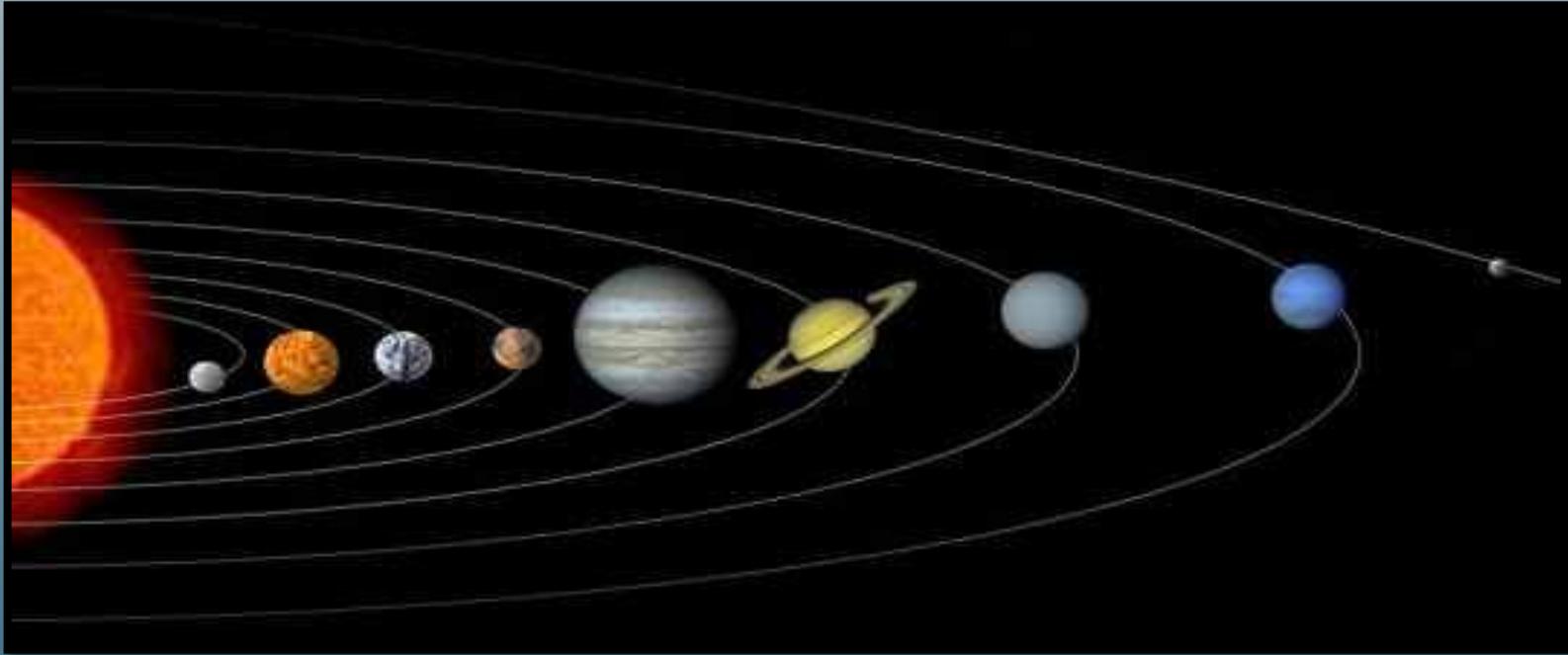
**Физическая природа
планет и малых тел
солнечной системы**

ПЛАН

1. Строение и состав Солнечной систем.
2. Две группы планет
 - а. Расположение и физические характеристики больших планет
 - б. Строение
 - в. Масса
 - г. Вращение
3. Малые тела Солнечной системы

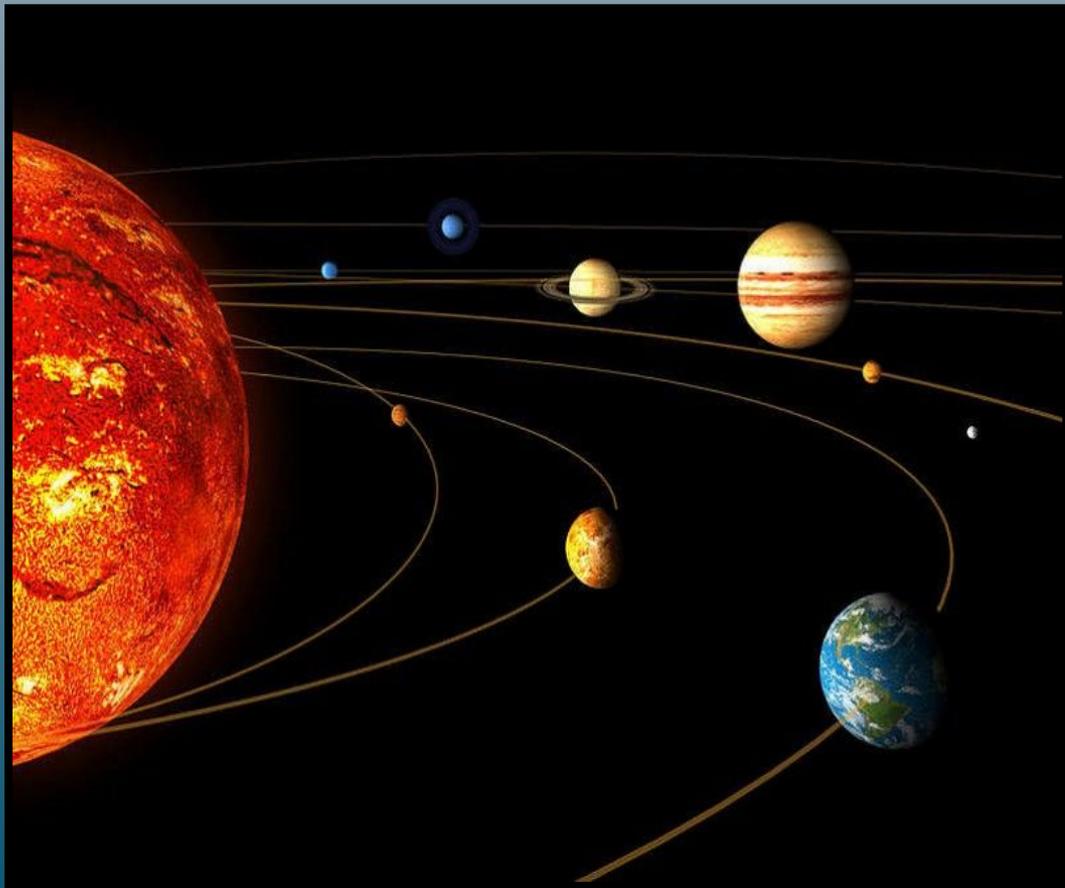


СТРОЕНИЕ И СОСТАВ СОЛНЕЧНОЙ СИСТЕМЫ. ДВЕ ГРУППЫ ПЛАНЕТ



- Наша Земля входит в число 8 больших планет, обращающихся вокруг Солнца. Именно в Солнце сосредоточена основная часть вещества Солнечной системы. Масса Солнца в 750 раз превосходит массу всех планет и в 330 000 раз – массу Земли. Под действием силы его притяжения происходит движение планет и всех других тел Солнечной системы вокруг Солнца.

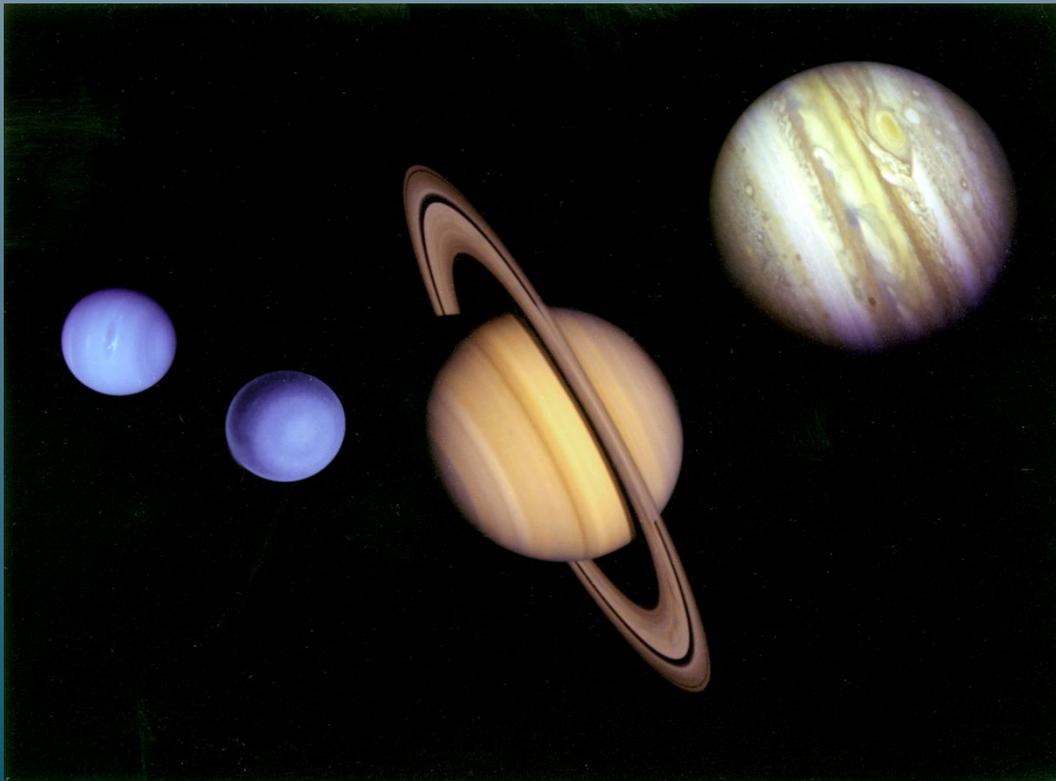
- Расстояния между Солнцем и планетами во много раз превосходят их размеры, и нарисовать такую схему, на которой соблюдался бы единый масштаб для Солнца, планет и расстояний между ними, практически невозможно.



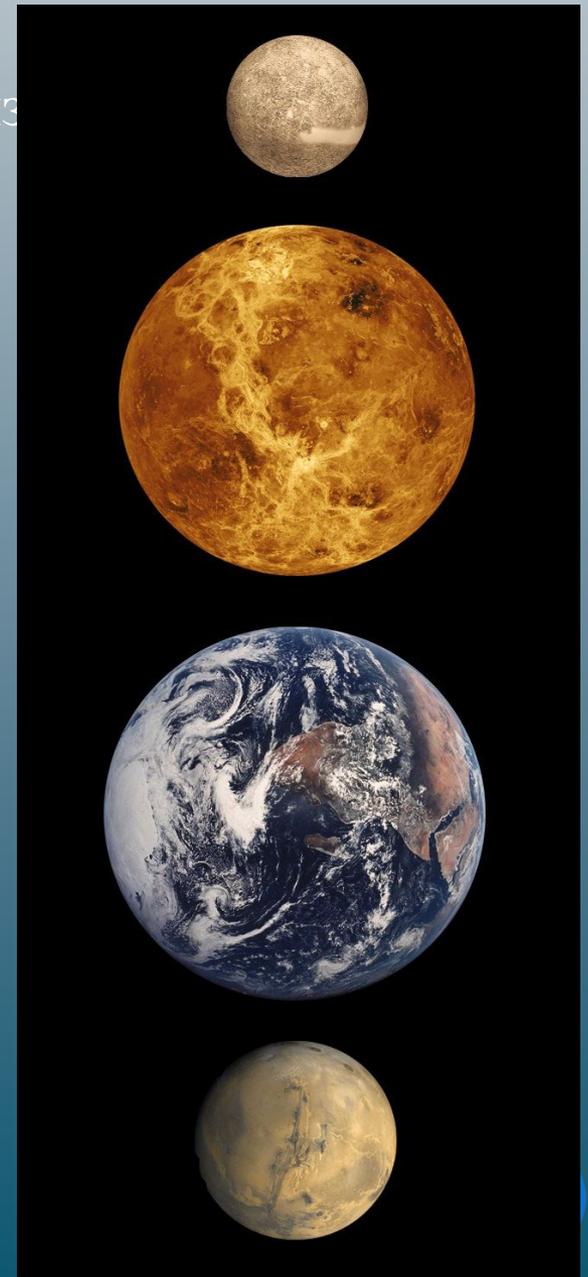
- Диаметр Солнца в 109 раз больше, чем Земли, а расстояние между ними примерно во столько же раз больше диаметра Солнца. К тому же расстояние от Солнца до последней планеты Солнечной системы (Нептуна) в 30 раз больше, чем расстояние до Земли



- По физическим характеристикам большие планеты разделяются на две группы. Одну из них — **планеты земной группы** — составляют Земля и сходные с ней Меркурий, Венера и Марс. Во вторую входят **планеты-гиганты**: Юпитер, Сатурн, Уран и Нептун



планеты-гиганты

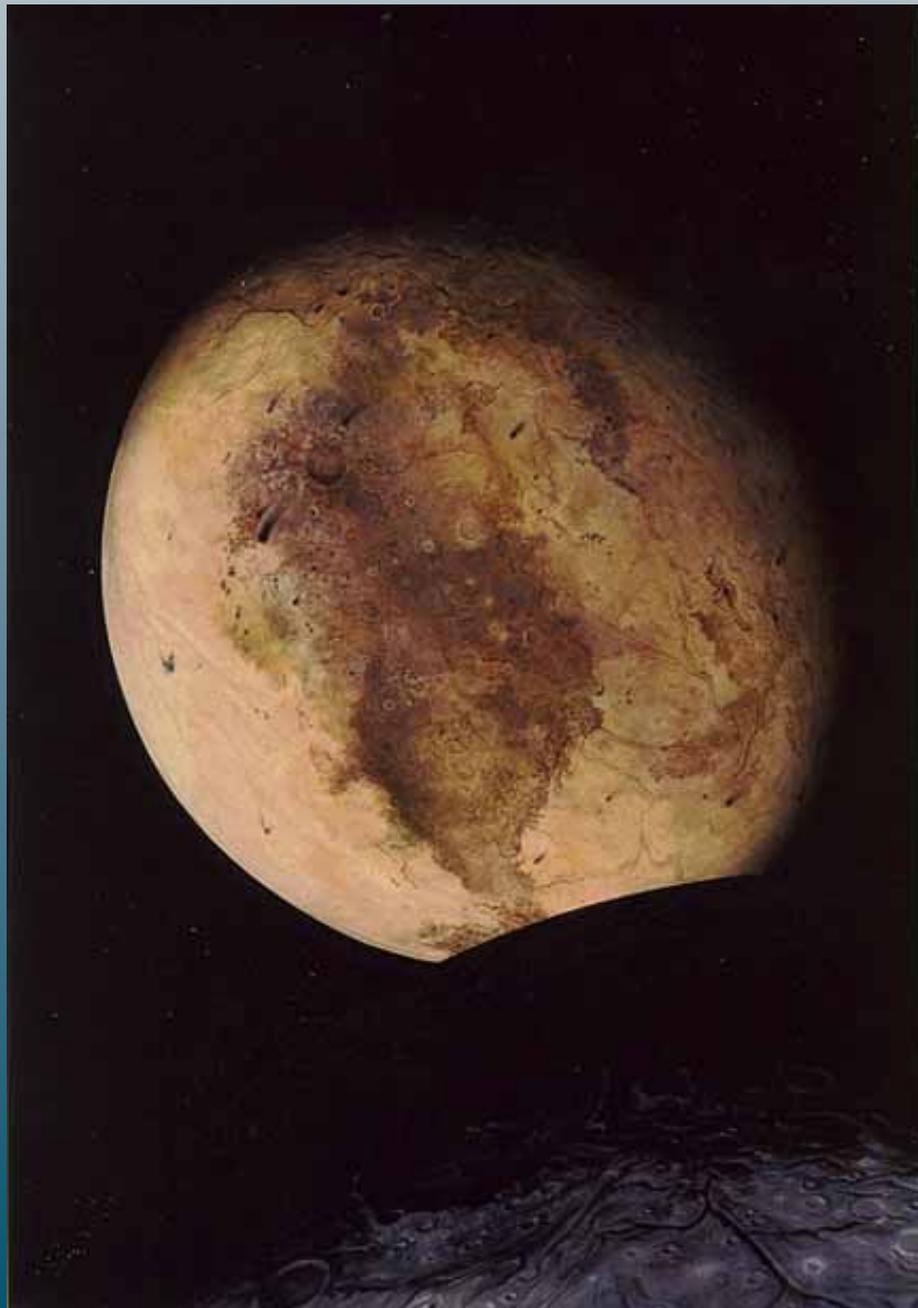


планеты земной группы

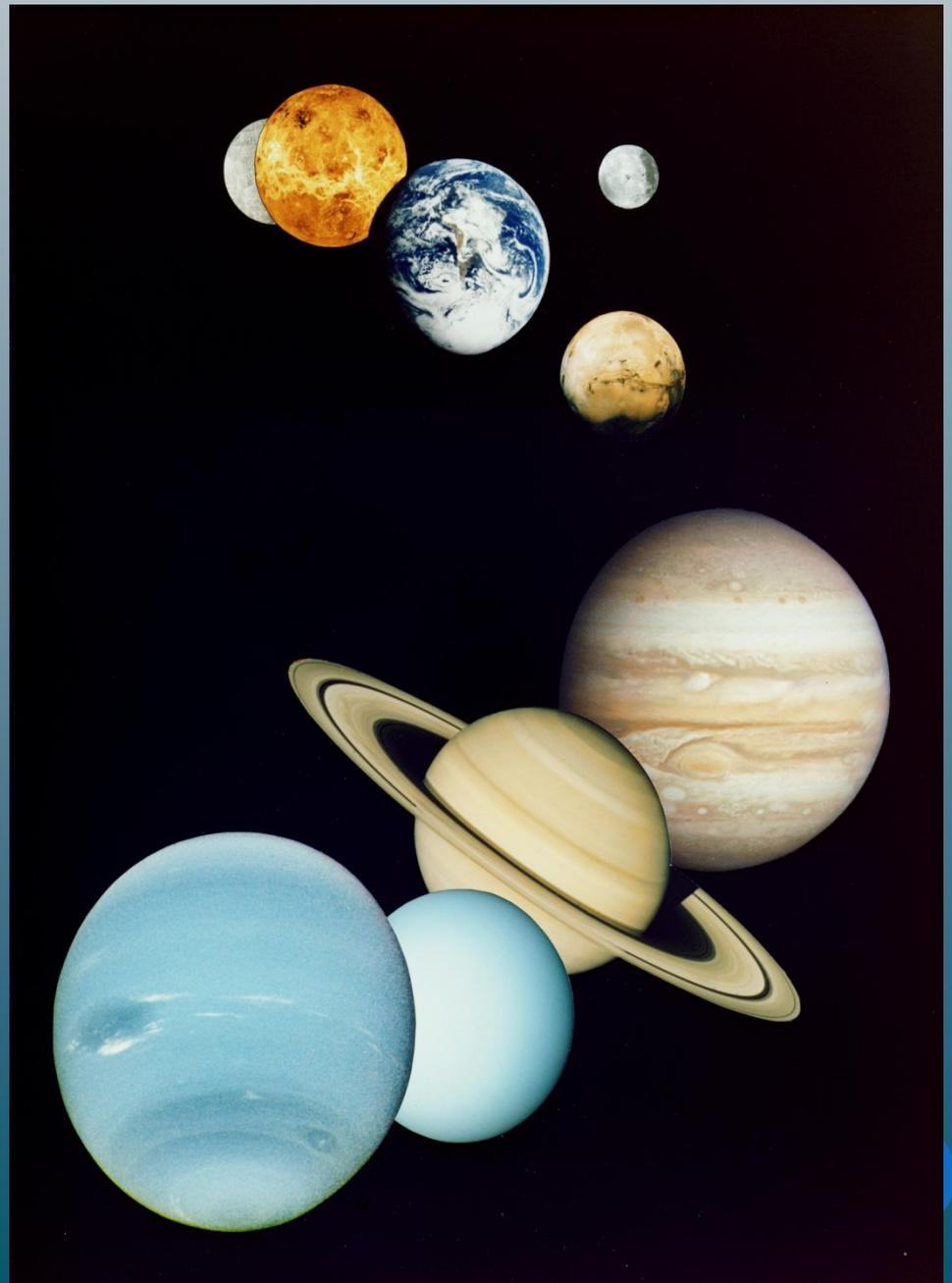
РАСПОЛОЖЕНИЕ И ФИЗИЧЕСКИЕ ХАРАКТЕРИСТИКИ БОЛЬШИХ ПЛАНЕТ

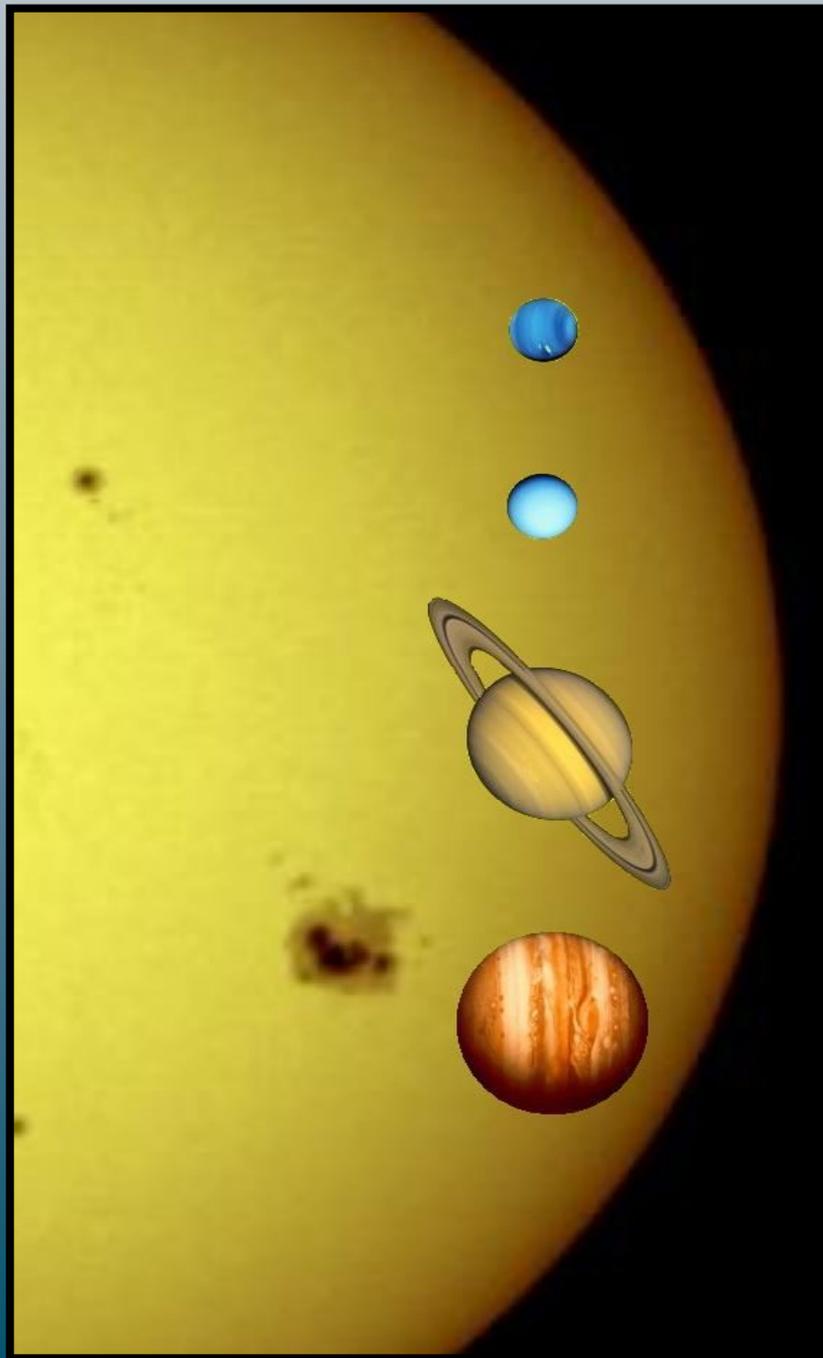
Планета	Среднее расстояние от Солнца, а. е.	Звездный период обращения, годы	Синодический период обращения, сут	Период вращения вокруг оси	Наклонение орбиты к орбите Земли	Радиус, в радиусах Земли	Масса, в массах Земли	Средняя плотность, кг/м ³	Сжатие	Число известных спутников
Меркурий	0,4	0,24	116	59 сут	7°	0,38	0,055	5430	0,0	0
Венера	0,7	0,62	584	243 сут	3°23'	0,95	0,815	5240	0,0	0
Земля	1,0	1,00	—	23 ч 56 мин	—	1,00	1,000	5515	0,0034	1
Марс	1,5	1,88	780	24 ч 37 мин	1°51'	0,53	0,107	3940	0,0065	2
Юпитер	5,2	11,87	399	9 ч 50 мин	1°18'	11,2	318	1330	0,0649	61
Сатурн	9,6	29,67	378	10 ч 12 мин	2°29'	9,4	95,2	700	0,0980	31
Уран	19,2	84,05	370	17 ч 14 мин	0°46'	4,0	14,5	1300	0,0229	21
Нептун	30,1	164,49	367	16 ч 07 мин	1°46'	3,9	17,2	1760	0,0171	8

- До 2006 г. самой далекой от Солнца большой планетой считался Плутон.
- Теперь он вместе с другими объектами подобного размера — давно известными крупными астероидами и объектами, обнаруженными на окраинах Солнечной системы, — относится к числу планет-карликов.



- Разделение планет на группы прослеживается по трем характеристикам: масса, давление, вращение, - но наиболее четко — по плотности.
- Планеты, принадлежащие к одной и той же группе, по плотности различаются между собой незначительно, в то время как средняя плотность планет земной группы примерно в 5 раз больше средней плотности планет-гигантов



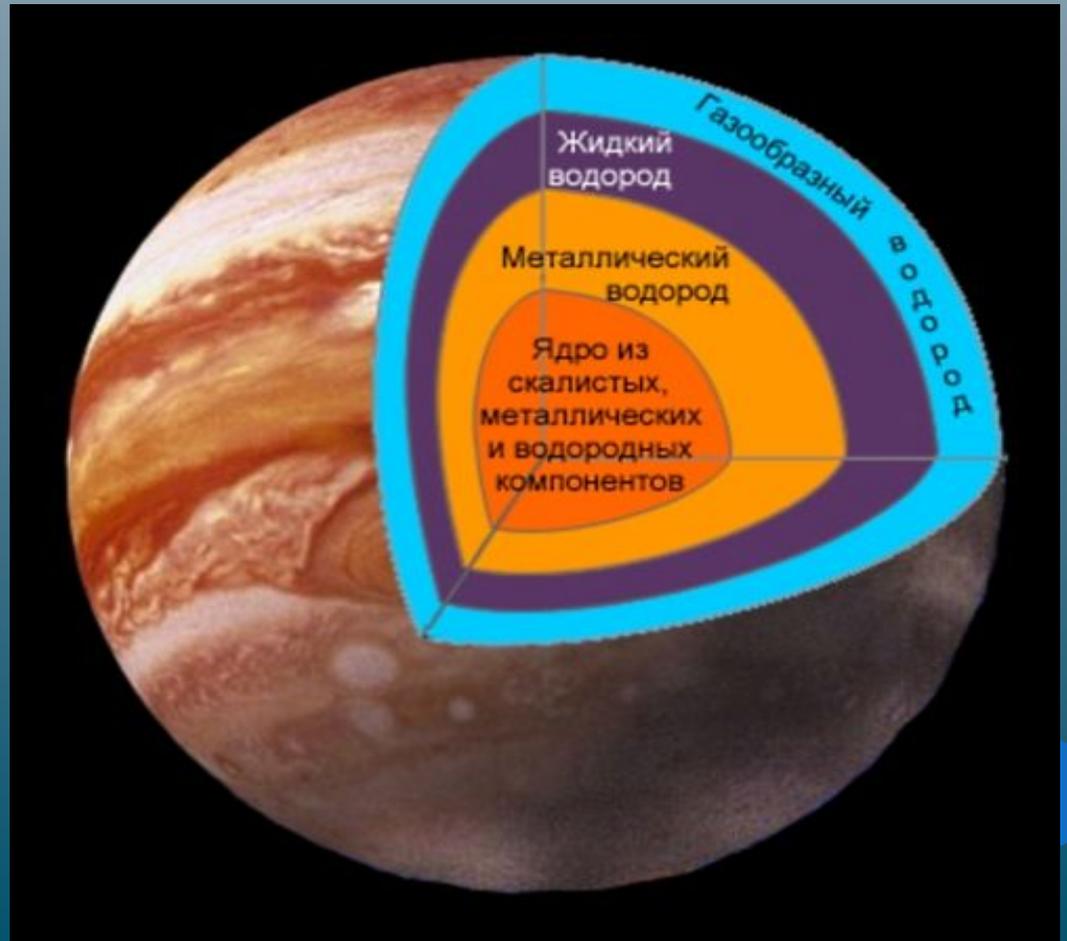


- Малая плотность планет-гигантов объясняется тем, что они состоят в основном из водорода и гелия, которые находятся преимущественно в газообразном и жидком состояниях.
- Атмосферы этих планет содержат также соединения водорода — метан и аммиак. Различия между планетами двух групп возникли уже на стадии их формирования



СТРОЕНИЕ

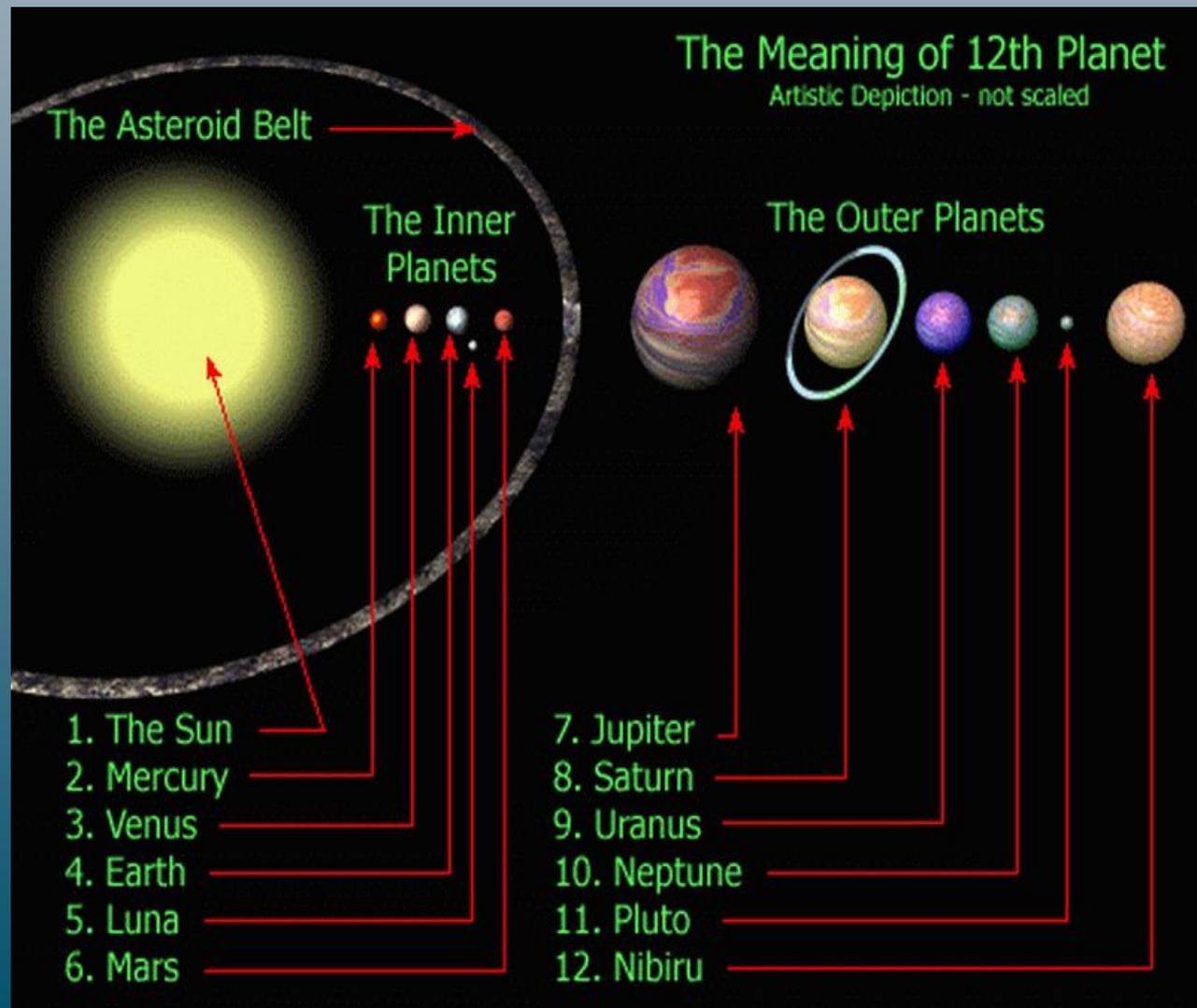
- Предполагают, что по мере приближения к центру планет-гигантов водород вследствие возрастания давления должен переходить из газообразного в газожидкое состояние, при котором сосуществуют его газообразная и жидкая фазы.
- В центре Юпитера давление в миллионы раз превышает атмосферное давление, существующее на Земле, и водород приобретает свойства, характерные для металлов.
- В недрах Юпитера металлический водород вместе с силикатами и металлами образует ядро, которое по размерам примерно в 1,5 раза, а по массе в 10–15 раз превосходит Землю.



МАССА

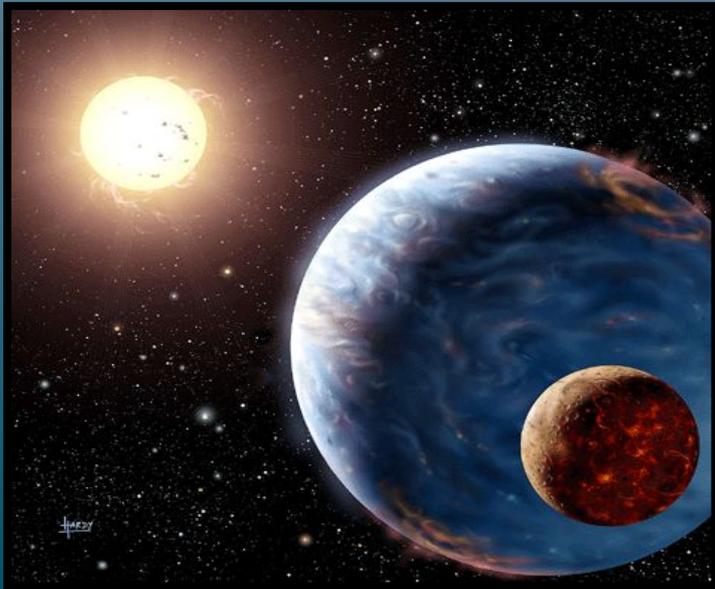
Любая из планет-гигантов превосходит по массе все планеты земной группы, вместе взятые.

Самая крупная планета Солнечной системы — Юпитер больше самой крупной планеты земной группы — Земли по диаметру в 11 раз и по массе в 300 с лишним раз.

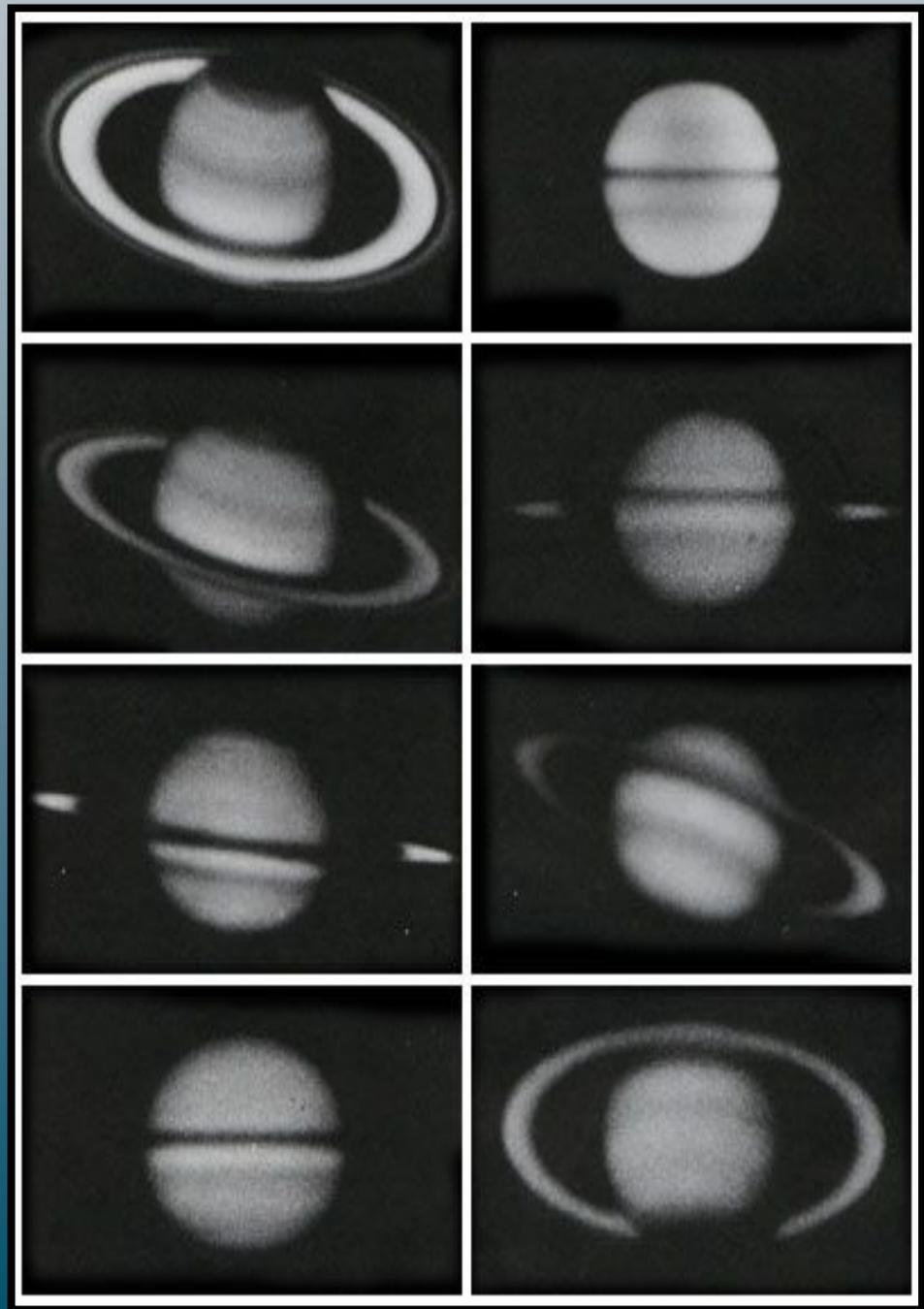


ВРАЩЕНИЕ

- ❑ Отличия между планетами двух групп проявляются и в том, что планеты-гиганты быстрее вращаются вокруг оси, и в числе спутников: на 4 планеты земной группы приходится всего 3 спутника, на 4 планеты-гиганта – более 120.
- ❑ Все эти спутники состоят из тех же веществ, что и планеты земной группы, – силикатов, оксидов и сульфидов металлов и т. д., а также водяного (или водно-аммиачного) льда.
- ❑ Помимо многочисленных кратеров метеоритного происхождения, на поверхности многих спутников обнаружены тектонические разломы и трещины их коры или ледяного покрова.

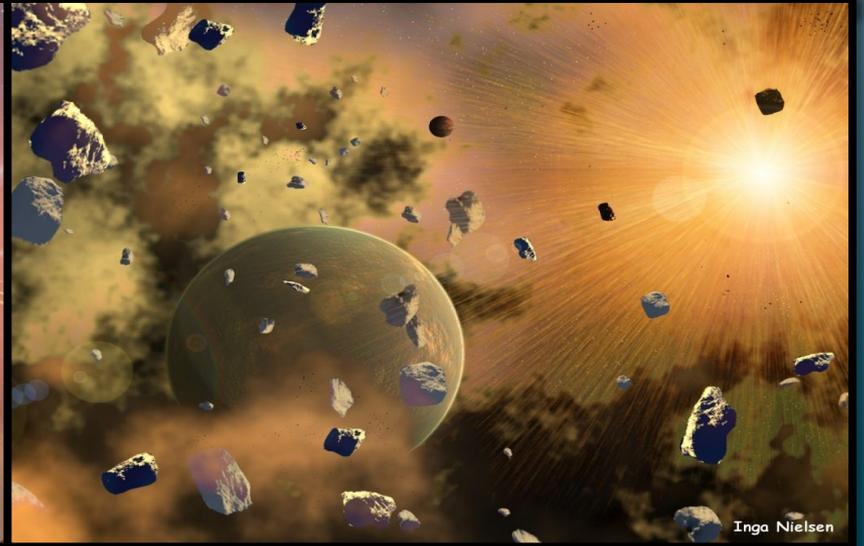
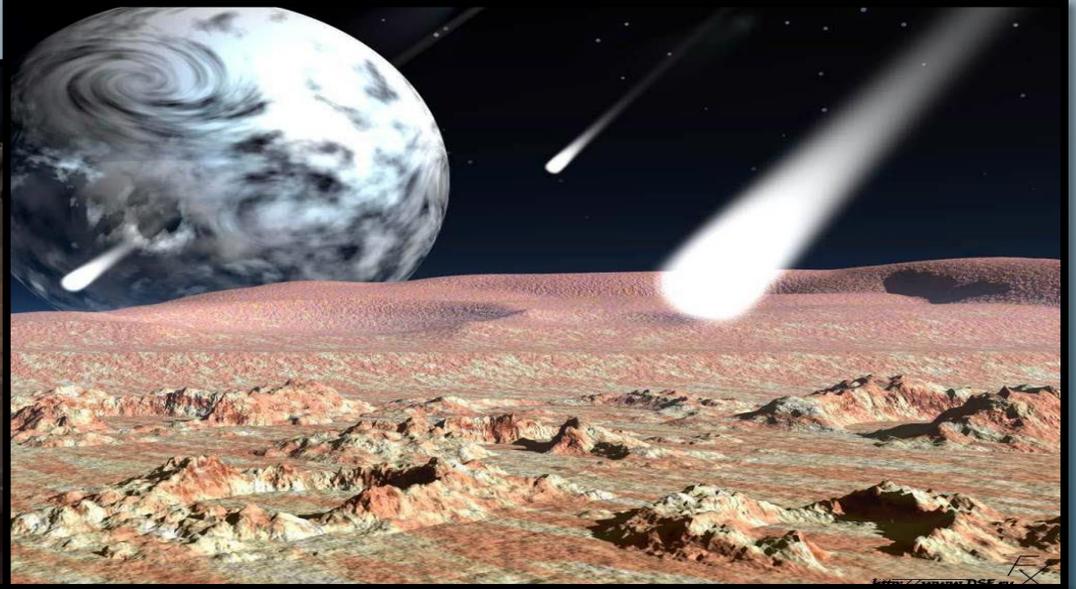


- Кроме спутников, планеты-гиганты имеют еще и кольца, которые представляют собой скопления небольших по размеру тел. Они так малы, что в отдельности не видны. Благодаря их обращению вокруг планеты кольца кажутся сплошными, хотя сквозь кольца Сатурна, например, просвечивают и поверхность планеты, и звезды.
- Кольца располагаются в непосредственной близости от планеты, где не могут существовать крупные спутники.



МАЛЫЕ ТЕЛА СОЛНЕЧНОЙ СИСТЕМЫ

- Помимо больших планет вокруг Солнца обращаются также малые тела Солнечной системы: множество малых планет и комет.



Всего к настоящему времени обнаружено более 100 тысяч малых планет, которые называют еще астероидами, поскольку из-за своих малых размеров они даже в телескоп видны как светящиеся точки, похожие на звезды.

До недавнего времени считалось, что все они движутся в основном между орбитами Марса и Юпитера, составляя так называемый пояс астероидов.

- Самым крупным объектом среди них является Церера, которая имеет диаметр около 1000 км.
- Считается, что общее число малых планет, размеры которых превышают 1 км, в этом поясе может достигать 1 млн. Но даже и в этом случае их общая масса в 1000 раз меньше массы Земли.



- Не существует принципиальных различий между астероидами, которые мы наблюдаем в космическом пространстве с помощью телескопа, и метеоритами, которые попадают в руки человека после того, как они упали из космического пространства на Землю.



- Метеориты не представляют собой какого-то особого класса космических тел – это обломки астероидов. Они могут сотни миллионов лет двигаться по своим орбитам вокруг Солнца, как и остальные, более крупные тела Солнечной системы. Но если их орбиты пересекаются с орбитой Земли, они попадают на нашу планету как метеориты.



Кометы отличает от других тел Солнечной системы прежде всего неожиданность их появления.

В этом лишний раз убедили нас события последних лет, когда в 1996 и 1997 гг. появились две очень яркие, видимые даже невооруженным глазом кометы.

По традиции они названы по фамилиям тех, кто их открыл, — японского любителя астрономии Хиякутаки и двух американцев — Хейла и Боппа.

**Комета
Хиякутаки**



**Комета
Хейла и
Боппа**

- Когда ядро кометы приближается к Солнцу, оно разогревается, теряет газы и твердые частицы.
- Постепенно ядро распадается на все более и более мелкие фрагменты. Частицы, входившие в его состав, начинают обращаться вокруг Солнца по своим орбитам, близким к той, по которой двигалась комета, породившая этот **метеорный поток**.



- Когда частицы этого потока встречаются на пути нашей планеты, то, попадая в ее атмосферу с космической скоростью, они вспыхивают в виде **метеоров**.





комета Галлея



- Оставшаяся после разрушения такой частицы пыль постепенно оседает на поверхность Земли.
- Столкнувшись с Солнцем или большими планетами, кометы «погибают».
- Неоднократно были отмечены случаи, когда при движении в межпланетном пространстве ядра комет раскалывались на несколько частей. Видимо, не избежала этой участи и комета Галлея.



- ▣ Особенности физической природы планет, астероидов и комет находят достаточно хорошее объяснение на основе современных космогонических представлений, что позволяет считать Солнечную систему комплексом тел, имеющих общее происхождение

