

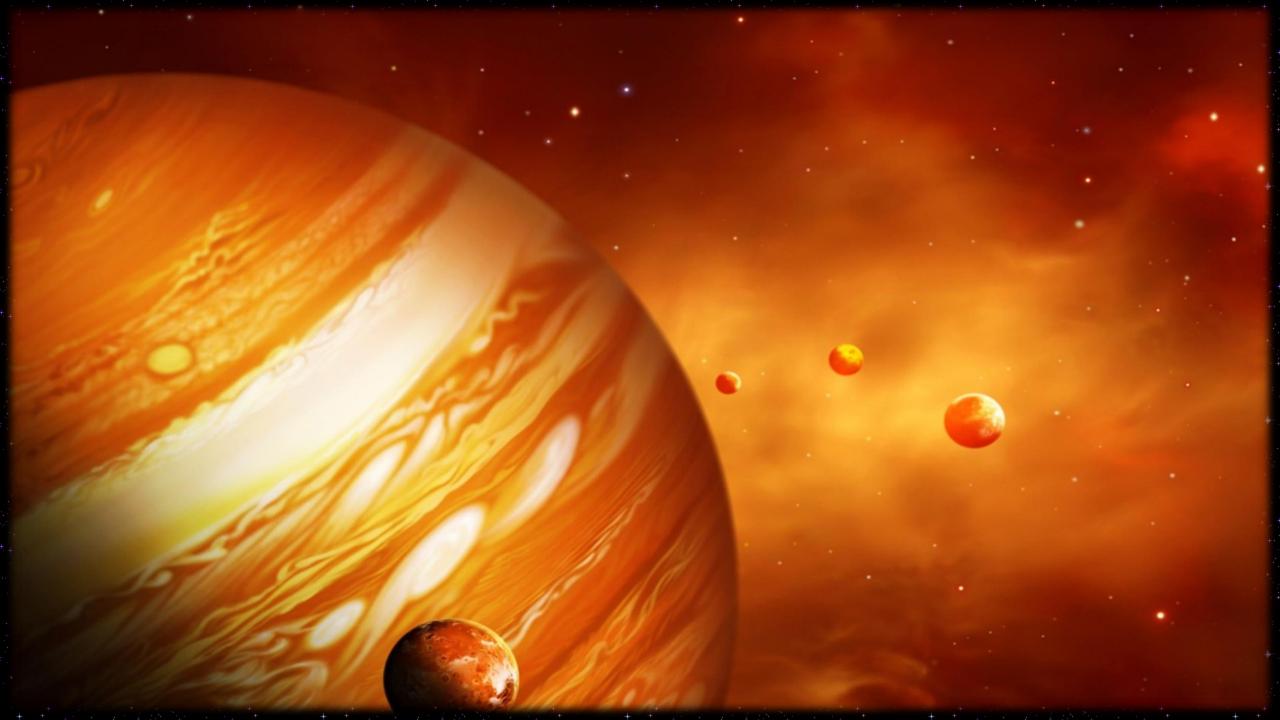
#### Содержание

- 1. Визитка планеты
- 2. Размер, масса и орбита
- 3. Состав и поверхность
- 4. Атмосфера и температура
- 5. Спутники Юпитера
- 6. История изучения
- 7. Фильм про Юпитер



#### Визитка планеты

- Юпитер самая большая планета Солнечной системы:
- Юпитер пятая планета от Солнца и самый большой объект в Солнечной системе.
- Юпитер очаровал наблюдателей еще 400 лет назад, когда его удалось разглядеть в первые телескопы. Это прекрасный газовый гигант с закрученными облаками, загадочным пятном, семейством спутников и множеством особенностей.
- Больше всего впечатляют его масштабы. По показателям массы, объема и площади планета занимает почетное первое место в Солнечной системе. О его существовании знали еще древние люди, поэтому Юпитер отметился во многих культурах.



## Размер, масса и орбита планеты Юпитер

- ✓ Macca 1.8981 x 10<sup>27</sup> кг,
- $\checkmark$ объем 1.43128 х  $10^{15}$  км<sup>3</sup>,
- $\checkmark$ площадь поверхности 6.1419 х  $10^{10}$  км<sup>2</sup>,
- ✓средняя окружность достигает 4.39264 \* 10<sup>5</sup> км.
- ✓Чтобы вы понимали, по диаметру планета в 11 раз крупнее нашей и 2.5 раз массивнее всех остальных планет



## Физические характеристики Юпитера

- Это газовый гигант
- Его плотность 1.326 г/см $^3$  (меньше  $\frac{1}{4}$  земной).
- Планета отдалена от Солнца в среднем на 778 299 000 км, но эта дистанция может меняться от 740 550 000 км до 816040000 км.
- На проход орбитального пути уходит 11.8618 лет, то есть один год длится 4332.59 дней.

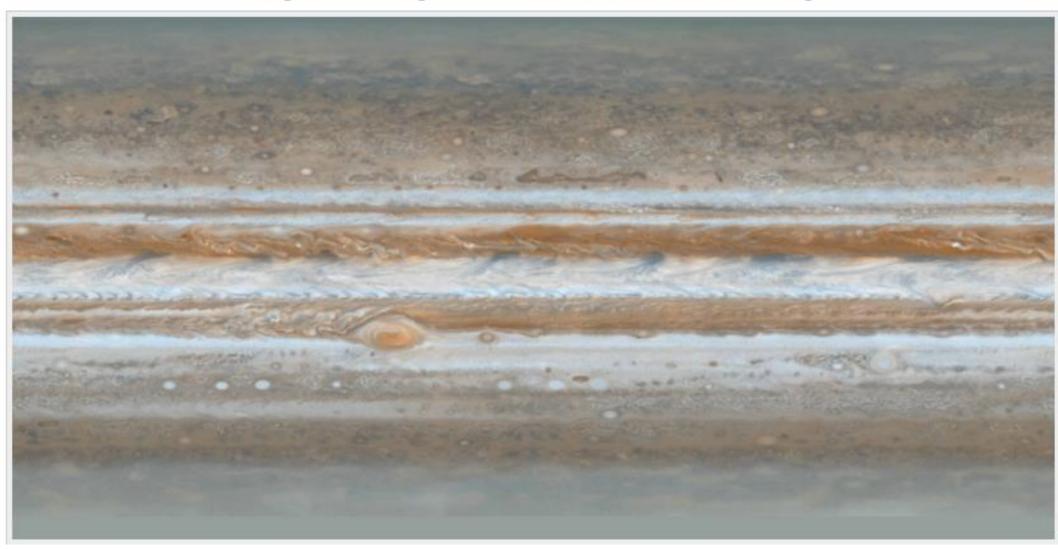


#### Состав и поверхность планеты Юпитер

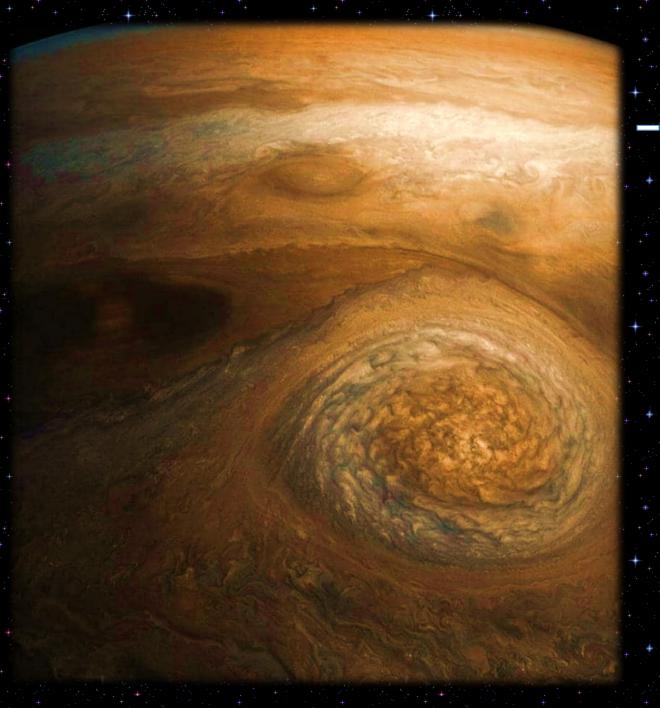
- Представлен газообразным и жидким веществом.
- Это крупнейший из газовых гигантов, разделенный на внешний атмосферный слой и внутреннее пространство.
- Атмосфера представлена водородом (88-92%) и гелием (8-12%).



#### Карта поверхности планеты Юпитер



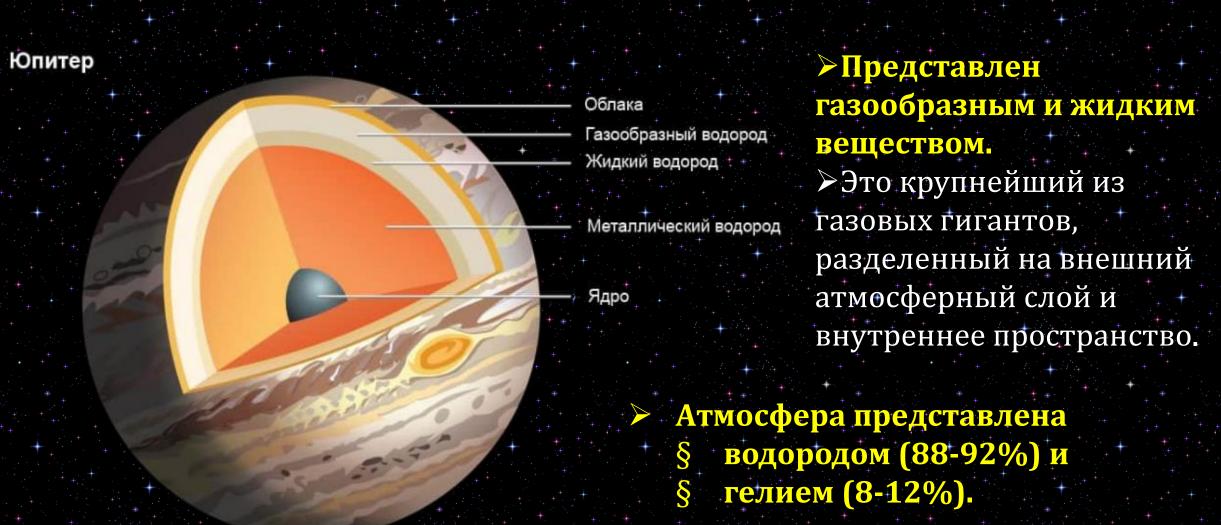




Красное пятно
– это вихрь, бушующий более 400 лет



#### Внутреннее строение Юпитера



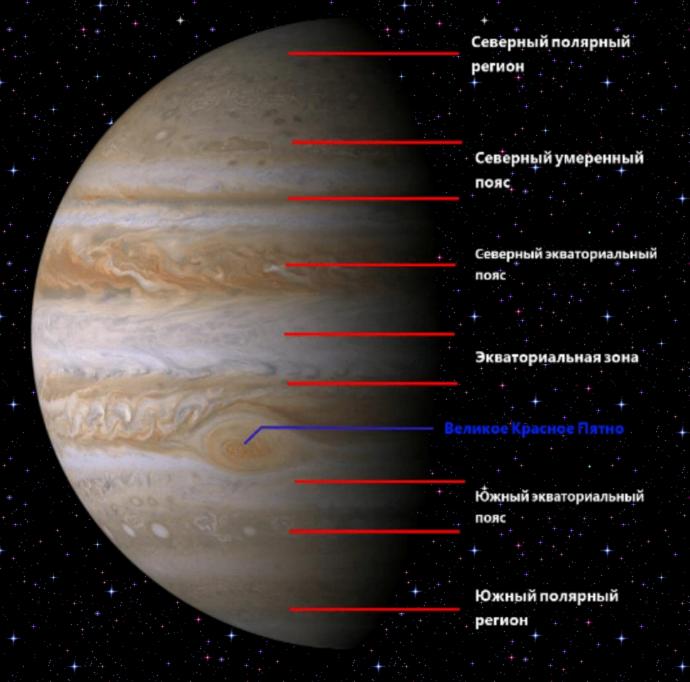
#### Внутреннее строение Юпитера

- ▶Заметны также следы метана, водного пара, кремния, аммиака и бензола. В небольших количествах можно отыскать сероводород, углерод, неон, этан, кислород, серу и фосфин.
- ▶Внутренняя часть вмещает плотные материалы, поэтому состоит из водорода (71%), гелия (24%) и прочих элементов (5%).
- ▶Ядро плотная смесь из металлического водорода в жидком состоянии с гелием и внешний слой из молекулярного водорода. Считают, что ядро может быть скалистым, но точных данных нет.

#### Внутреннее строение Юпитера

- ▶О наличие ядра заговорили в 1997 году, когда вычислили гравитацию.
  Данные намекали, что оно может достигать 12-45 земных масс и охватывать 4-14% массы Юпитера.
- ▶Присутствие ядра также подкрепляется планетарными моделями, которые говорят, что планеты нуждались в скалистом или ледяном сердечнике. Но конвекционные токи, а также раскаленный жидкий водород могли сократить размер ядра.
- Учем ближе к ядру, тем выше температурные показатели и давление. Полагают, что на поверхности мы отметим 67°С и 10 бар, в фазовом переходе − 9700°С и 200 ГПа, а возле ядра − 35700°С и 3000-4500 ГПа.





- Можно заметить на северных и южных полюсах знакомые нам полярные сияния.
- ▶Но на Юпитере их интенсивность намного выше, и они редко прекращаются.
- ▶Это великолепное шоу формируется мощным излучением, магнитным полем и выбросами вулканов Ио.

#### Атмосфера и температура на планете

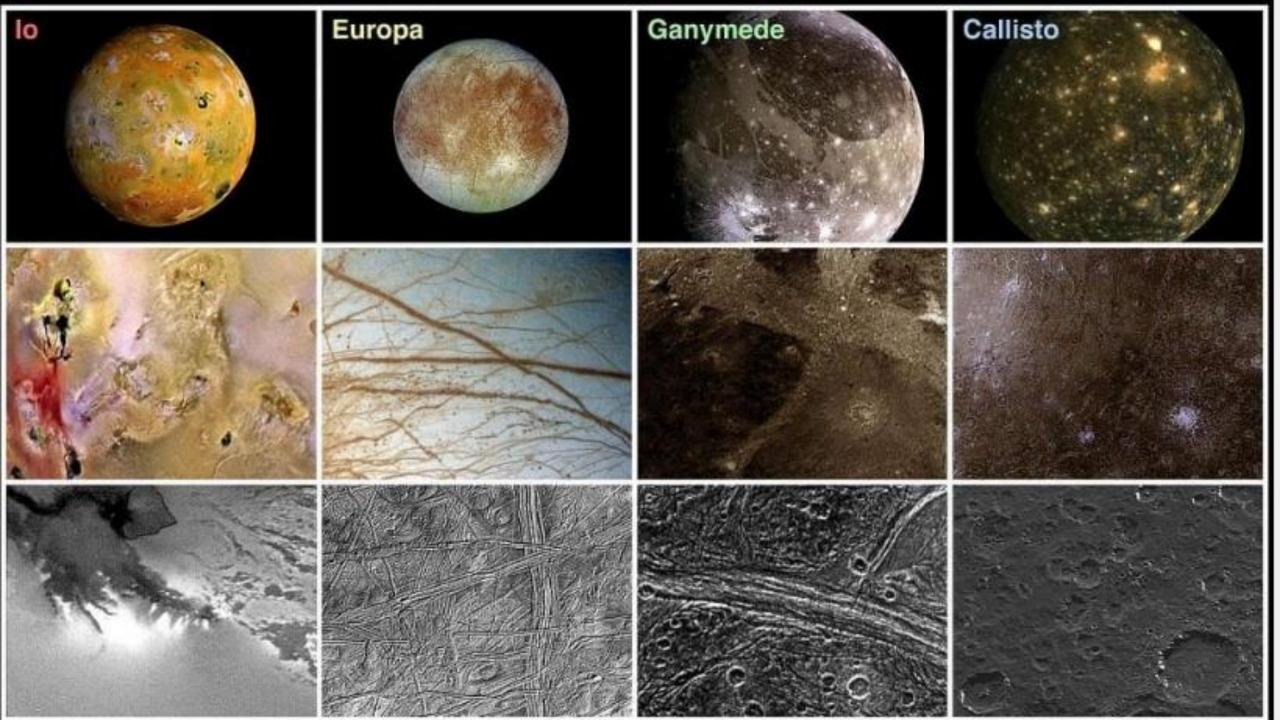
- Отмечают и удивительные погодные условия. Ветер ускоряется до 100 м/с и способен разогнаться на 620 км/ч. Всего за несколько часов может появиться масштабный шторм, охватывающий в диаметре тысячи км. Большое Красное пятно обнаружили еще в 1600-х гг., и оно продолжает функционировать, но сокращается.
- Планета скрыта за облаками аммиака и гидросульфата аммония. Они занимают позицию в тропопаузе, а эти территории называются тропическими районами. Слой способен простираться на 50 км. Может быть и слой из водных облаков, на что намекают вспышки молний, которые по мощности в 1000 раз превосходят наши.

# Спутники планеты



#### Спутники планеты Юпитер

- Сейчас мы знаем, что рядом с планетой существует семья из 79 спутников (на 2019 год). Четыре из них самые крупные и именуются галилейскими, потому что были обнаружены Галилео Галилеем: Ио (сплошные активные вулканы), Европа (массивный подповерхностный океан), Ганимед (крупнейший спутник в системе) и Каллисто (подземный океан и старые поверхностные материалы).
- Есть еще группа Амальтеи, где присутствует 4 спутника с диаметром меньше 200 км. Они удалены на 200000 км, а орбитальный наклон составляет 0.5 градусов. Это Метис, Адрастея, Амальтея и Фива.
- Также остается целая куча нерегулярных лун, уступающих по размеру и обладающих более эксцентричными орбитальными проходами. Они делятся на семьи, которые сходятся по размерам, составу и орбите.





#### История изучения планеты

- Из-за своей масштабности планету можно было отыскать в небе без приборов, поэтому о существовании знали давно. Первые упоминания появились в Вавилоне в 7-8 веке до н.э.
- Птолемей во 2-м веке создал свою геоцентрическую модель, где вывел орбитальный период вокруг нас 4332.38 дней. Этой моделью в 499 году воспользовался математик Ариабхата, и получил результат в 4332.2722 дней.
- В 1610 году Галилео Галилей использовал свой инструмент и впервые сумел рассмотреть газового гиганта. Рядом с ним заметил 4 крупнейших спутника. Это был важный момент, так как свидетельствовал в пользу гелиоцентрической модели.



- Новым телескопом в 1660-х гг. пользовался Кассини, который хотел изучить пятна и яркие полосы на планете. Он обнаружил, что перед нами приплюснутый сфероид. В 1690-м ему удалось определить период вращения и дифференциальное вращение атмосферы. Детали Большого Красного Пятна впервые изобразил Генрих Швабе в 1831 году.
- В 1892 году за пятой луной наблюдал Э. Э. Бернард. Это была Альматея, которая стала последним спутником, открытым в визуальном обзоре. Полосы впитывания аммиака и метана изучил Руперт Вильдт в 1932 году, а в 1938-м отслеживал три длительные «белые овалы». Многие годы они оставались отдельными формированиями, но в 1998 году двое слились в единый объект, а в 2000-м поглотили третий.
- Радиотелескопический обзор стартовал в 1950-х гг. Первые сигналы уловили в 1955-м году. Это были всплески радиоволн, соответствующих планетарному вращению, что позволило вычислить скорость.



Позже исследователи сумели вывести три разновидности сигналов: декаметрические, дециметровые и тепловые излучения. Первые меняются вместе с вращением и основываются на контакте Ио с планетарным магнитным полем. Дециметровые появляются из торообразного экваториального пояса и создаются циклонными излучениями электронов. А вот последнее формируется атмосферным теплом.

