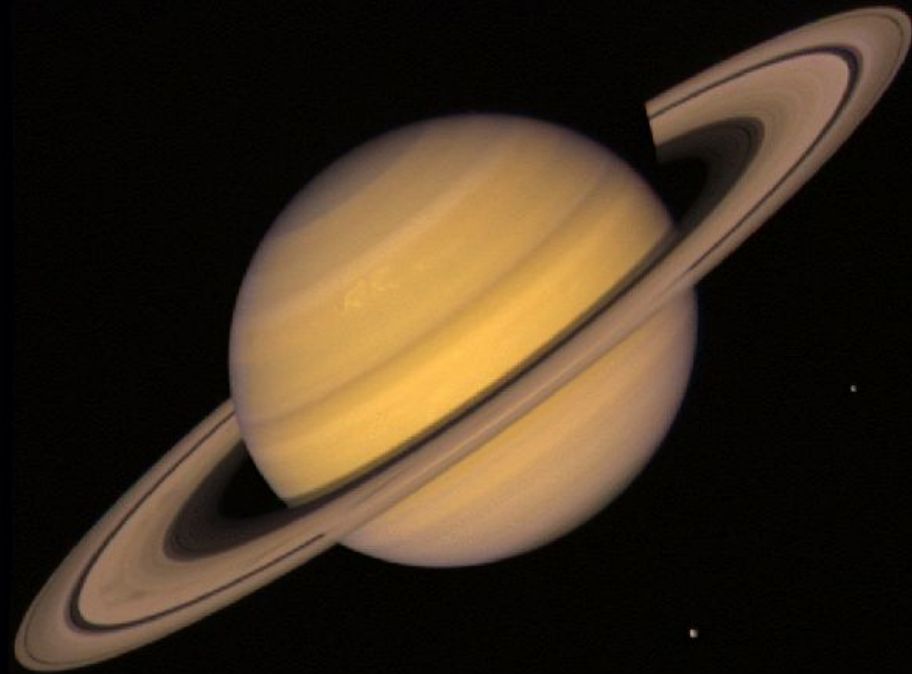




**Сатурн:  
владетелин  
колец.**

# Из истории.

Планета известна с самых древних времен. В античной мифологии Сатурн был божественным отцом Юпитера. Сатурн был богом Времени и Судьбы. Как известно, Юпитер в своем мифическом обличи пошел дальше отца. Сатурн , планета – значительно слабее по блеску, чем Венера, Юпитер и Марс.



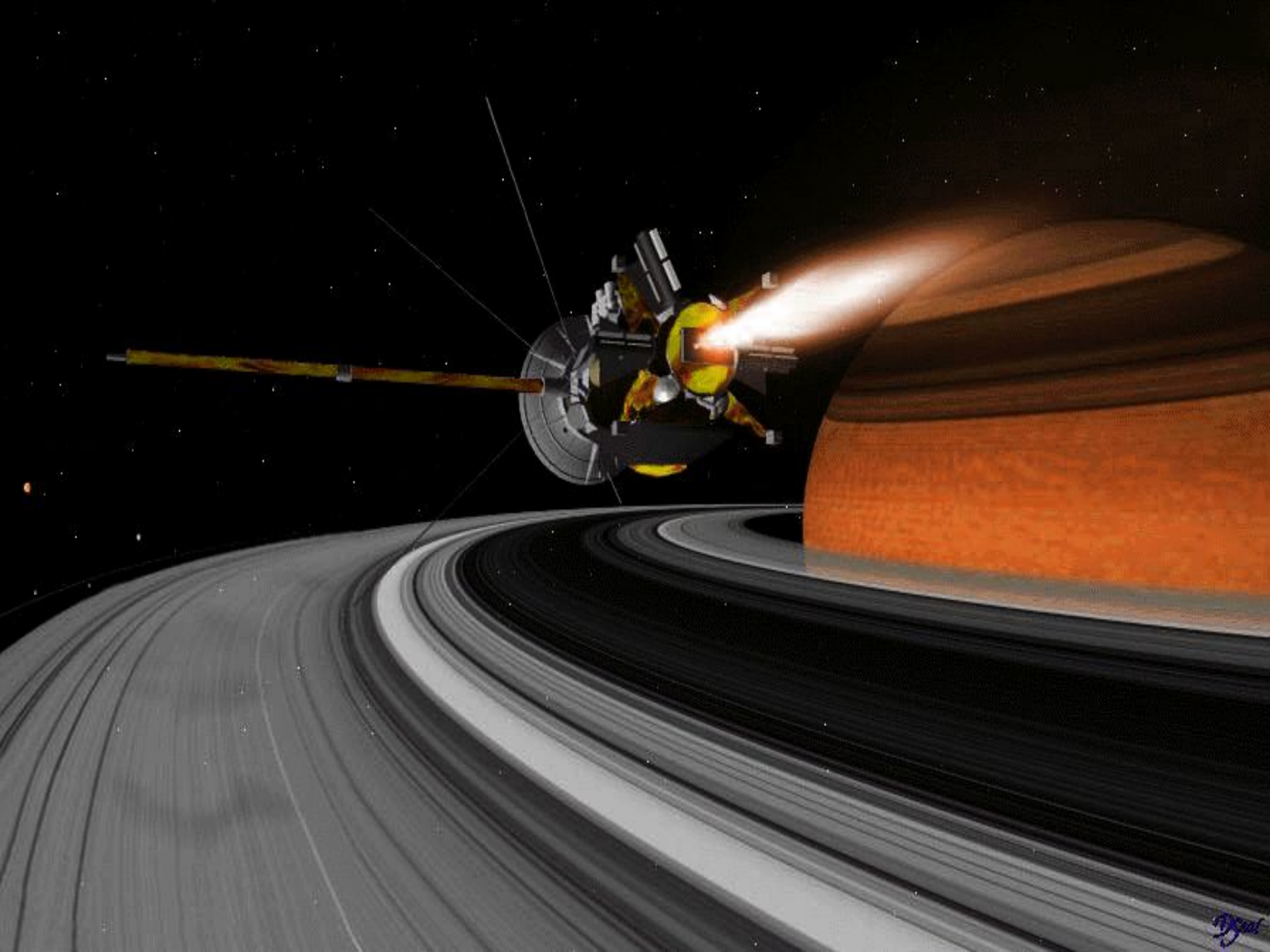


# Исследование



## История открытий, связанных с планетой Сатурн и его спутниками.

ГОД	УЧЕНЫЙ	ОТКРЫТИЕ
1610г	Г. Галилей	Первое телескопическое наблюдение Сатурна. Зарисовано как три звездочки.
1633г		Первая зарисовка Сатурна.
1655г	Г.Х. Гюйгенс	25 марта открывает кольцо Сатурна и первый спутник - Титан.
1671г	Дж. Кассини	Открывает спутник Япет, 23.12.1672г - спутник Рея, 1675г - щель в кольце, в 1684г спутники Тефия и Диона.
1790г	В. Гершель	Определяет период вращения Сатурна.
1837г	И. Ф. Энке	Открывает вторую щель в кольце.



2004



# Общие

Сатурн относится к типу газовых планет: он состоит в основном из газов и не имеет твёрдой поверхности.

Экваториальный радиус планеты равен 60 300 км, полярный радиус — 54 000 км; из всех планет Солнечной системы

Сатурн обладает наибольшим сжатием.

Масса планеты в 95 раз превышает массу

Земли, однако Сатурн имеет одну интересную особенность, плотность его составляет всего  $0,69 \text{ г/см}^3$ , что делает его единственной планетой Солнечной системы, чья средняя плотность меньше плотности воды. Если бы было возможно создать огромный океан, Сатурн смог бы в нем плавать!

Один оборот вокруг оси Сатурн совершает за 10 часов, 34 минуты и 13 секунд.

## ОСНОВНЫЕ ХАРАКТЕРИСТИКИ:

Название:	<b>Сатурн</b>
Диаметр:	<b>120 000 км</b>
Масса:	<b><math>5,7 \cdot 10^{26}</math> кг</b>
Плотность:	<b>690 кг/м<sup>3</sup></b>
Период вращения:	<b>10 часов 40 мин 30 с</b>
Ср расст от Земли:	<b>9,54 а.е.</b>
Период обращения:	<b>29,46 года</b>
Эксцентриситет орбиты:	<b>0,056</b>
Наклон орбиты:	<b>2,5°</b>





## Физические характеристики

Сжатие  $0,097\ 96 \pm 0,000\ 18$

Экваториальный радиус  $60\ 268 \pm 4$  км

Полярный радиус  $54\ 364 \pm 10$  км

Площадь поверхности  $4,27 \times 10^{10}$  км<sup>2</sup>

Объём  $8,2713 \times 10^{14}$  км<sup>3</sup>

Масса  $5,6846 \times 10^{26}$  кг

Средняя плотность  $0,687$  г/см<sup>3</sup>

Ускорение свободного падения на экваторе  $10,44$  м/с<sup>2</sup>

Вторая космическая скорость  $35,5$  км/с

Скорость вращения (на экваторе)  $9,87$  км/с

Период вращения 10 часов 34 минуты 13 секунд плюс-минус 2 секунды

Наклон оси вращения  $26,73^\circ$

Склонение на северном полюсе  $83,537^\circ$

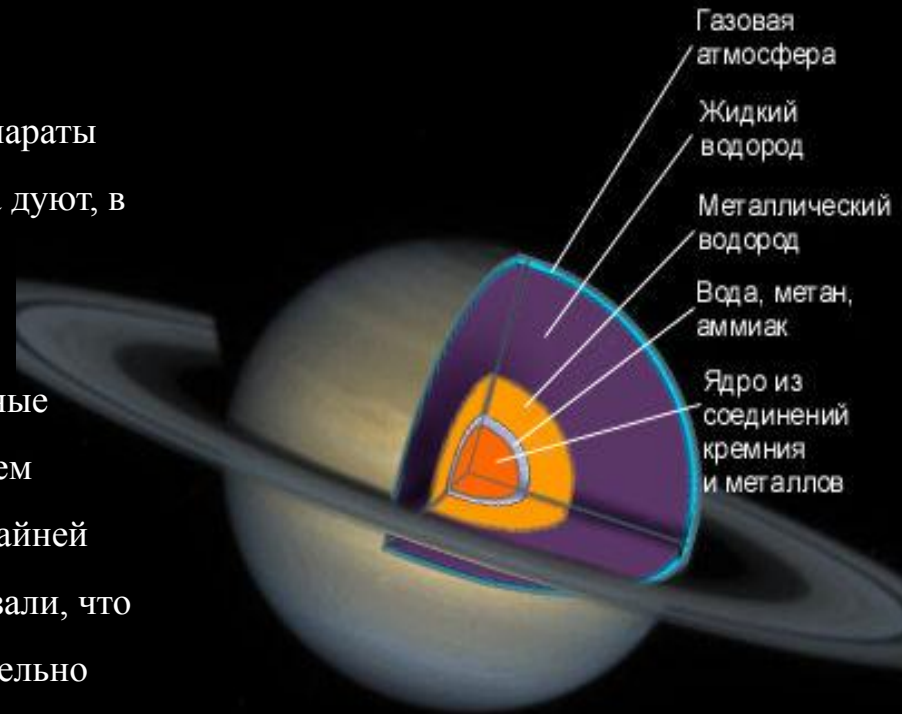
Альbedo  $0,342$  (Бонд)  
 $0,47$  (геом.альbedo)



# АТМОСФЕР

Верхние слои атмосферы Сатурна состоят на 93 % из водорода (по объёму) и на 7 % — из гелия (по сравнению с 18 % в атмосфере Юпитера). Имеются примеси метана, водяного пара, аммиака и некоторых других газов. Аммиачные облака в верхней части атмосферы мощнее юпитерианских.

По данным «Вояджеров», на Сатурне дуют сильные ветра, аппараты зарегистрировали скорости воздушных потоков 500 м/с. Ветра дуют, в основном, в восточном направлении (по направлению осевого вращения). Их сила ослабевает при удалении от экватора; при удалении от экватора появляются также и западные атмосферные течения. Ряд данных указывают, что ветры не ограничены слоем верхних облаков, они должны распространяться внутрь, по крайней мере, на 2 тыс. км. Кроме того, измерения «Вояджера-2» показали, что ветры в южном и северном полушариях симметричны относительно экватора. Есть предположение, что симметричные потоки как-то связаны под слоем видимой атмосферы.



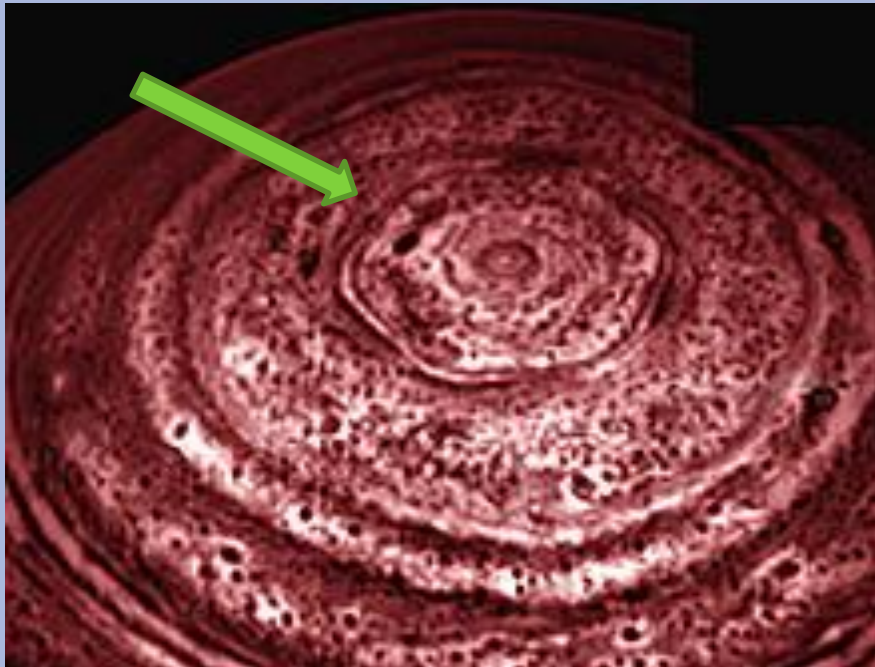


В атмосфере Сатурна иногда появляются устойчивые образования, представляющие собой сверхмощные ураганы. Аналогичные объекты наблюдаются и на других газовых планетах Солнечной системы. Гигантский «Большой белый овал» появляется на Сатурне примерно один раз в 30 лет, в последний раз он наблюдался в 1990 году (менее крупные



Снимок «глаза». Фото «Кассини»

глаз урагана. ураган на Сатурне.



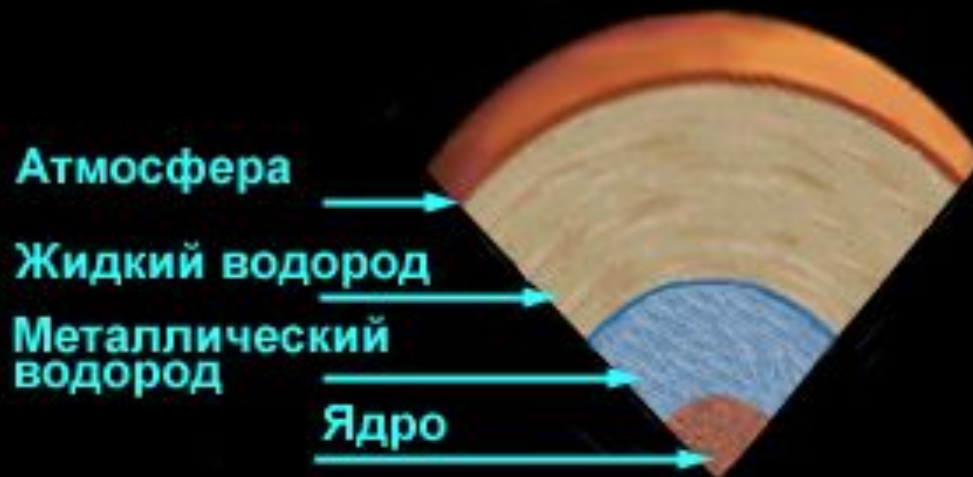
Гексагональное атмосферное образование на северном полюсе Сатурна.

Не до конца понятным на сегодняшний день остаётся такой атмосферный феномен Сатурна, как «Гигантский гексагон». Он представляет собой устойчивое образование в виде правильного шестиугольника с поперечником 25 тыс. километров, которое окружает северный полюс Сатурна.

В атмосфере обнаружены мощные грозовые разряды, полярные сияния, ультрафиолетовое излучение водорода. В частности, 5 августа 2005 космический

# Внутреннее

В глубине атмосферы Сатурна **СТ** растут давление и температура, и водород постепенно переходит в жидкое состояние. На глубине около 30 тыс. км водород становится металлическим (а давление достигает около 3 миллионов атмосфер). Циркуляция электронов в металлическом водороде создаёт магнитное поле (гораздо менее мощное, чем у Юпитера). В центре планеты находится массивное ядро (до 20 земных масс) из тяжёлых материалов — камня, железа и, предположительно, льда.

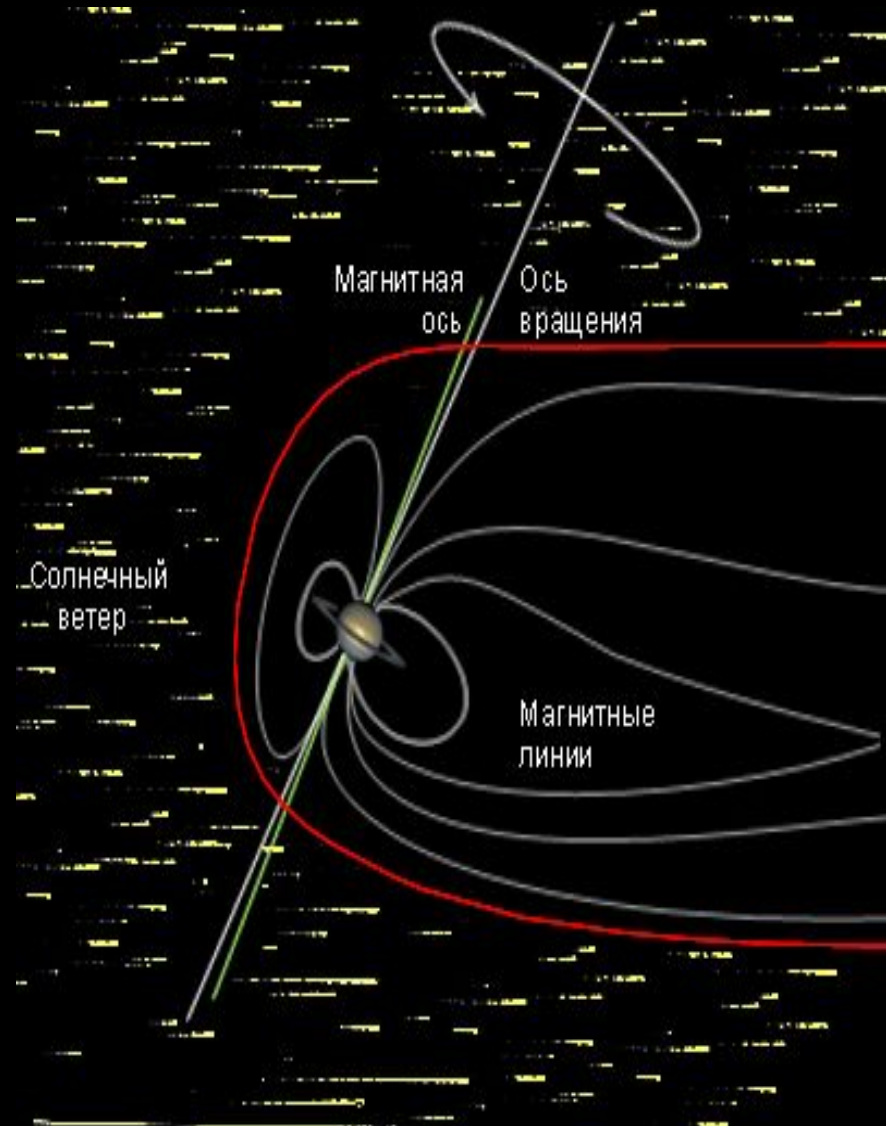


Строение Сатурна

# Магнитосфер

До тех пор, пока первые космические аппараты не достигли Сатурна, наблюдательных данных о его магнитном поле не было вообще, но из наземных радиоастрономических наблюдений следовало, что Юпитер обладает мощным магнитным полем. Об этом свидетельствовало нетепловое радиоизлучение на дециметровых волнах, источник которого оказался больше видимого диска планеты, причем он вытянут вдоль экватора Юпитера симметрично по отношению к диску.

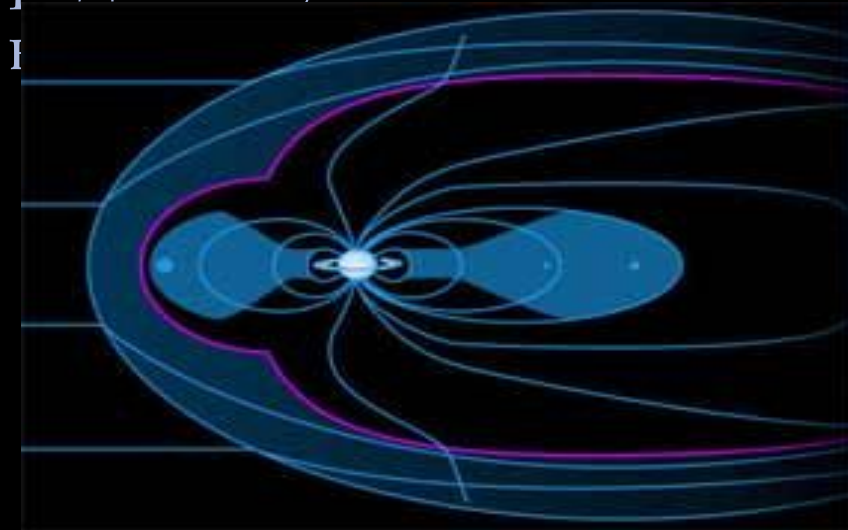
а.



Образование магнитосферы Сатурна.



Поскольку Сатурн весьма сходен с Юпитером по своим физическим свойствам, астрономы предположили, что достаточно заметное магнитное поле есть и у него. Отсутствие же у Сатурна наблюдаемого с Земли магнитно-тормозного радиоизлучения объясняли



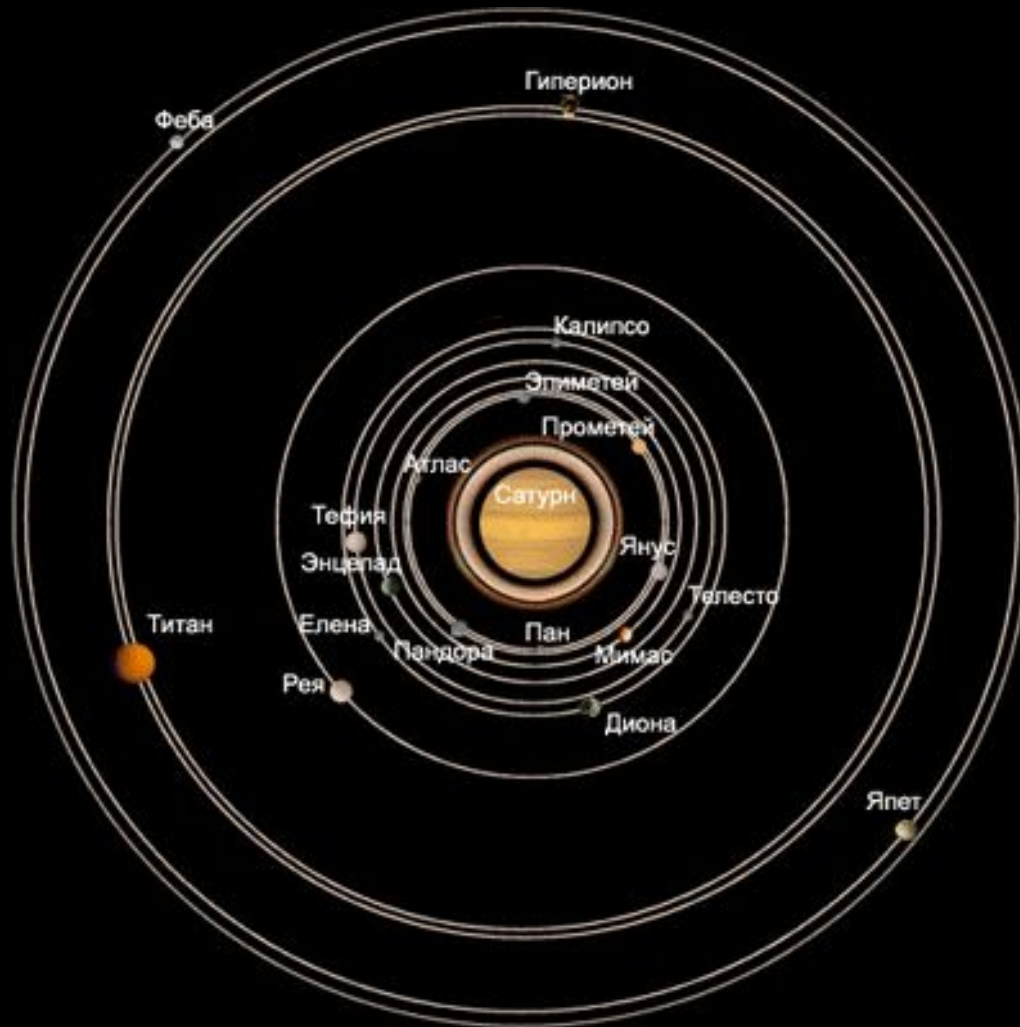
Эти предположения подтвердились. Еще при подлете "Пионера-11" к Сатурну его приборы зарегистрировали в околопланетном пространстве образования, типичные для планеты, обладающей ярко выраженным магнитным полем: головную ударную волну, границу магнитосферы (магнитопаузу), радиационные пояса

Внешняя граница магнитосферы Сатурна.

# СПУТНИЖКИ САТУРНА



По состоянию на февраль 2010г. известно 62 спутника Сатурна. 12 из них открыты при помощи космических аппаратов: Вояджер-1(1980), Вояджер-2 (1981), Кассини (2004—2007). Большинство спутников, кроме Гиперионаи Фебы, имеет синхронное собственное вращение — они повернуты к Сатурну всегда одной стороной. Информации о вращении самых мелких спутников нет.



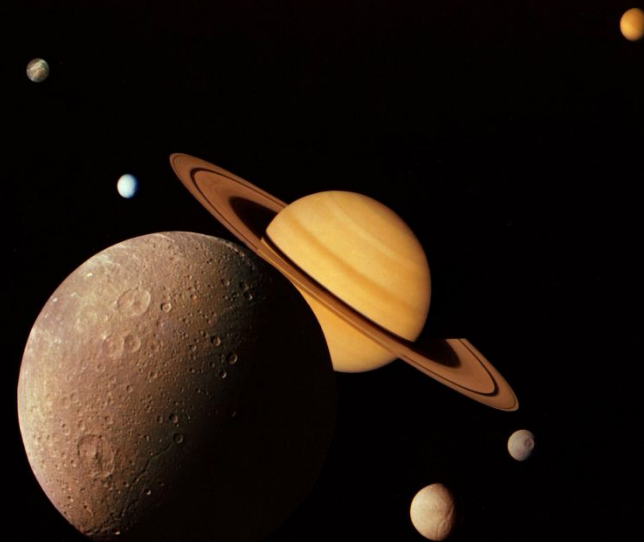


В течение 2006г. команда учёных под руководством Дэвида Джуитта из Гавайского университета, работающих на японском телескопе Субаруна Гавайях, объявляла об открытии 9 спутников Сатурна. Все они относятся к так называемым нерегулярным спутникам, которые отличаются вытянутыми эллиптическими орбитами, и, как полагают, сформировались не вместе с планетами, а захвачены их гравитационным полем.

Всего с 2004 года команда Джуитта обнаружила 21 спутник Сатурна. Крупнейший из спутников — Титан. Учёные предполагают, что условия на этом спутнике схожи с теми, которые существовали на нашей планете 4 миллиарда лет назад, когда на Земле только зарождалась жизнь.



Спутник Сатурна - Феба.



Титан, спутник Сатурна

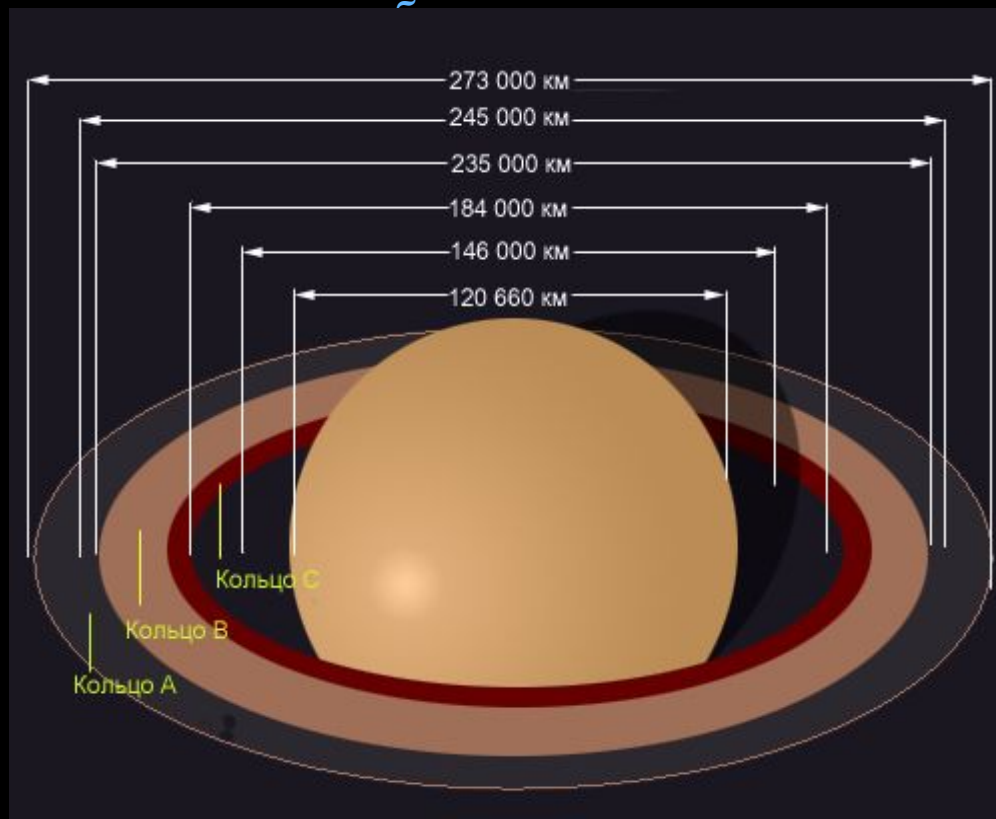


Предполагаемый пейзаж на

# Кольца

## сатурна.

видимы с Земли в небольшой телескоп. Они состоят из тысяч и тысяч небольших твердых частиц из камней и льда, которые вращаются вокруг планеты. Существует 3 основных кольца, названных А, В и С. Они различимы без особых проблем с Земли. Есть и более слабые кольца – D, E, F. При ближайшем рассмотрении колец оказывается великое множество. Между кольцами существуют щели, где нет частиц. Та из щелей, которую можно увидеть в средний телескоп с Земли (между кольцами А и В), названа щелью Кассини. В ясные ночи можно даже увидеть менее заметные щели. Внутренние части колец





## Кольцевая система Сатурна (названия колец и промежутков - "щелей")

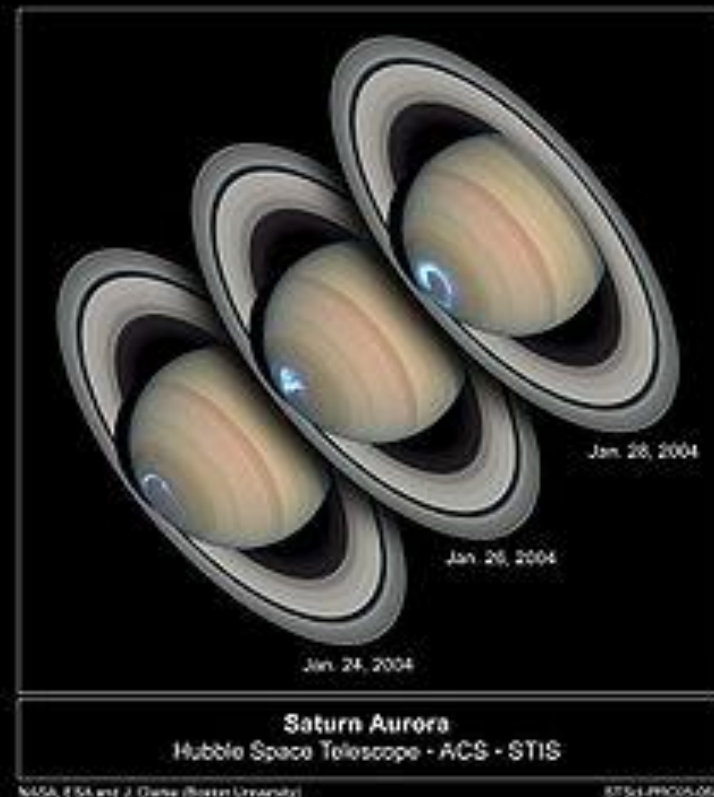
Название	Расстояние от центра планеты в радиусах (км) планеты		Ширина (км)	Толщина (км)	Оптическая глубина	Общая масса (кг)	Альbedo
D	1,11-1,24	67000-74500	7500	?	(0,01)	?	?
C "Креповое кольцо"	1,24-1,52	74500-92000	17500	?	0,08-0,15	$1.1 \times 10^{18}$	0,25
Щель Максвелла	1,45	87500	270				
B	1,52-1,95	92000-117500	25500	(0,1-1)	1,21-1,76	$2.8 \times 10^{19}$	0,65
Щель Кассини	1,95-2,02	117500-122200	4700	?	0,12	$5.7 \times 10^{17}$	0,30
A	2,02-2,27	122200-136800	14600	(0,1-1)	0,70	$6-2 \times 10^{18}$	0,60
Щель Энкеа	2,214	133570	325				
Щель Киллера	2,263	136530	35				
F	2,324	140210	30-500	?	0,01-1	?	?
G	2,75-2,88	165800-173800	8000	100-1000	$10^{-4}-10^{-5}$	$6-23 \times 10^6$	?
E	3-8	180000-480000	300000	(1000)	$10^{-6}-10^{-7}$	?	?

# Интересные факты



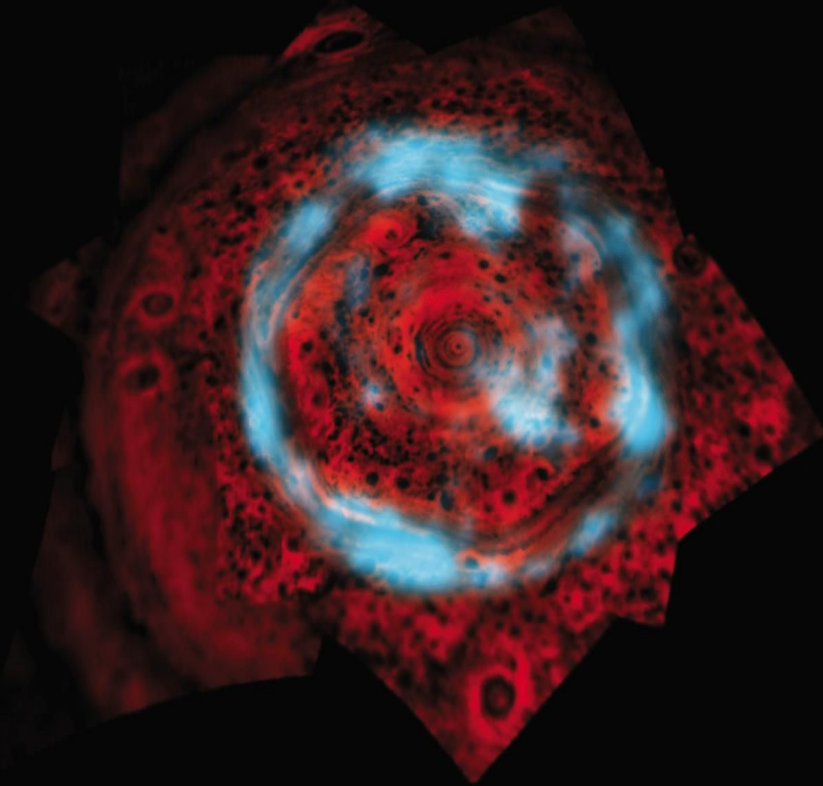


Британские астрономы  
обнаружили в атмосфере  
Сатурна новый тип  
полярного сияния, которое  
образует кольцо вокруг  
одного из полюсов планеты.





Полярные сияния Сатурна вызваны высокоэнергетическим потоком от Солнца, которое охватывает планету. Полярное сияние Сатурна может быть замечено только в ультрафиолетовом свете, создание которого не помогает рассмотреть его с Земли.



Полярное сияние Сатурна аналогично земному - оба связаны с частицами солнечного ветра, которые захватываются магнитным полем планеты как ловушкой и двигаются вдоль силовых линий от полюса к полюсу туда - обратно. В ультрафиолете полярное сияние лучше выделяется на фоне планеты благодаря сильному люминесцентному свечению водорода.

Изучение полярного сияния Сатурна началось более 20 лет назад: «Пионер 11» обнаружил увеличение яркости Сатурна у полюсов в далеком ультрафиолете в 1979г. Пролеты «Вояджер» 1 и 2 мимо Сатурна в начале 1980-х дали общее описание полярного сияния. Эти аппараты впервые промерили магнитное поле Сатурна, которое оказалось очень сильным.

