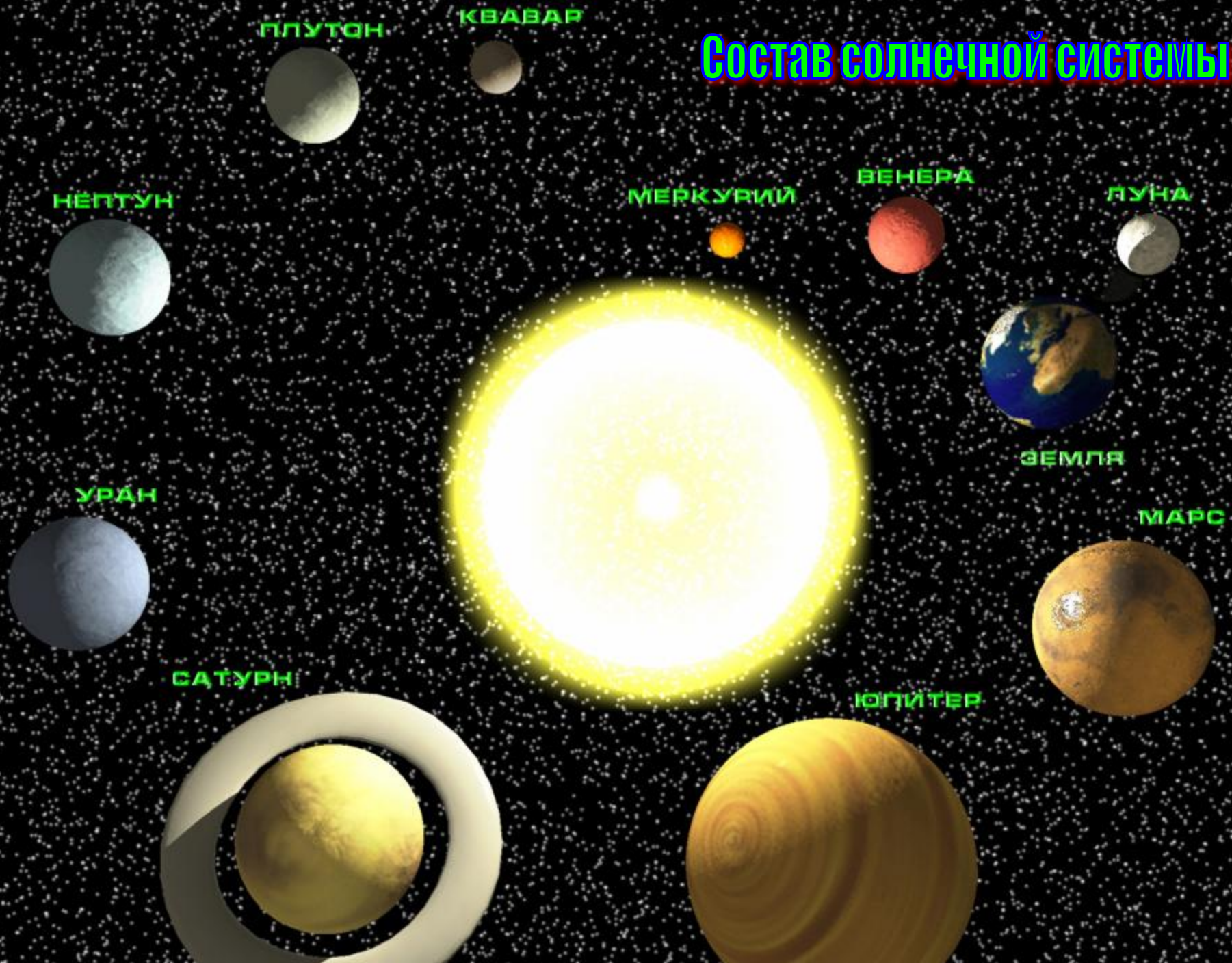


Большие планеты Солнечной системы

Планеты земной группы

Состав солнечной системы



ОРБИТЫ ВНУТРЕННИХ ПЛАНЕТ





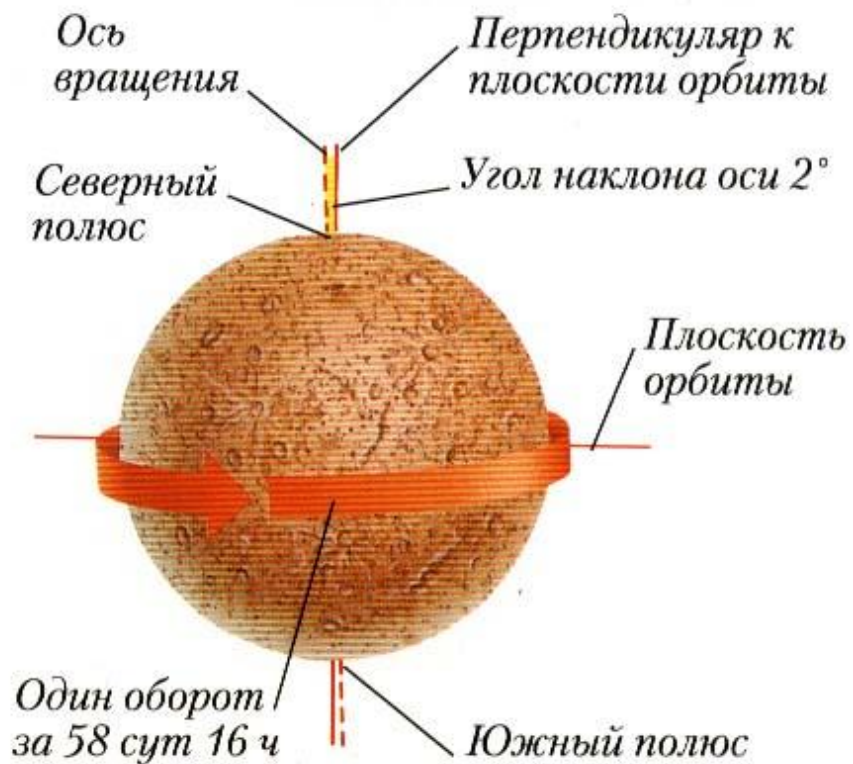
Меркурий

Меркурий - ближайшая к Солнцу планета. Радиус его орбиты составляет в среднем 58 млн.км. Меркурий движется быстрее любой другой планеты (со средней скоростью 48км/с). Период обращения вокруг Солнца 88 суток, период вращения составляет 2/3 периода обращения, т.е. 58,7 суток. Солнечные сутки на Меркурии составляют 176 земных суток.

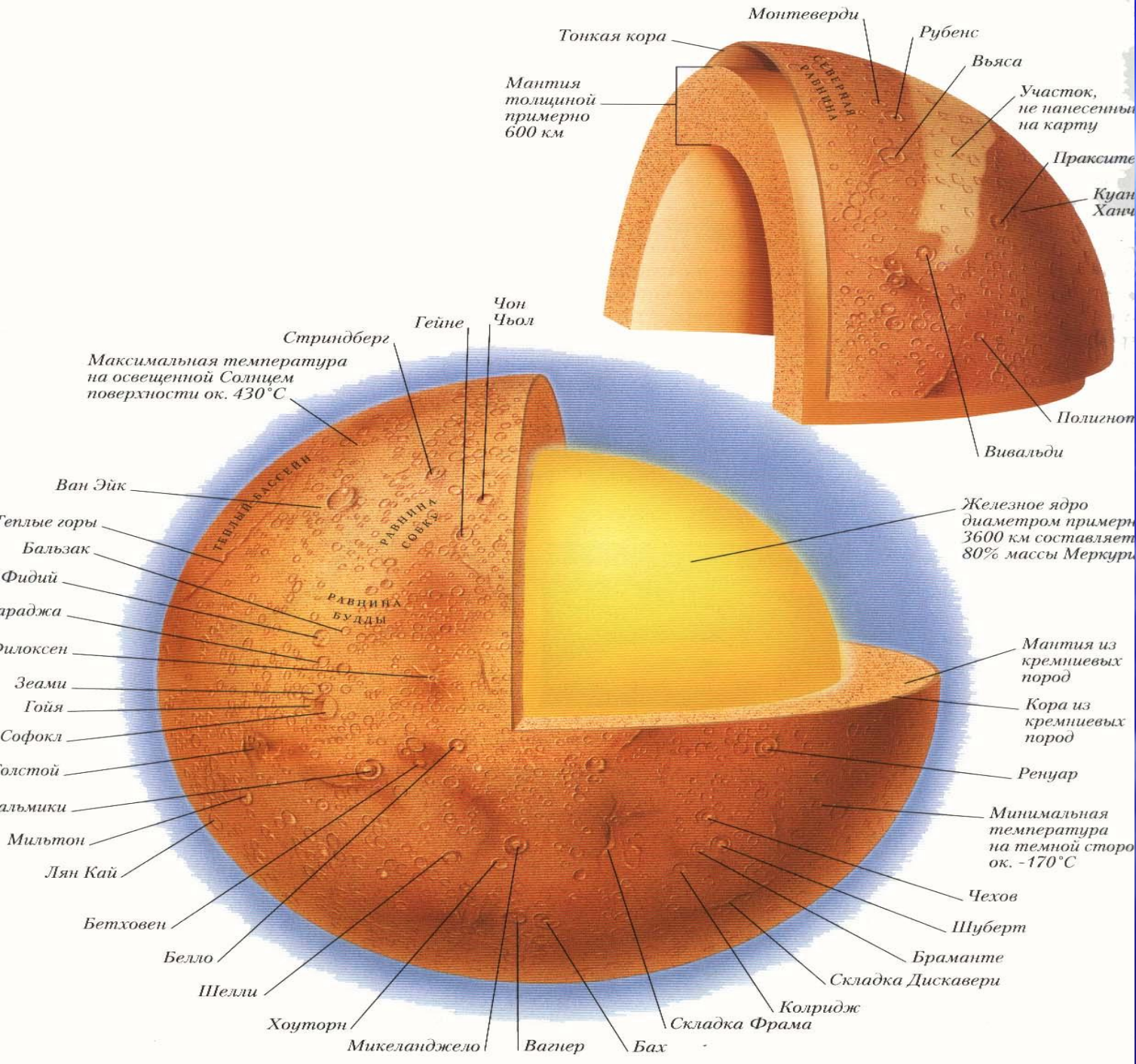
СОСТАВ АТМОСФЕРЫ



ПАРАМЕТРЫ ВРАЩЕНИЯ МЕРКУРИЯ



Сутки на Меркурии делятся около 176 земных, меркурианские день и ночь делятся по 88 земных суток суток.

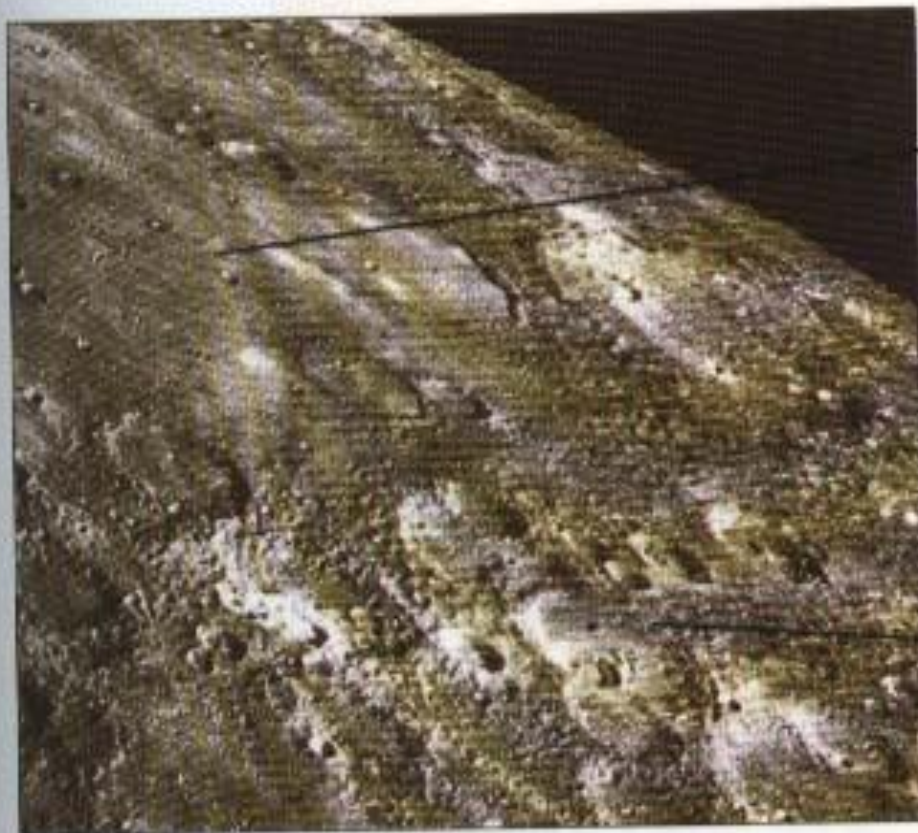


Поверхность и строение Меркурия.

За день его поверхность нагревается до 400С, а за долгую ночь температура падает до -500 С

Поверхность удивительно похожа на лунную

КРАТЕРЫ И РАВНИНЫ ВБЛИЗИ СЕВЕРНОГО ПОЛЮСА МЕРКУРИЯ



*Северная равнина
(ровный участок
с несколькими
молодыми
кратерами)*

*Область со множеством
старых кратеров*



Венера

Венера - вторая после Меркурия планета.

Среди звёзд и других планет ей нет равных по яркости.

Суточные и сезонные изменения температуры на Венере очень малы.



АТМОСФЕРА

СТРОЕНИЕ



СОСТАВ

Диоксид углерода — ок. 96%

Азот — ок. 3,5%

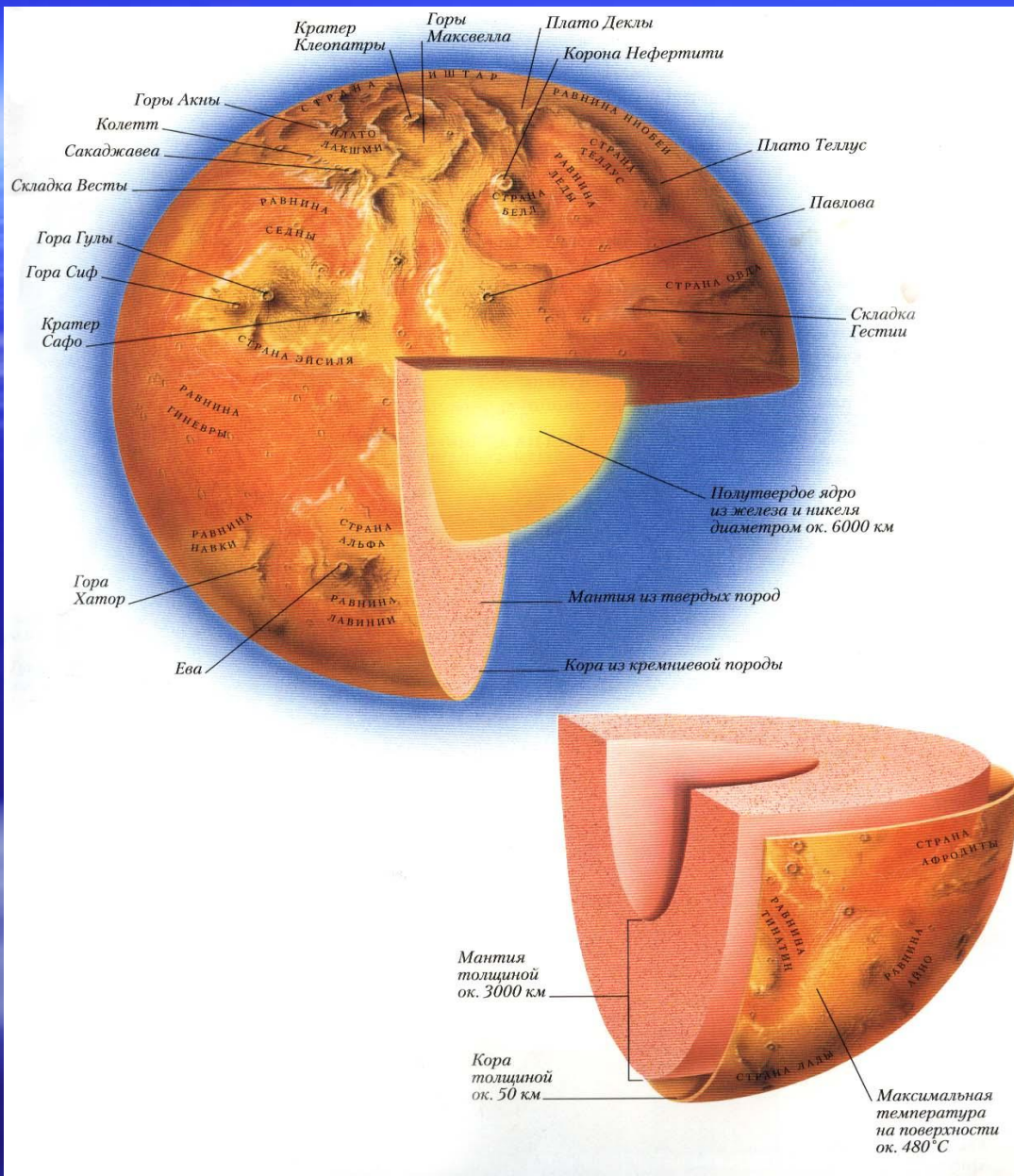


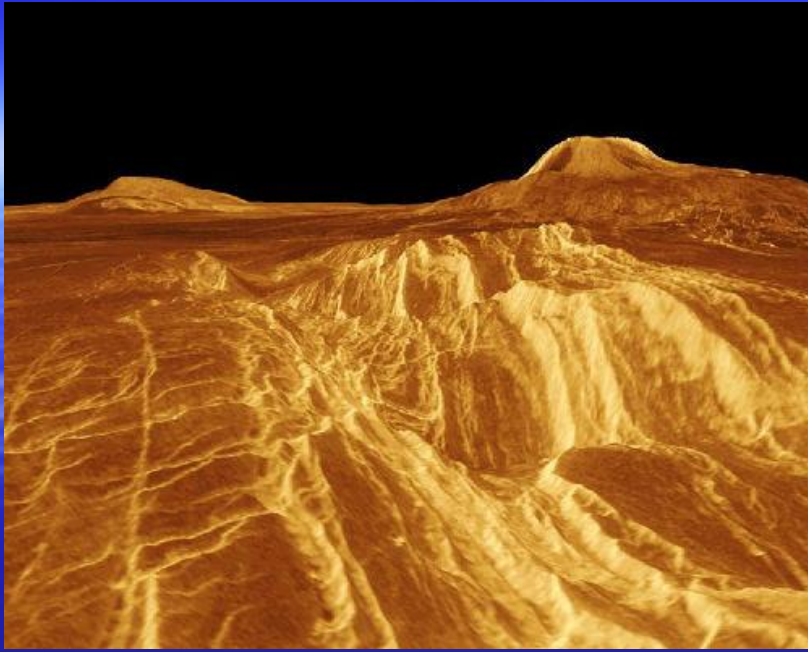
Монооксид углерода, аргон, диоксид серы и водяные пары — ок. 0,5%

Высокая температура, сернистые облака и огромное давление (почти в 90 раз большее чем на Земле) крайне затрудняют исследования Венеры.

Поверхность и внутреннее строение Венеры

Парниковый эффект на Венере гораздо сильнее, чем на Земле, и температура на ее поверхности достигает 470С, больше чем на любой другой планете.



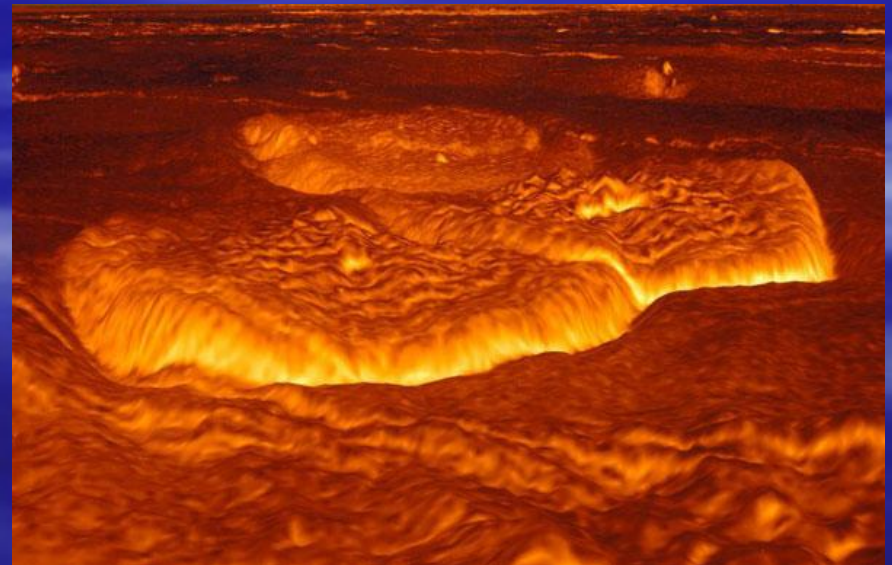


Область Западного Эйтла на Венере.

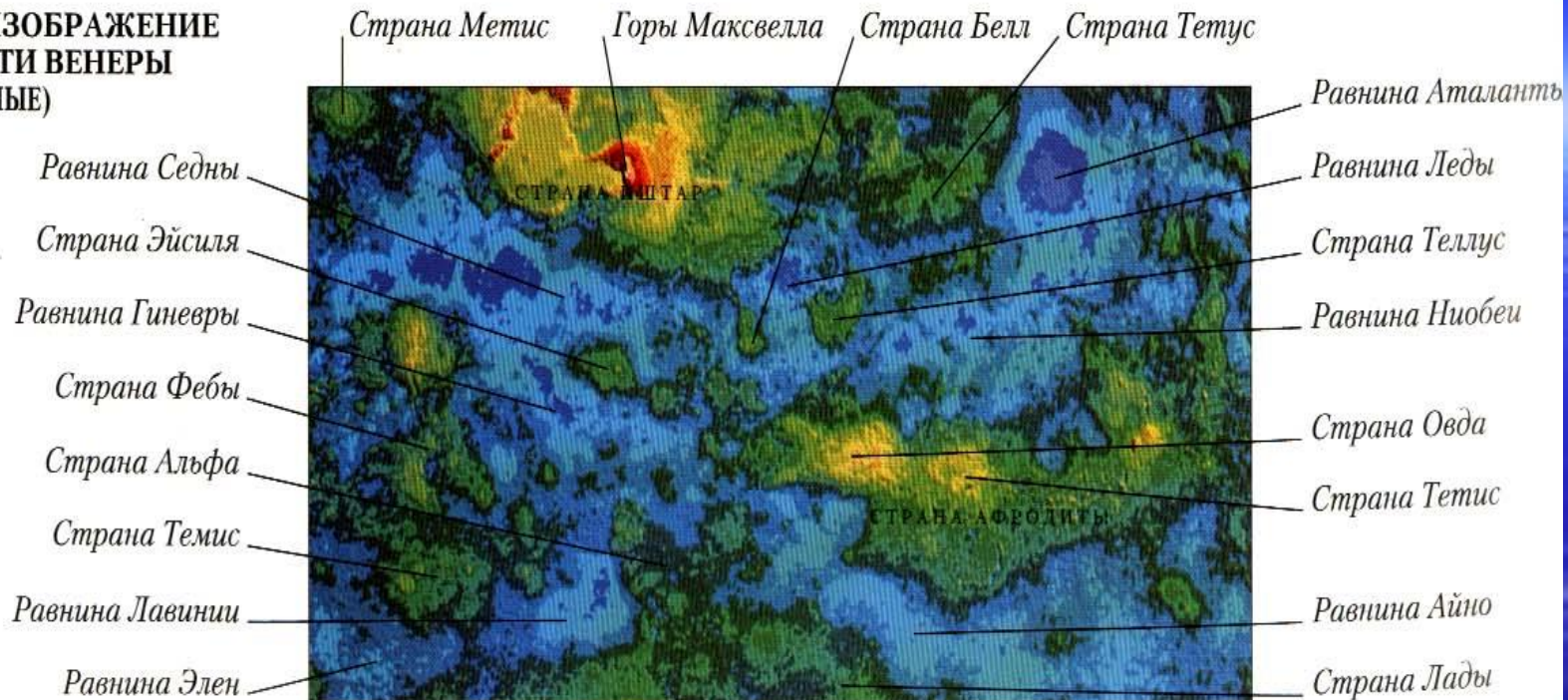
Слева гора Сиф – вулкан , достигающий 2 км высоты.

Компьютерная обработка радиолокационного изображения , переданного с „Магелланом” в 1992 году.

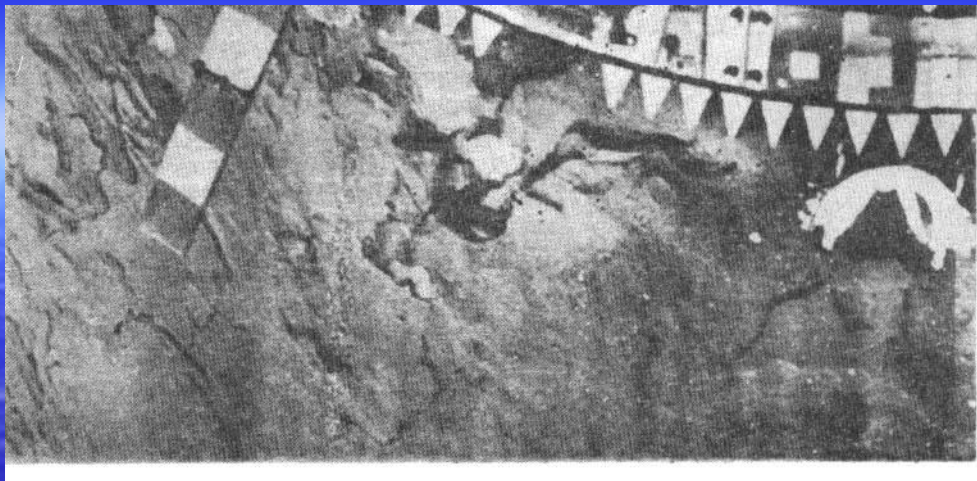
Часть восточного края области Альфа на Венере. Куполообразные холмы возникли в результате подъёма лавы на поверхность планеты .



**РАДАРНОЕ ИЗОБРАЖЕНИЕ
ПОВЕРХНОСТИ ВЕНЕРЫ
(ЦВЕТА УСЛОВНЫЕ)**



Исследования показали, что поверхность планеты оказалась более гладкой, чем у Земли, хотя и на ней найдено несколько горных областей. Самый большой горный район – Иштар – по площади вдвое превышает Тибет.



**Часть панорамы Венеры,
переданной спускаемым аппаратом
„Венера-14”**





Земля

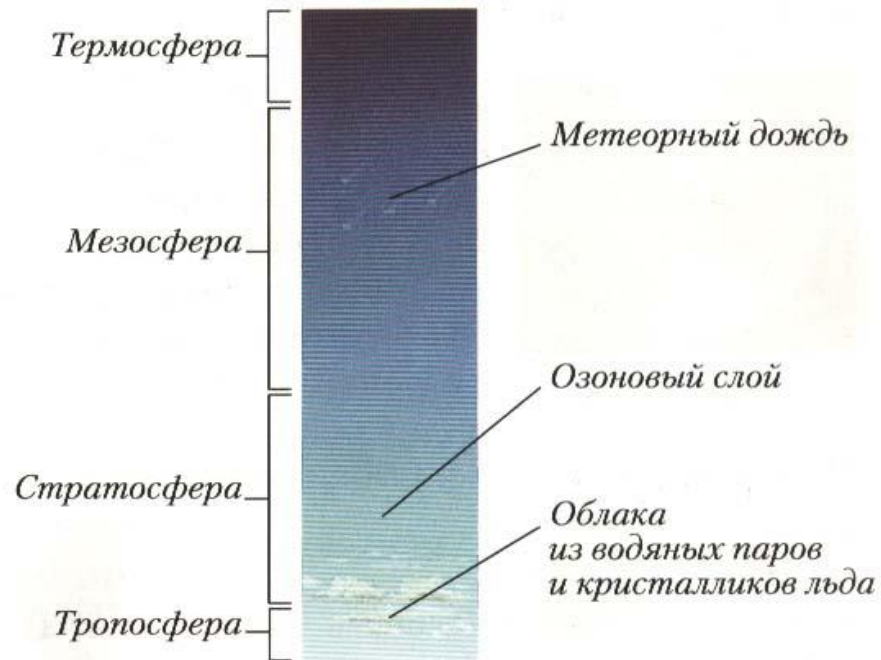
Земля – третья планета от Солнца. Это самая крупная из твердых планет .

Земля обладает уникальной особенностью – на ней есть жизнь.



АТМОСФЕРА

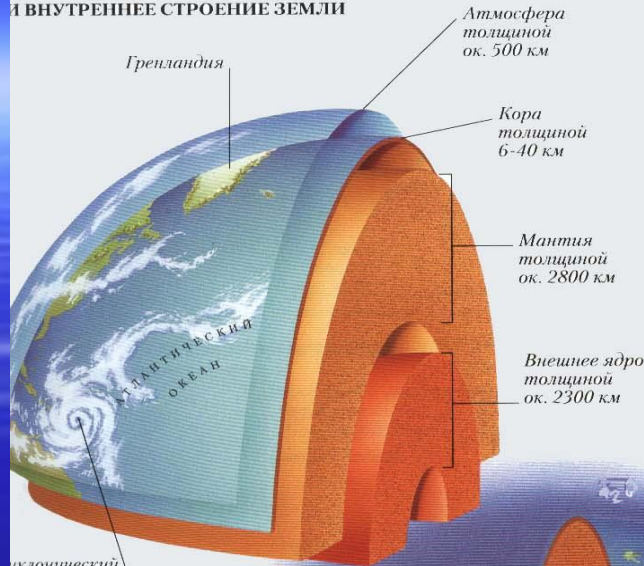
СТРОЕНИЕ



СОСТАВ

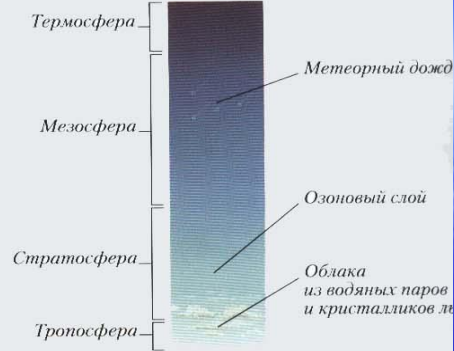


ПОВЕРХНОСТЬ И ВНУТРЕННЕЕ СТРОЕНИЕ ЗЕМЛИ

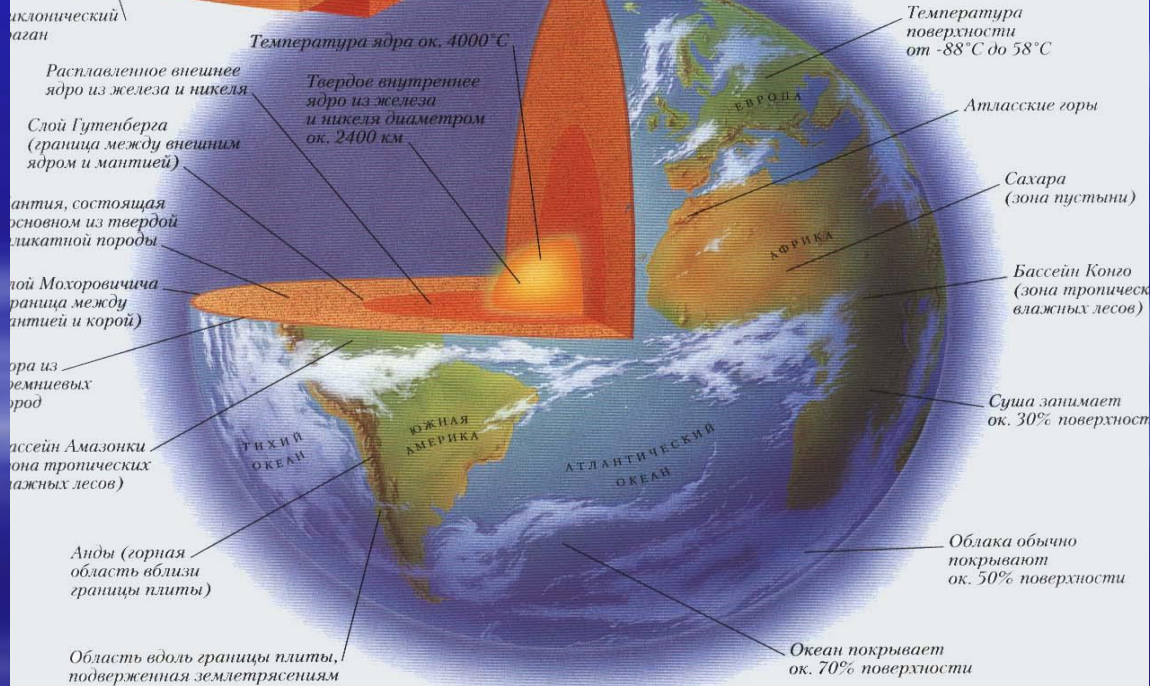
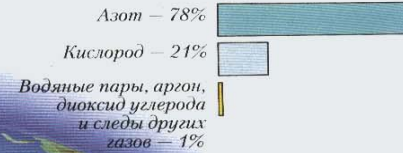


АТМОСФЕРА

СТРОЕНИЕ



СОСТАВ

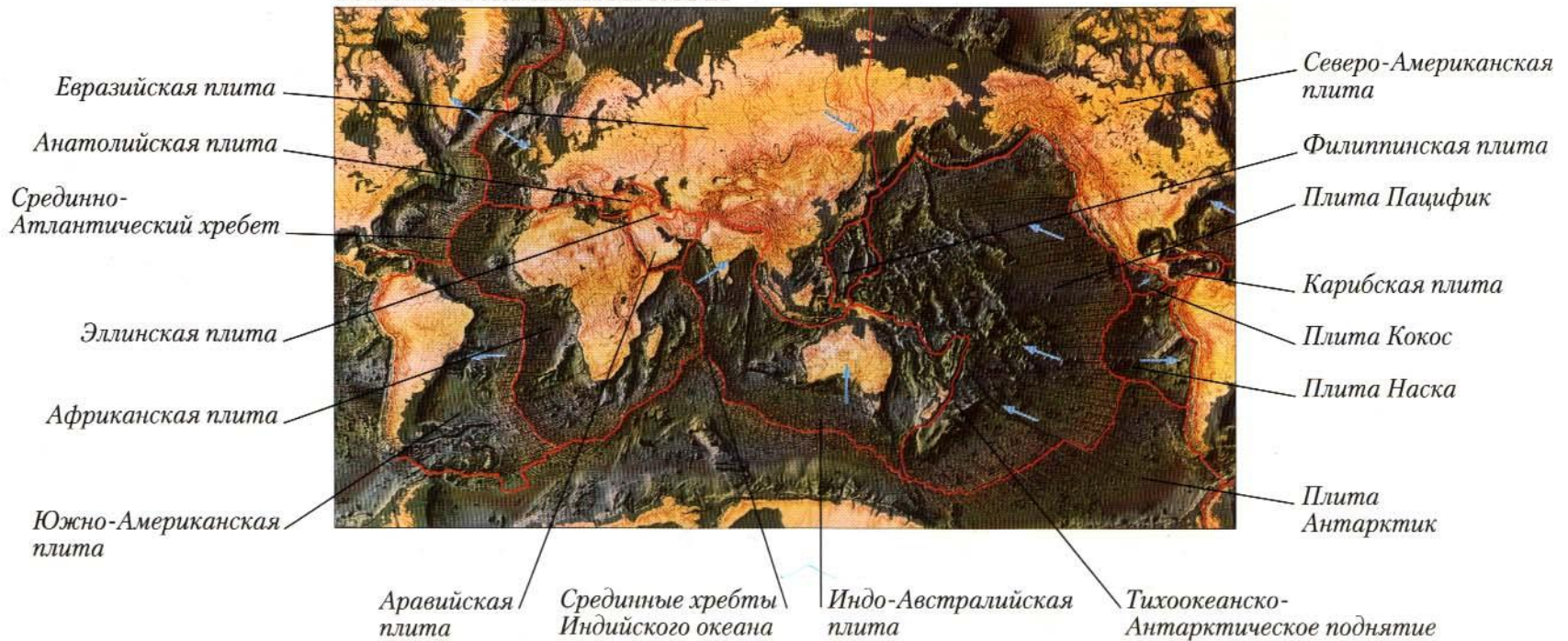


**ВИД НА ЗЕМЛЮ СО СПУТНИКА
(АТМОСФЕРА НЕ ПОКАЗАНА)**



70% Земной поверхности покрыто водой, не встречающейся в жидком состоянии ни на одной другой планете, кроме Земли.

ТОПОГРАФИЯ ЗЕМНОЙ КОРЫ





Луна

Луна – единственный естественный спутник Земли.

Она больше спутников или лун других планет.

Луна – практически лишена атмосферы и магнитного поля.

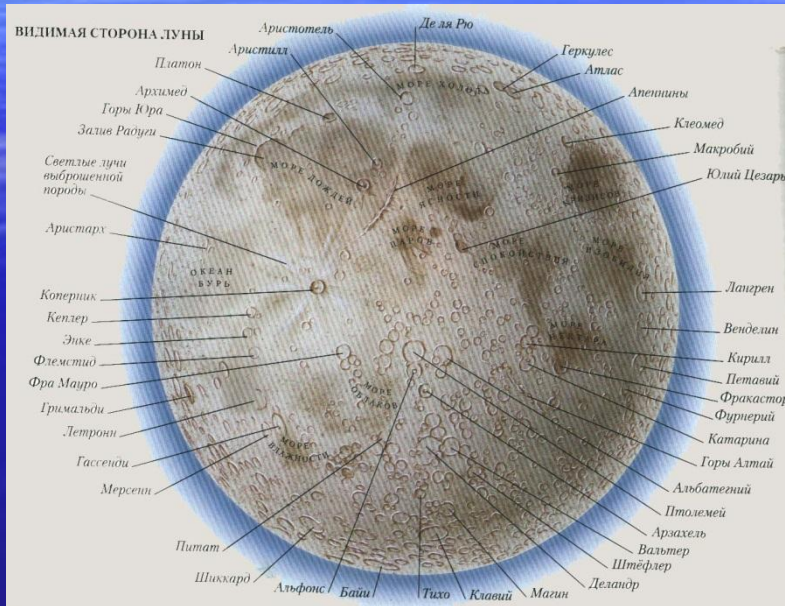
Она - самый удобный объект для изучения астрономами.

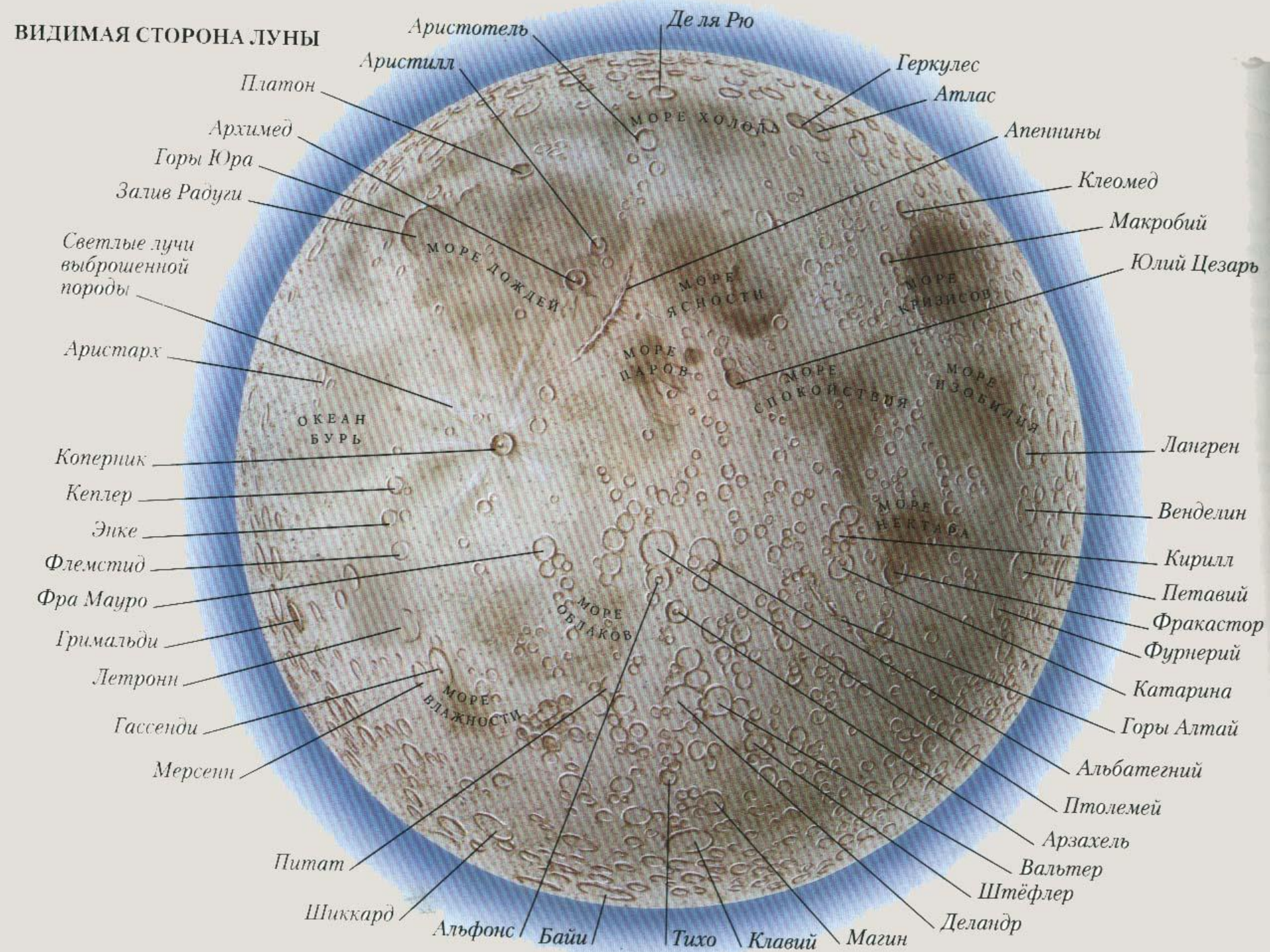


Фазы Луны



Около 60% поверхности Луны представляют собой обширные, светлые неровные и гористые области их еще называют материками. Вершины наиболее высоких гор поднимаются до 9 км. Горные хребты и материки окружают более темные крупные области лунной поверхности, называют морями. Темная окраска морей связана с содержанием в (морских) базальтах темного минерала – ильменита

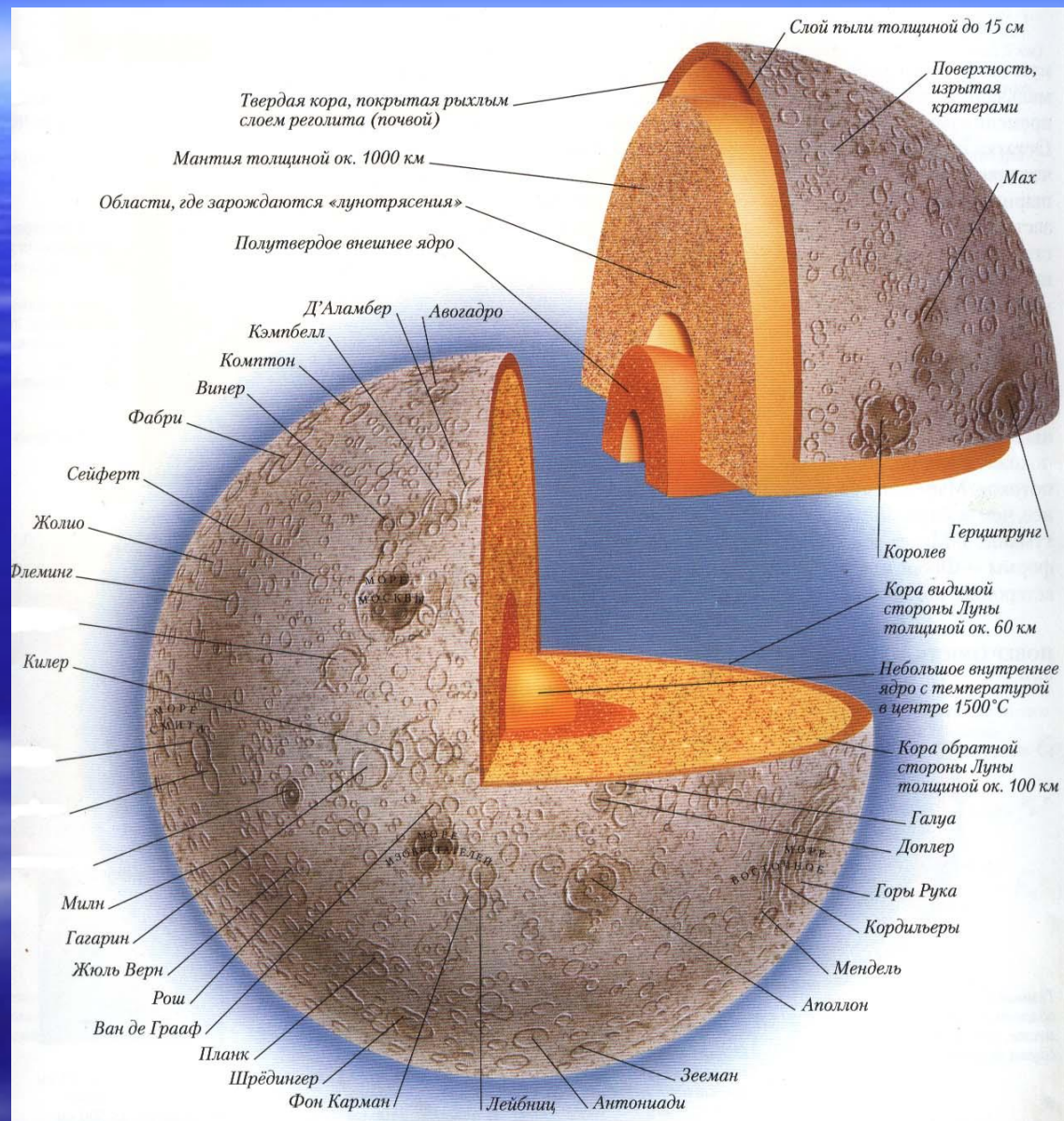




ВИДИМАЯ СТОРОНА ЛУНЫ

- Аристотель
- Де ля Рю
- Геркулес
- Аристилл
- Платон
- Атлас
- Архимед
- Апеннины
- Горы Юра
- Клеомед
- Залив Радуги
- Макробий
- Светлые лучи выброшенной породы
- Юлий Цезарь
- Аристарх
- Море Холода
- Море Дождей
- Море Ясности
- Море Кризисов
- Океан Бурь
- Море Паров
- Море Спокойствия
- Море Изобилия
- Коперник
- Кеплер
- Энке
- Флемстид
- Море Нептара
- Фра Мауро
- Море Облаков
- Гримальди
- Море Влажности
- Лангрен
- Летрони
- Гассенди
- Мерсени
- Венделин
- Кирилл
- Петавий
- Фракастор
- Фурниерий
- Катарина
- Горы Алтай
- Альбатегний
- Птолемей
- Питат
- Шиккард
- Альфонс
- Байи
- Тихо
- Клавий
- Магин
- Деландр
- Арзахель
- Вальтер
- Штёфлер

Обратная сторона Луны



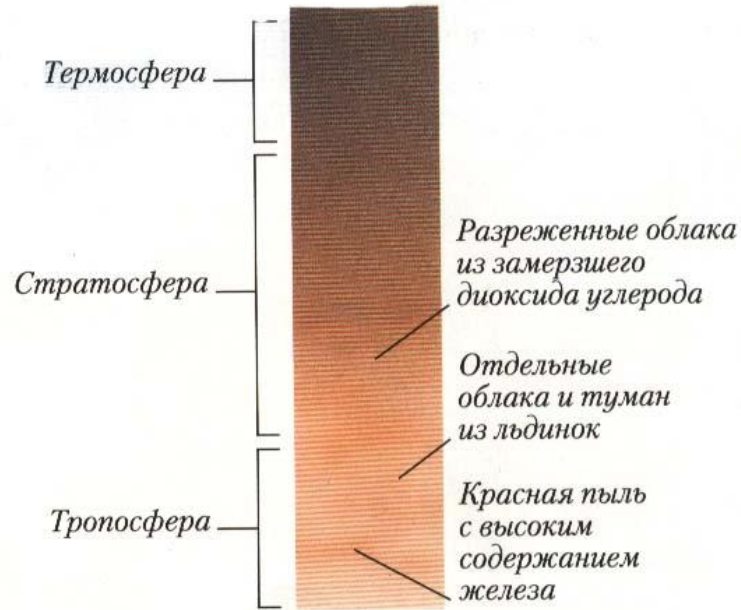
Марс

Марс – четвертая и самая дальняя от Солнца из внутренних планет. Древние египтяне называли ее Красной планетой. В наши дни журналисты прозвали Марс «Бермудским треугольником» Солнечной системы: слишком часто космические миссии, направляющиеся к нему, заканчиваются неудачами. У Марса так же есть две крошечных луны неправильной формы – Фобос и Деймос. Это возможно, бывшие астероиды, когда-то захваченные гравитацией Марса.



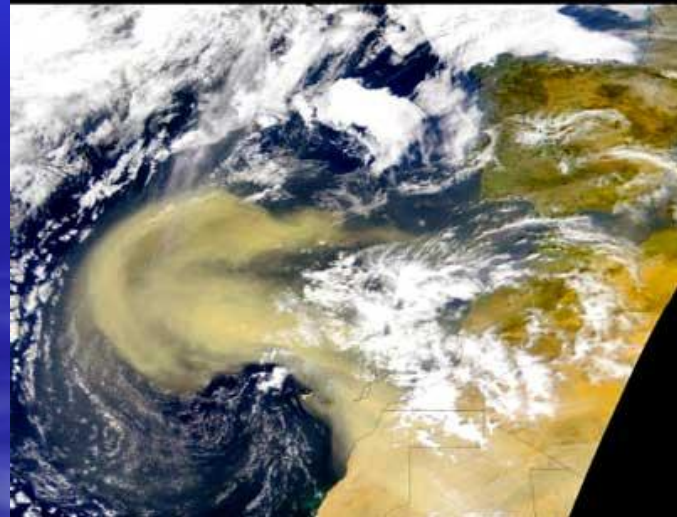
АТМОСФЕРА

СТРОЕНИЕ



СОСТАВ

Диоксид углерода — ок. 95%	
Азот — ок. 2,7%	
Аргон — ок. 1,6%	
Кислород, монооксид углерода и водяные пары — ок. 0,7%	



Атмосфера Марса в сотни раз разреженнее земной, помимо углекислого газа, в её состав входит азот и немного водяных паров. Сильные перепады температуры на планете иногда приводят к возникновению ураганных ветров и пылевых бурь, при которых пыль и песок поднимаются на много км над поверхностью. Это – типичные Марсианские явления.

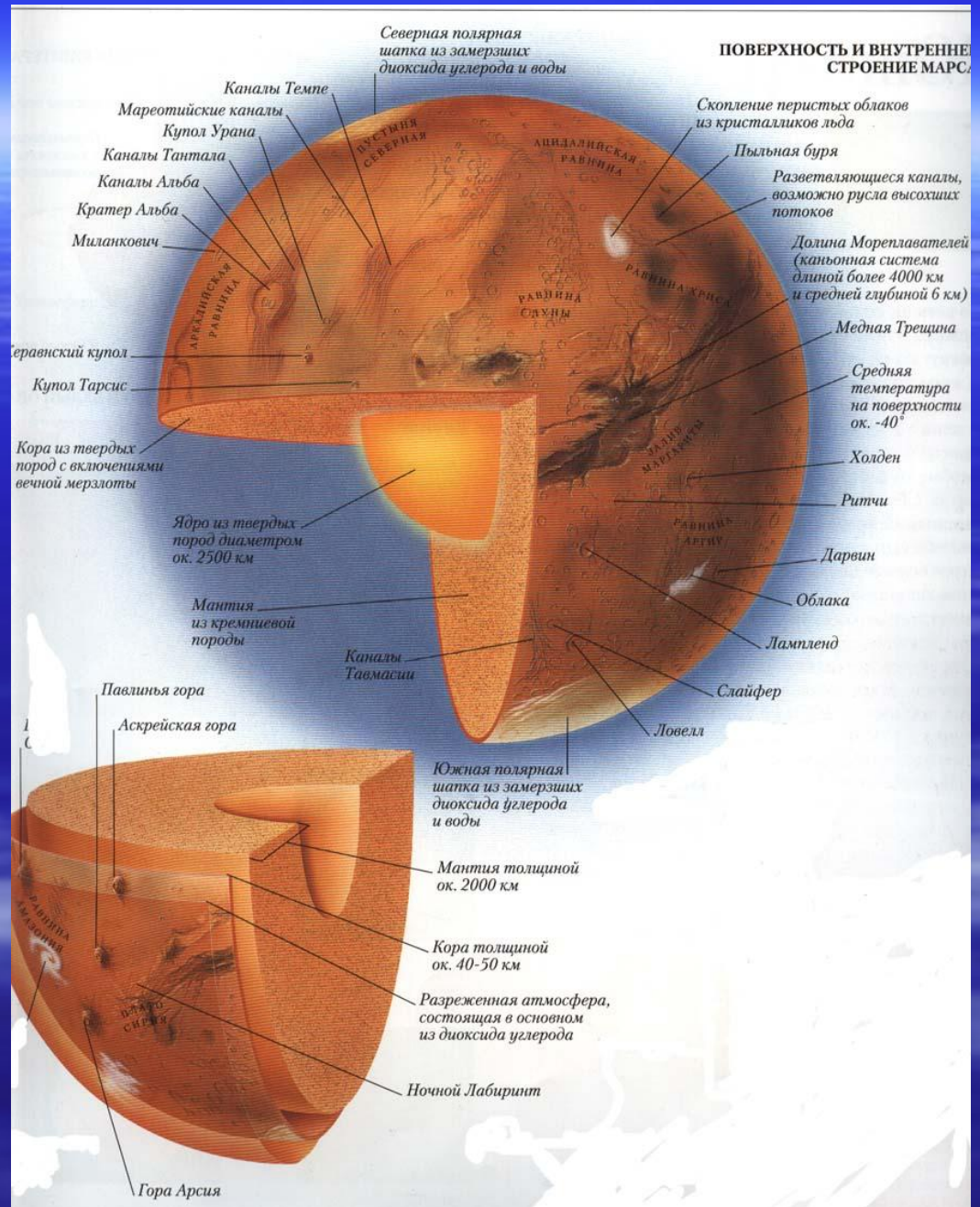
Шапки Марса



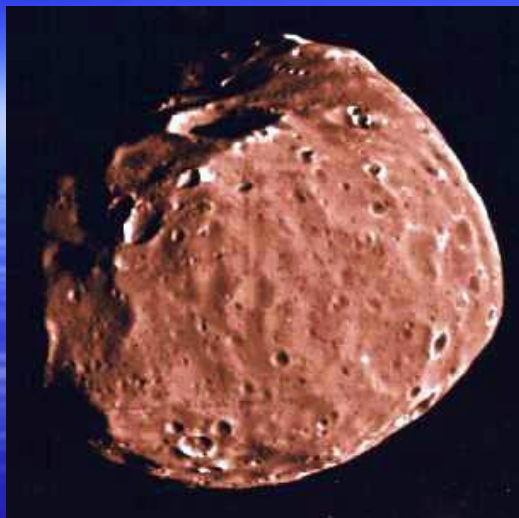
На поверхности Марса отсутствуют открытые водоёмы, но как предполагают ученые, вода на Марсе должна быть в виде льда – полярные шапки.

Рельеф полярных областей Марса формировался и ныне формируется за счёт процессов, связанных с изменениями полярных шапок. От обоих полюсов на сотни километров к экватору тянутся нагромождения осадочных пород толщиной 4—6 км на севере и 1—2 км на юге. Их поверхность изрезана трещинами и обрывами. Трещины закручиваются вокруг полюсов: против часовой стрелки на северном полюсе и по часовой стрелке на южном. Нагромождения имеют слоистую структуру, что, вероятно, объясняется периодическими изменениями климата Марса.

Поверхность и строение Марса



Луны Марса Фобос и Деймос



Фобос и Деймос представляют собой каменные глыбы неправильной формы, с хорошо заметными следами ударов метеоритов. Оба спутника всегда повернуты к Марсу одной стороной.

Фобос – диаметр: 22 км

Среднее расстояние от планеты: 9400 км. Скорость его обращения столь велика, что один оборот он совершает за треть марсианских суток. Из-за этого Фобос восходит на западе, а заходит на востоке. Сильное приливное трение уменьшает энергию его движения, и спутник медленно приближается к планете.

Деймос – диаметр: 13 км
Среднее расстояние от планеты: 23500 км.

