



Венера

Подготовили: Камалыгина Д.,
Муратова Н.,
Богданова Ю.

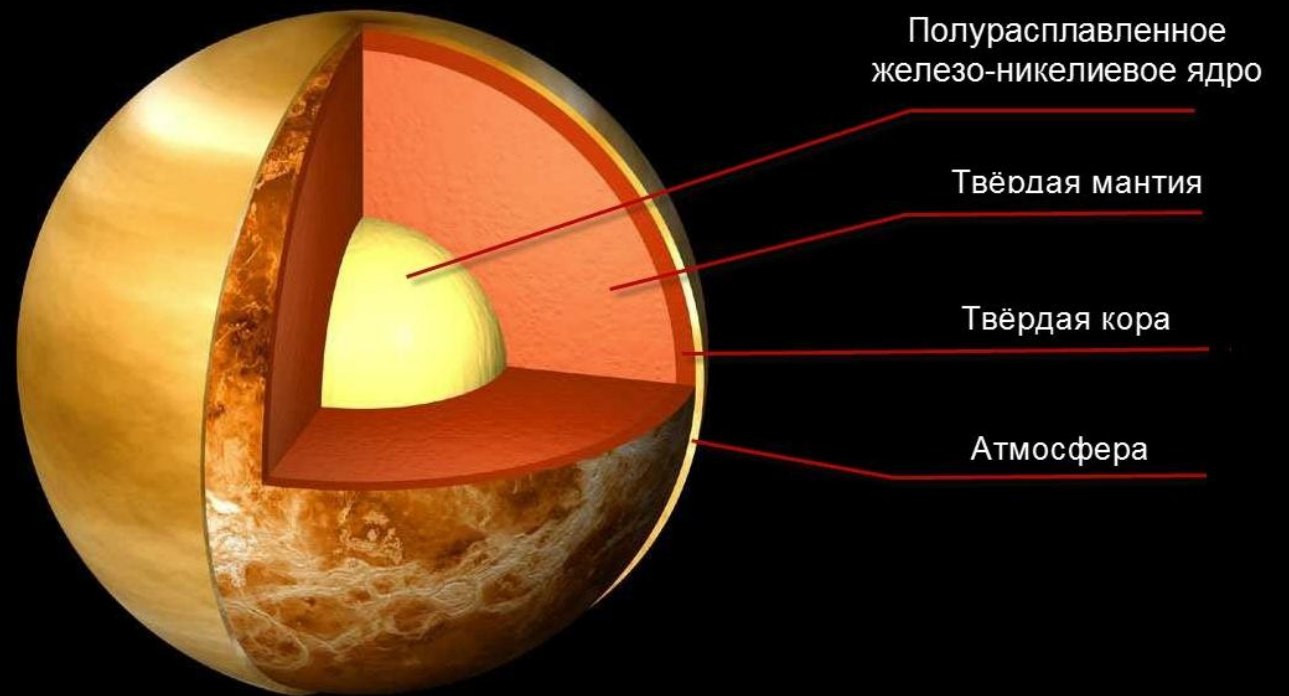
Основные физические параметры

- Среднее расстояние от Солнца - 0,72 а.е. (108 млн км);
- Совершает один оборот вокруг Солнца за 224,7 дней и за 243 земных дня вокруг своей оси;
- На Венере не существует смены сезонов. На это влияет ось вращения, наклон которой равен 177° ;
- Средний диаметр - 12 102 км;
- Масса - $4,86 \cdot 10^{24}$ кг;
- Средняя плотность - $5,24 \text{ г/см}^3$;
- Средняя температура на планете – 463°C ;
- Атмосфера Венеры на 96% состоит из углекислого газа. Менее 4% приходится на долю азота; кроме того, обнаружены примеси аргона, кислорода, воды, хлорводорода и фторводорода;
- Венера не имеет магнитного поля. Причина его отсутствия не ясна, но, вероятно, связана с медленным вращением планеты

Строение планеты

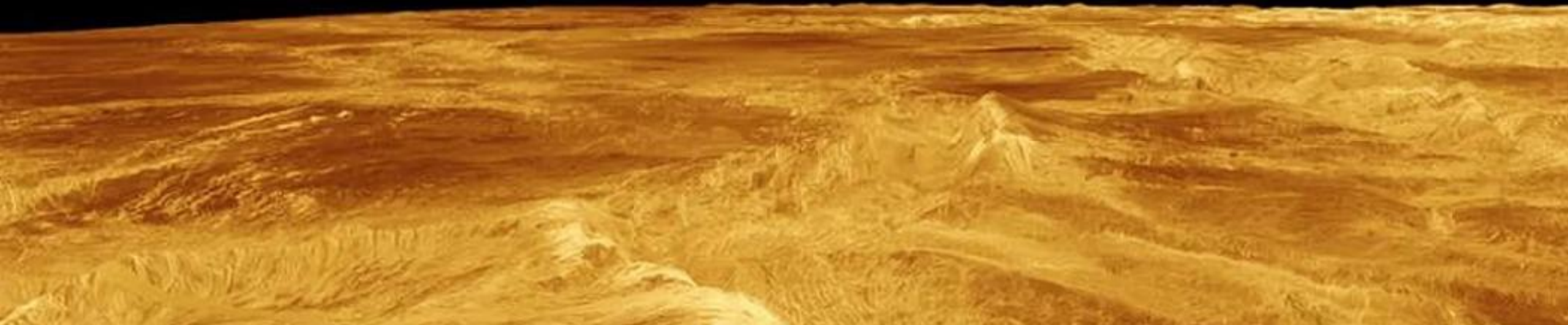
Венера состоит из трех оболочек:

- тонкая кора (толщиной примерно 14 - 16 км и плотностью $2,7\text{г/см}^3$);
- мантия из расплавленного силиката;
- твердое железное ядро, где нет перемещения жидких масс, что и ведет к очень маленькому магнитному полю

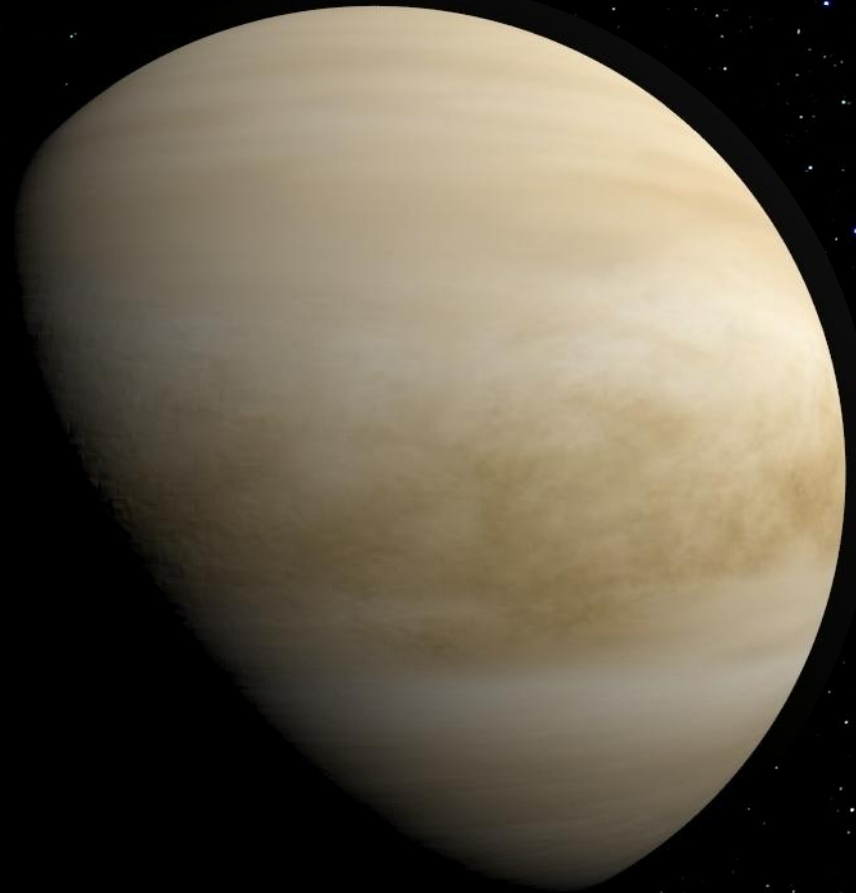


Особенности рельефа

- 85% поверхности - это равнины
- Возвышенности составляют 10%
- Самые большие возвышения - это плато Иштар и плато Афродита
- Самая высокая гора - Максвелл на плато Иштар, достигающая высоты 12 км



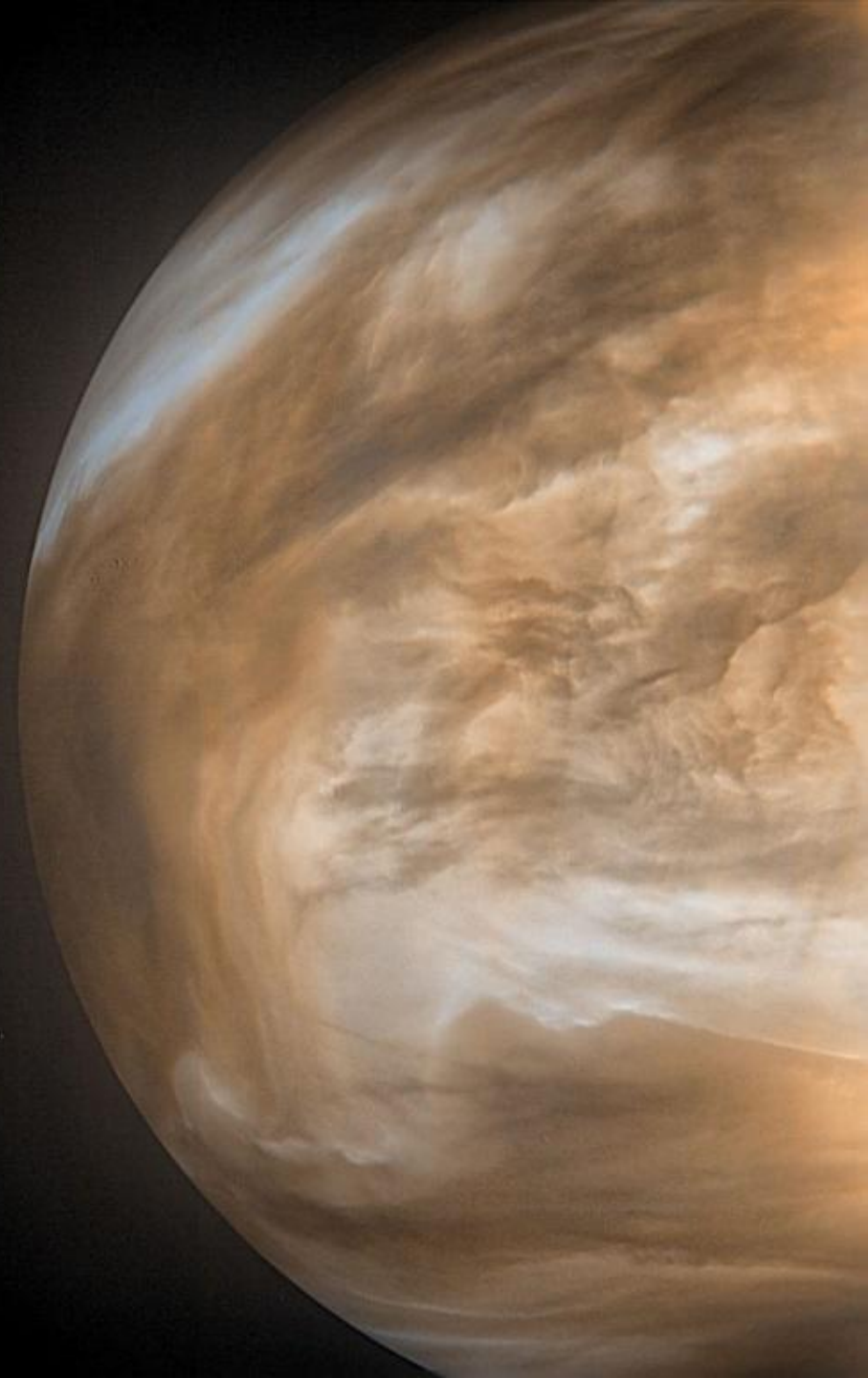
Климат



- Благодаря мощному парниковому эффекту и наклону оси к плоскости орбиты климат и погода Венеры практически не претерпевают изменений по всей площади планеты
- Особенностью климата являются ветры, движение которых осуществляется согласно направлению вращения планеты
- Скорость ветра в средних широтах на высоте около 50 км достигает более 100 м/с

Спутники

- Венера, наряду с Меркурием, является планетой, не имеющей естественных спутников
- В XIX веке существовала гипотеза, что в прошлом спутником Венеры был Меркурий, который впоследствии был ею «потерян»



Наблюдение с Земли

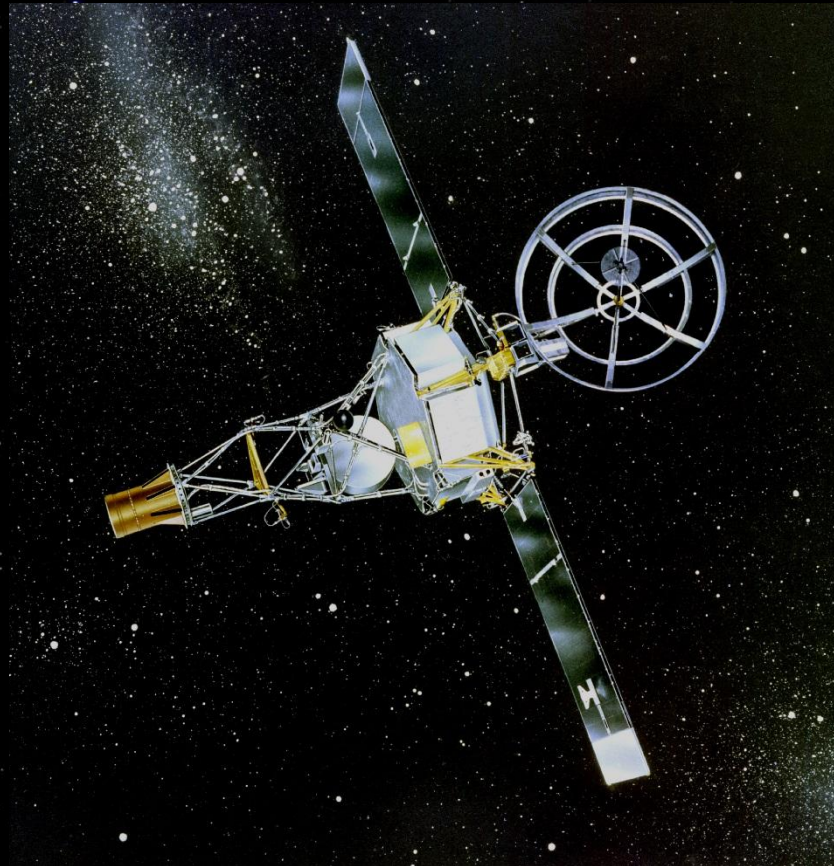


- Венеру можно увидеть невооруженным взглядом в утренние и вечерние часы в виде самой яркой звезды небосклона
- Планета находится на небольшом расстоянии от Солнца и далеко от него не удаляется
- В Северном полушарии ее наблюдают в восточной части небосклона
- Весной видимая длительность увеличивается до полуночи
- Если планета находится высоко над горизонтом, то вы будете наблюдать ее без особых усилий

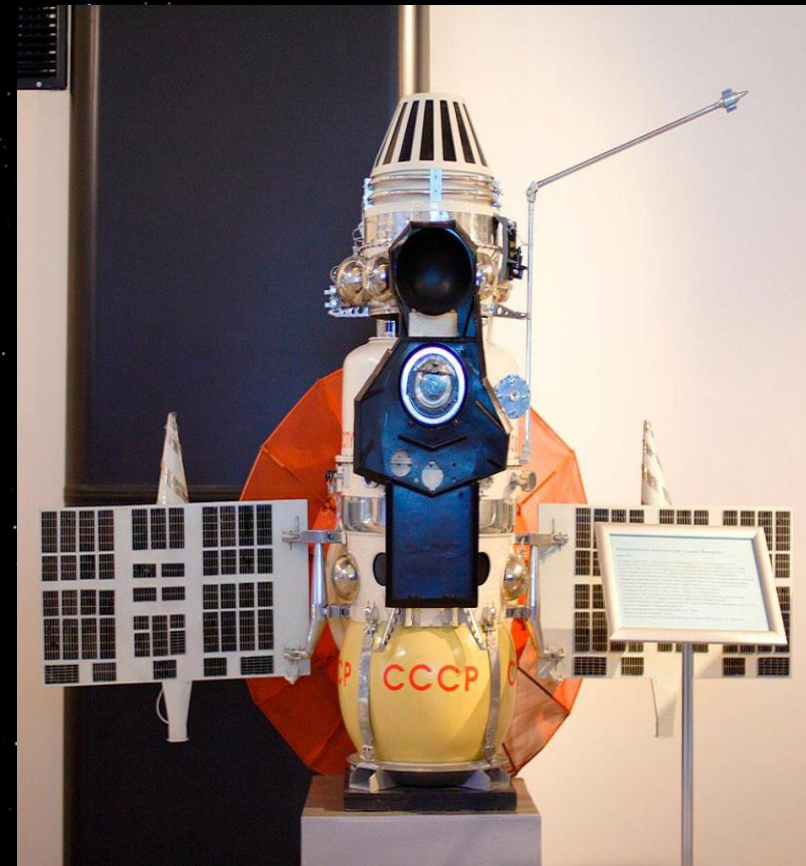
Изучение Венеры



Венера-1



Mariner-2



Венера-4

Изучение Венеры



ВЕНЕРА-9 22.10.1975 ОБРАБОТКА ИППИ АН СССР 28.2.1976



ВЕНЕРА-10 25.10.1975 ОБРАБОТКА ИППИ АН СССР 28.2.1976



ВЕНЕРА-13 ВЕНЕРА-13-А