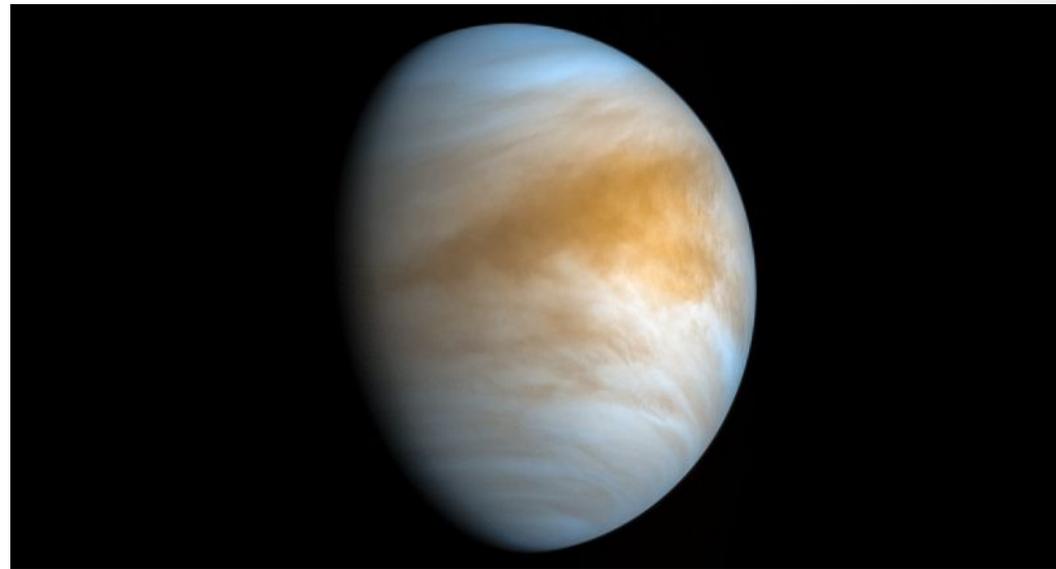


# Венера



- Венера имеет плотную атмосферу, состоящую более чем на 96 % из углекислого газа. Атмосферное давление на поверхности планеты в 92 раза больше, чем на поверхности Земли, и примерно равно давлению воды на глубине 900 метров. Из-за высокого давления,  $\text{CO}_2$  в приповерхностной части атмосферы по агрегатному состоянию является уже не газом, а сверхкритической жидкостью, поэтому эта часть атмосферы представляет собой «полужидкий-полугазообразный» океан из сверхкритического углекислого газа. Венера — самая горячая планета в Солнечной системе: средняя температура её поверхности —  $462^\circ\text{C}$ , даже несмотря на то, что Меркурий находится ближе к Солнцу. Венера покрыта непрозрачным слоем облаков из серной кислоты с высокой отражающей способностью, что, помимо всего прочего, закрывает поверхность планеты от прямой видимости. Высокая температура поверхности обусловлена действием парникового эффекта.

- **Вене́ра** — вторая по удалённости от Солнца планета Солнечной системы, наряду с Меркурием, Землёй и Марсом принадлежащая к семейству планет земной группы. Названа в честь древнеримской богини любви Венеры.
- Венера не имеет естественных спутников. Это третий по яркости объект на небе Земли, после Солнца и Луны.
- Во всей Солнечной системе только Венера и Уран вращаются вокруг своей оси с востока на запад.
- Сила притяжения на Венере составляет примерно девять десятых от земной.
- Все кратеры на Венере имеют диаметр не менее двух километров, так как сквозь плотную венерианскую атмосферу способны добраться до поверхности планеты только крупные метеориты, остальные же рассыпаются и сгорают.
- На Венере идут дожди из серной кислоты.
- На поверхности Венеры есть тысячи вулканов.



- Среднее расстояние Венеры от Солнца — 108 млн км.
- Радиус планеты равен 6051,8 км (95 % земного), масса —  $4,87 \cdot 10^{24}$  кг (81,5 % земной), средняя плотность —  $5,24 \text{ г/см}^3$
- Венерианский год составляет 224,7 земных суток. Она имеет самый длинный период вращения вокруг своей оси (около 243 земных суток ) среди всех планет Солнечной системы и вращается в направлении, противоположном направлению вращения большинства планет.



- Венеру легко распознать, так как по блеску она намного превосходит самые яркие звёзды. Отличительным признаком планеты является её ровный белый цвет. Венера, так же как и Меркурий, не отходит на небе на большое расстояние от Солнца.



- В структуре строения атмосферы Венеры выделяют следующие оболочки:
- **экзосфера** — верхняя граница атмосферы, внешняя оболочка планеты на высоте 220—350 км;
- **термосфера** — находится на границе между 120 и 220 км;
- **мезопауза** — находится между 95 и 120 км;
- **верхняя мезосфера** — на границе между 73—95 км;
- **нижняя мезосфера** — на границе между 62—73 км;
- **тропопауза** — расположена на границе чуть выше 50 и чуть ниже 65 км; область, где условия наиболее похожи на условия у поверхности Земли
- **тропосфера** — наиболее плотная часть атмосферы Венеры, самая нижняя приповерхностная часть которой представляет собой «полужидкий-полугазообразный» океан из сверхкритического углекислого газа

# Состав, характер почвы

- Более 96% в ней углекислого газа, остальное - азот с небольшим количеством других соединений. По структуре её **атмосфера плотная, глубокая и очень облачная**
- Состав поверхности по своей плотности напоминает базальты Земли, но сама она **чрезвычайно суха из-за полного отсутствия жидкости и высоких температур**. Кора имеет 50-километровую толщину и состоит из силикатных пород.
- Исследования учёных показали, что на Венере имеются гранитные залежи вместе с ураном, торием и калием, а также базальтовые горные породы.