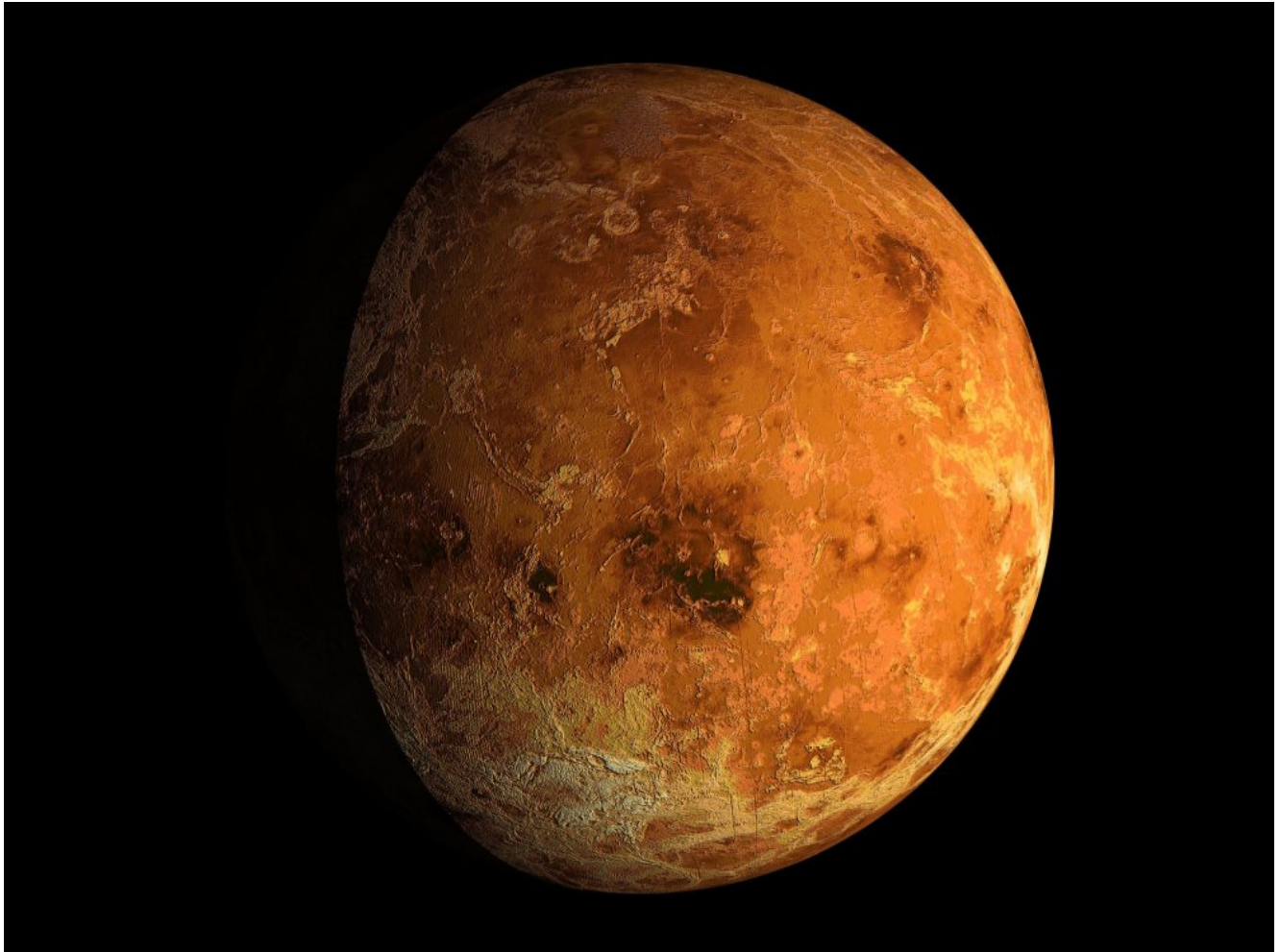
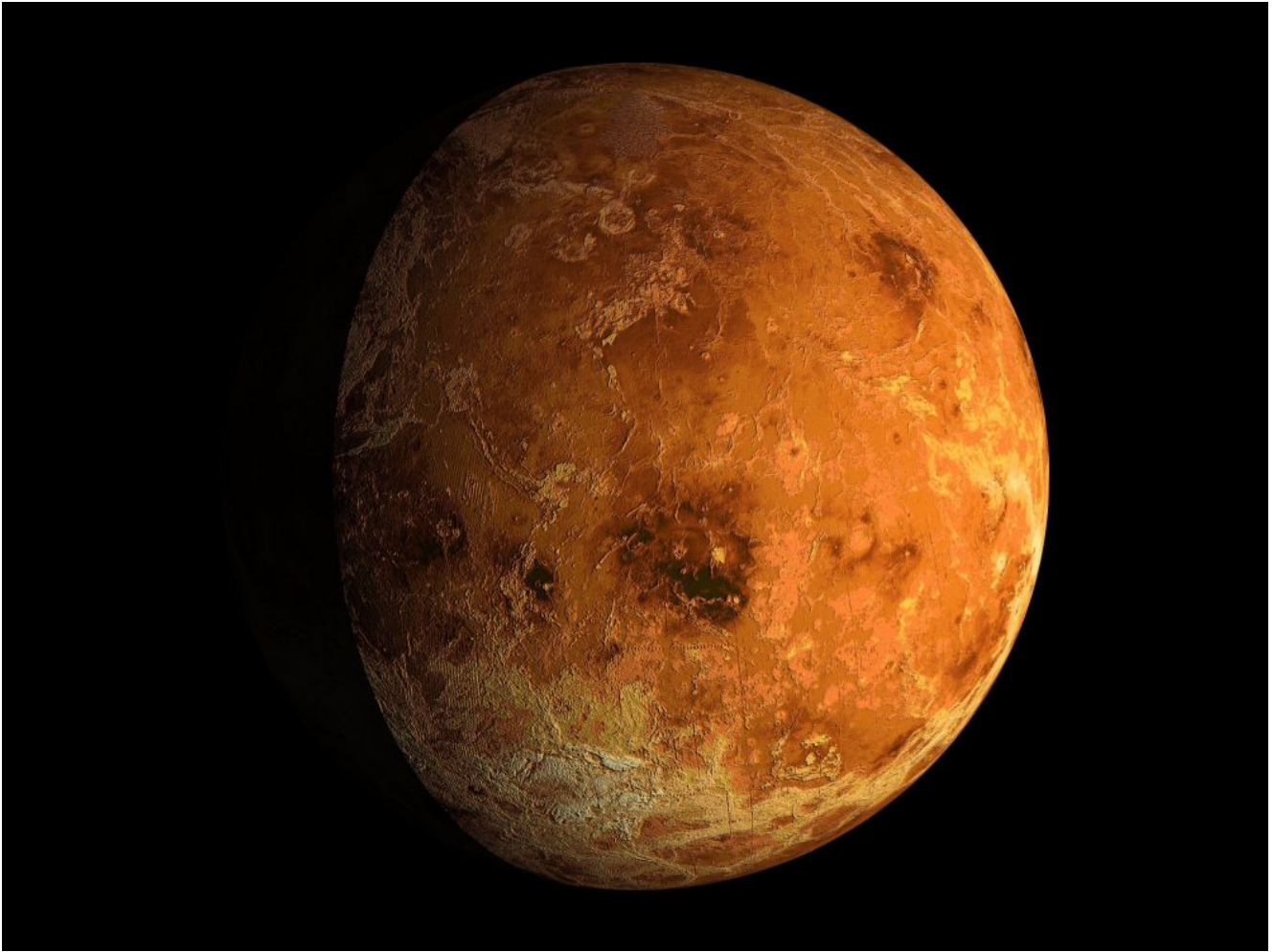


Venus –

Venus es el segundo planeta del sistema solar y el que más se parece al tamaño de la Tierra. Por eso se le llama planeta hermano de la Tierra.





Planeta Venus. Foto: CVADRAT / Shutterstock.com

Aunque el mercurio está más cerca del sol, Venus es mucho más caliente (alcanza más de 464°C) debido a la alta presión que genera su atmósfera. La densidad de la atmósfera de Venus hace que la presión del aire allí sea 90 veces mayor que la de la Tierra. Es como bucear a 920 m bajo el nivel del mar.

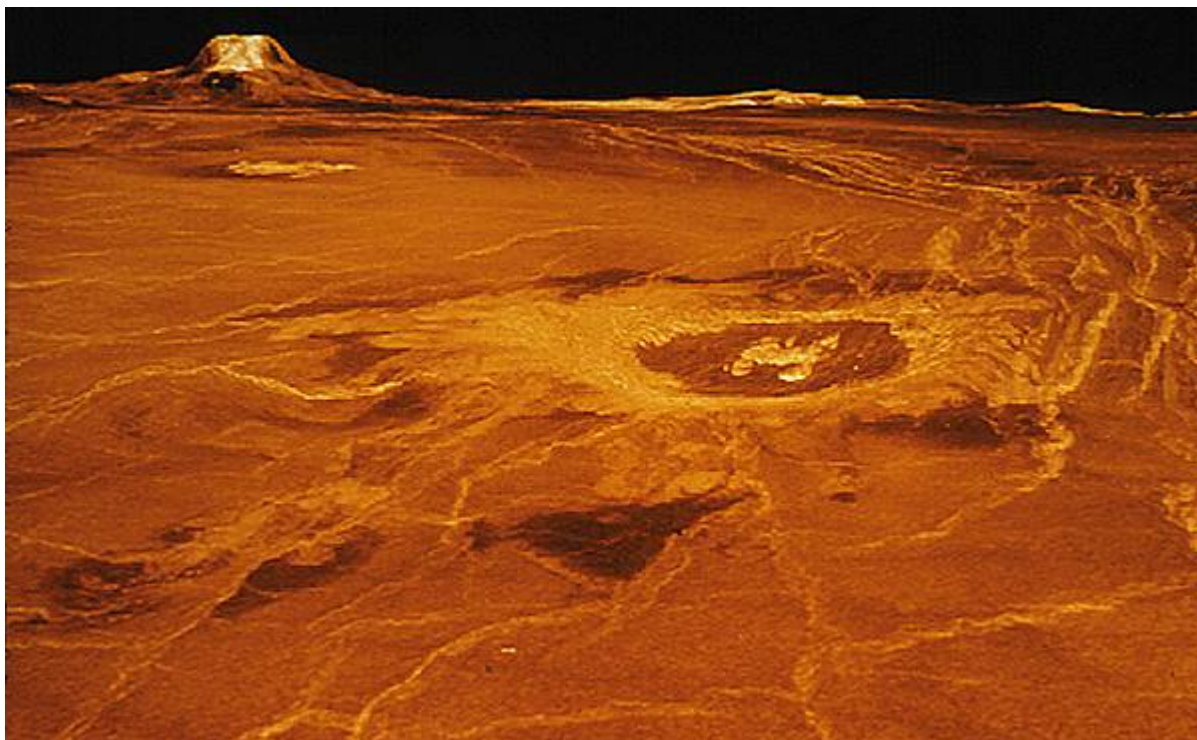
La atmósfera de Venus está compuesta básicamente de dióxido de carbono y nitrógeno y es bastante espesa, lo que dificulta la observación de su superficie. Para ello se utilizan radares que emiten pulsos capaces de reflejarse en la superficie del planeta a devolver, permitiendo así el cálculo que permite descubrir su relieve.

Su temperatura es bastante elevada debido al efecto invernadero, provocado por la acumulación de dióxido de carbono en su atmósfera que actúa como barrera a la luz solar

entrante y no puede escapar, siendo absorbido por la capa de dióxido de carbono.

Conocida como “Estrela d’Alva”, porque todavía es visible en las primeras horas del día, en la mitología Venus estaba asociada con la diosa del amor por los romanos. Sin embargo, las características inhóspitas de su superficie denotan la dirección opuesta. Fuertes ráfagas de viento atravesaron todo el planeta.

Un día en Venus dura 243 días terrestres, pero su año dura 225 días (terrestres). Es decir, los días en Venus son más largos que los años! Además, la rotación de Venus ocurre en la dirección opuesta a la de la Tierra, de oeste a este.



Venus

Planeta del sistema solar ubicado entre Mercurio y la Tierra.

CARACTERÍSTICAS FÍSICAS DE VENUS	
diámetro ecuatorial	12.102 km (0,949 veces la de la Tierra)
diámetro polar	12,102 kilometros
aplastamiento	0.0

masa comparada con la de la Tierra	0,815
densidad media	5.25
período de rotación sideral	243,01 d (retrógrado)
inclinación del ecuador a la órbita	2 °
albedo	0,7
CARACTERÍSTICAS ORBITALES DE VENUS	
semi-eje mayor de la órbita	108.200.000 km, es decir, 0,723 3 AU
distancia máxima al sol	109.000.000 kilometros
distancia mínima del sol	107,400,000 kilometros
excentricidad	0,007
inclinación sobre la eclíptica	3 ° 23 ‘
período de revolución sideral	224.701 d
velocidad orbital media	35,03 km / s

Introducción

Es la estrella más brillante del cielo después del Sol y la Luna. La primera «estrella» que se enciende por la tarde y la última que se apaga por la mañana, es muy popular bajo el nombre de *Estrella de la tarde*. Sus peculiaridades han sido destacadas, en particular, desde 1962, por varias sondas espaciales (sondas estadounidenses Mariner 2, 5 y 10, Pioneer Venus 1 y 2, Magellan; sondas soviéticas Venera).

Atmósfera

Venus está total y permanentemente envuelto en una atmósfera turbia espesa, basada en dióxido de carbono (96,5%) y nitrógeno (3,5%). Las nubes se extienden entre 50 y 70 km de altitud y se dividen en tres capas que difieren en la

concentración y tamaño de los aerosoles que contienen. La capa superior consta principalmente de gotitas de ácido sulfúrico en solución acuosa. En las capas inferiores, estas gotitas precipitan el ácido sulfúrico que se evapora mucho antes de llegar a la superficie, formando una región de neblina sulfúrica, debajo de las nubes. Pero, a una altitud de menos de 30 km, la atmósfera sigue siendo cristalina.

La alta temperatura de la superficie de Venus se explica por un efecto invernadero debido al dióxido de carbono de la atmósfera. La circulación atmosférica es compleja. Las células de convección transfieren el calor recibido del Sol en el ecuador a los polos. Pero esta circulación norte-sur, bastante lenta (25 km / h), se ve eclipsada por una rápida rotación este-oeste de la capa de nubes (400 km / h en el ecuador, en la cima de las nubes). Además, las regiones polares corresponden a zonas de vórtice donde el techo de nubes desciende unos 15 km.

Rotación

Una larga serie de observaciones de radar han demostrado que Venus gira sobre sí mismo en 243 días, en la dirección opuesta a los otros planetas. Esta particularidad, combinada con el período de revolución de Venus alrededor del Sol (224,7 días), significa que el día solar de Venus tiene una duración de 117 días terrestres.

Topografía



Venus, volcán

Sif Mons

Oculto detrás de un velo de nubes, el relieve de Venus se revela mediante mediciones de radar tomadas desde la Tierra utilizando potentes radiotelescopios o mediante sondas automáticas colocadas en la órbita de Venus. Los datos más completos son los obtenidos gracias a la sonda estadounidense Magellan de 1990 a 1994. Alrededor del 85% de la superficie está ocupada por llanuras. Dos grandes mesetas que tienen las dimensiones de los continentes terrestres, *Afrodita Terra* y *Ishtar Terra*, dominan las llanuras. En el segundo se encuentra, al este, el pico más alto de Venus, el monte Maxwell (11.800 m). Una de las principales sorpresas fue el descubrimiento de muchas estructuras volcánicas y flujos de lava en muchas regiones. En la llanura se han destacado grupos de edificaciones volcánicas y zonas fracturadas, testigos de una importante deformación de la superficie bajo tensiones tectónicas.

Estructura interna

Venus probablemente tiene una estructura interna similar a la

de la Tierra. Sin embargo, la corteza, mucho más gruesa, no se habría dividido en una serie de placas tectónicas, como sugieren las formas abruptas de los volcanes y la morfología sin erosión de la mayoría de los cráteres de impacto observados en la superficie.

Curiosidades sobre Venus

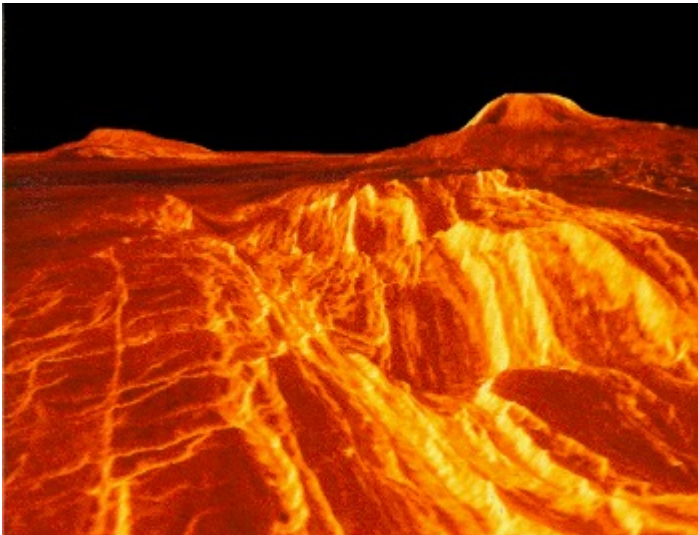


Foto de la superficie de Venus

- Venus es el planeta más cercano a la Tierra.
- La rotación de Venus ocurre de este a oeste, al contrario de todos los planetas del Sistema Solar.
- El planeta recibió su nombre de Venus, la diosa romana de la belleza y el amor.
- Venus se puede ver desde la Tierra sin la ayuda de equipo.
- Es el planeta más caliente, aunque no es el más cercano al Sol.