



# Die Venus

Äquatordurchmesser:

Rotationsdauer:

Mittlerer Sonnenabstand:

Umlaufzeit um die Sonne:

Oberflächentemperatur:

Mittlere Bahngeschwindigkeit:

- Die Venus ist unser \_\_\_\_\_ und kann der Erde mit weniger als 45 Millionen km näher kommen als jeder andere Planet.
- Sie ist von einer dichten \_\_\_\_\_ aus Schwefelsäure umgeben, durch die wir nicht auf ihre Oberfläche schauen können.
- Ihre \_\_\_\_\_ besteht fast nur aus Kohlendioxid und erzeugt einen Luftdruck, der 100 mal höher ist als auf der Erde.
- Auf der Venus herrscht \_\_\_\_\_ : Die Sonne heizt den Planeten auf und es gibt Bodentemperaturen von 480°C!
- Trotz der dichten Atmosphäre gibt es kaum Wind, der die Berge, Vulkane und Krater abtragen könnte. Daher hat sich ihr Erscheinungsbild seit Jahrmillionen nicht verändert.
- Die Venus dreht sich in 243 Erdentagen einmal um ihre Achse, allerdings verkehrt herum, so dass die Sonne im Westen aufgeht.

## Wie kann ich Venus selbst beobachten?

Venus kann sich, von uns aus gesehen, bis zu einem maximalen Winkelabstand von  $47^\circ$  von der Sonne entfernen.

D. h. befindet sie sich östlich von der Sonne, sieht man sie nach Sonnenuntergang am Abendhimmel im Westen (sie geht dann nach der Sonne unter).

Befindet sie sich westlich von der Sonne, sieht man sie vor Sonnenaufgang am Morgenhimmel im Osten (sie scheint so lange, bis die Sonne aufgeht).

Weil ihre Wolken das Sonnenlicht kräftig reflektieren, erscheint sie strahlend hell und sie kann leicht am Himmel gefunden werden. (Steht sie am Abendhimmel, kann sie am Frankfurter Himmel schon mal mit dem Scheinwerfer eines landenden Flugzeugs verwechselt werden - aber sie bewegt sich ja nicht so schnell...)

Im Fernrohr zeigt sie, ähnlich wie unser Mond, Phasen, da sie oft nur teilweise von der Sonne beleuchtet wird.