

# Sluneční soustava

4/13



## V

## e

## n

## u

## š

## e

Venuše je stále zahalena do hustých mraků; na povrchu tak není vidět přímý sluneční svit. Vysoká povrchová teplota (dokonce vyšší než u Merkuru) je způsobena skleníkovým efektem – viditelné sluneční záření pronikne atmosférou, zahřeje povrch, který potom září v infračerveném záření, avšak to je atmosférou účinně pohlcováno. Obdobný proces funguje i v zemské atmosféře, ale je podstatně méně účinný. Planeta se okolo své osy otáčí velmi pomalu a opačným směrem (retrográdně), než obíhá okolo Slunce.

Mytologické pozadí jména: Venuše byla římskou obdobou řecké bohyně krásy, lásky a plodnosti Afrodíty. Zrodila se z mořské pěny, která vznikla z pyje vykastovaného Úrana.

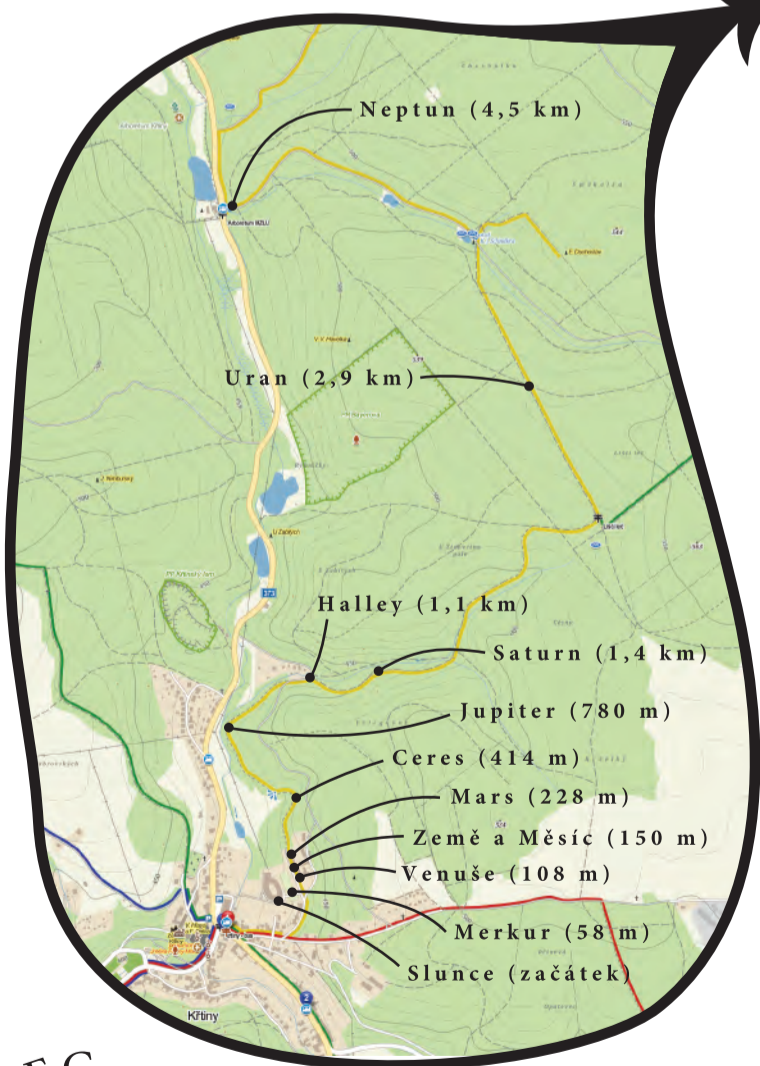


Credit: NASA/JPL/Magellan

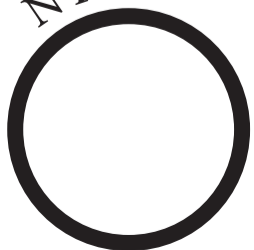
Další stanoviště:

Země, 41,4 mil. km

(tj. 41,4 m na stezce)



NFC



Get mobile application:

Stáhněte si mobilní aplikaci:

<http://slunecnistezka.cz/www/>



vzdálenost od Slunce	108,2 milionu km
rovníkový průměr	12 104 km
oběžná doba	225 dní
rotační perioda	243 dní
hmotnost	$4,87 \cdot 10^{24}$ kg $\approx$ 0,815 $M_{\oplus}$
průměrná hustota	5 200 kg/m <sup>3</sup>
teplota na povrchu	464°C
rozsah teplot	min. +464°C, max. +464°C
geometrické albedo	0,65
chemické složení	asi podobné Zemi, méně husté jádro, jednodolitá kůra
složení atmosféry	96,5% CO <sub>2</sub> , 3,5% N <sub>2</sub>
tlak atmosféry	$9,6 \cdot 10^6$ Pa $\approx$ 90 p $\oplus$
velká poloosa	0,723 AU
excentricita	0,007
sklon dráhy	3,4°
sklon rotační osy	177°
oběžná rychlost	35,0 km/s
úniková rychlost	10,4 km/s
tíhové zrychlení	8,9 m/s <sup>2</sup>
magnetické pole	menší než $2 \cdot 10^{-9}$ T
Průměr modelu (1:1 mld.)	12,1 mm