

Sluneční soustava

11/13

h Saturn

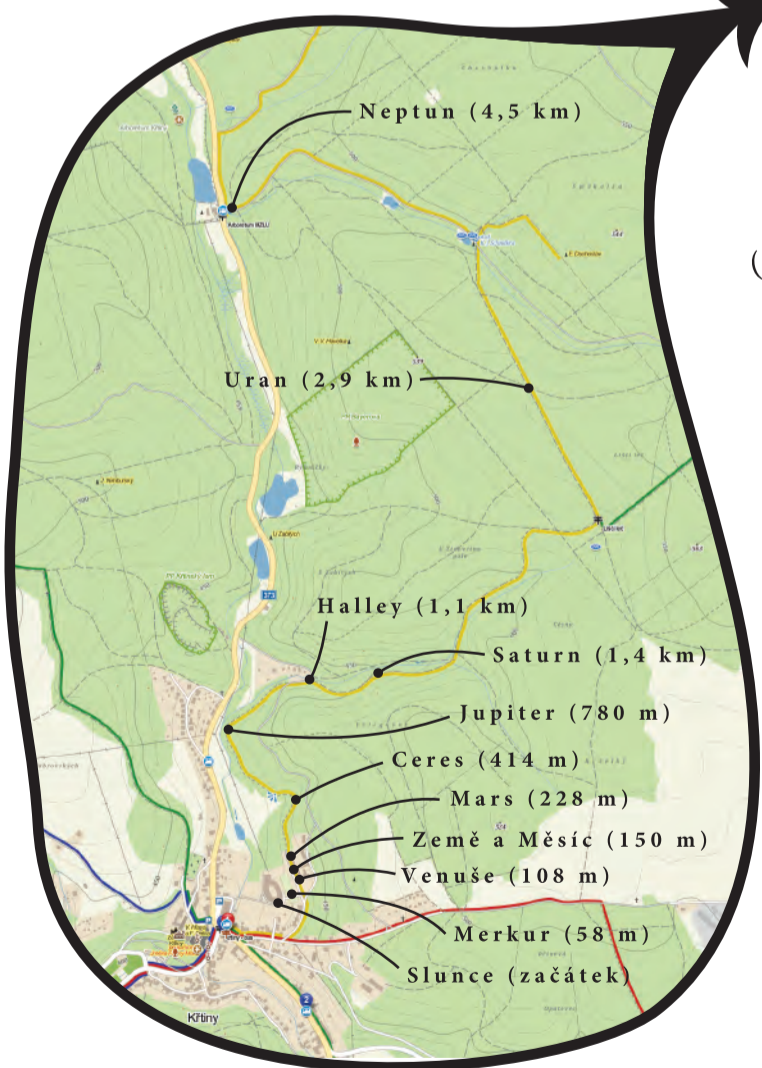
Saturn je velkou plynou planetou s průměrnou hustotou menší než je hustota vody. Nejnápadnějším útvarem jsou jeho prstence; byly poprvé popsány až v roce 1655 Christianem Huygensem. Jsou tvořené drobnými úlomky (typicky 1 cm až 100 m velkými), které obíhají okolo Saturnu prakticky v jedné rovině. Okolo planety obíhá početná rodina měsíců. Nejzáhadnější z nich je Titan s metanovou atmosférou. (Měsíc o průměru 3000 km má totiž příliš malou přitažlivost, aby si takový plyný obal mohl dlouhodobě udržet.)
 Mytologické pozadí jména: Saturnus byl římský bůh později ztotožněný s řeckým Kronem, synem Úrana a Gáie. Připisovalo se mu zavedení zemědělství, ovocnářství i vinařství.



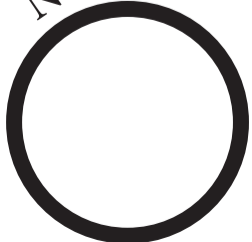
Credit: NASA/ESA/JPL/Cassini

Další stanoviště:

Uran, 1 446 mil. km
 (tj. 1 446 m na stezce)



NFC



Get mobile application:
 Stáhněte si mobilní aplikaci:
<http://slunecnistezka.cz/www/>



| | |
|---|--|
| vzdálenost od Slunce | 1 429 milionů km |
| rovníkový průměr | 120 536 km |
| oběžná doba | 29,4 roku |
| rotační perioda | 10,6 h |
| hmotnost | $5,69 \cdot 10^{26} \text{ kg} \hat{=} 95,16 M_{\oplus}$ |
| průměrná hustota | 700 kg/m ³ |
| teplota na povrchu (v tlakové hladině 10 ⁵ Pa) | -139 °C |
| geometrické albedo | 0,46 |
| chemické složení: | kamenné jádro, vnitřní obal kovový H a vnější molekulární H ₂ |
| složení atmosféry: | 89% H ₂ , 11% He |
| tlak atmosféry | větší než 10 ⁷ Pa |
| velká poloosa | 9,555 AU |
| excentricita | 0,056 |
| sklon dráhy | 2,5° |
| sklon rotační osy | 27° |
| oběžná rychlost | 9,7 km/s |
| úniková rychlost | 36 km/s |
| tíhové zrychlení | 9,0 m/s ² |
| magnetické pole | $2,1 \cdot 10^{-5} \text{ T}$ |
| Průměr modelu (1:1 mld.) | 12,05 cm |