

S l u n e č n í s t e z k a

10/13



H a l l e y

Dráhy komet bývají protáhlejší a více skloněné k rovině ekliptiky než dráhy planet. Když se jádro komety přiblíží k Slunci asi na vzdálenost Marsu, zahřeje se natolik, že začne led sublimovat a do okolí se uvolní prach a plyn – vznikne hlava komety (koma). Interakcí se slunečním větrem se pak vytváří ohon. Na této zastávce je znázorněno pouze jádro komety, a to jako špička špendlíku. Zatímco jádro je většinou malé (jednotky či desítky kilometrů), koma může dosáhnout tisíců až miliónů kilometrů a protažený ohon dokonce i více než 150 miliónů kilometrů (vzdálenost Země od Slunce) – v našem měřítku by šlo až o stovky metrů.

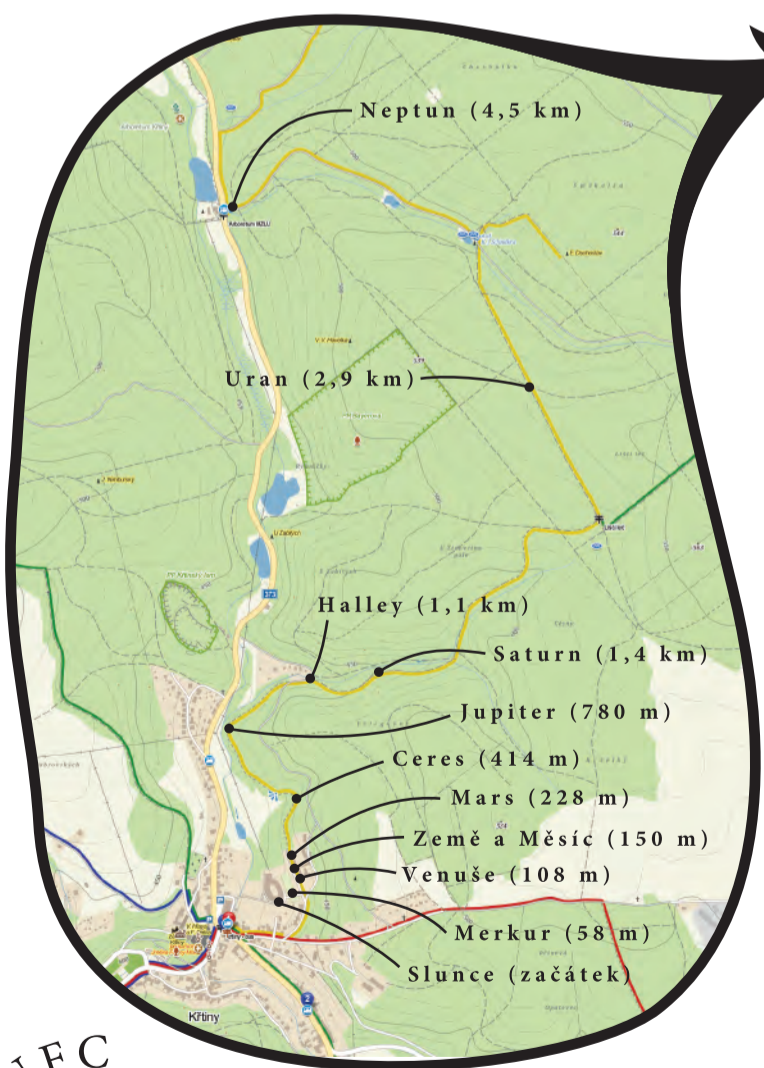
Původ jména: Komety se obvykle pojmenovávají po svých objevitelích. Edmund Halley (1656–1742) sice kometu neobjevil, ale jako první přepověděl její návrat.



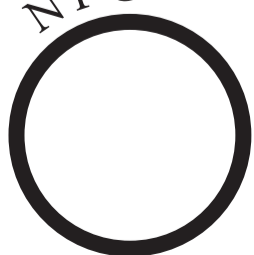
Credit: Giotto Project, ESA

vzdálenost od Slunce	87,8 až 5 234 mil. km
rovníkový průměr	15 km
oběžná doba	75,3 roku
rotační perioda	2,2 dne
hmotnost	$2,2 \cdot 10^{14} \text{ kg} \approx 1 \cdot 10^{-11} M_{\oplus}$
průměrná hustota	60 kg/m ³
rozsah teplot	-100°C až +200°C
geometrické albedo	0,04
chemické složení:	zmrzlé plyny (H ₂ O) a prachové částice (organické molekuly)
složení atmosféry	H ₂ O, OH, CN, C ₂ , H ₂ CO, ...
tlak atmosféry	0 Pa
velká poloosa	35,0 AU
excentricita	0,967
sklon dráhy	162,2°
sklon rotační osy	?
oběžná rychlost	0,9 až 55 km/s
úniková rychlost	0,001 km/s
tíhové zrychlení	$5 \cdot 10^{-5} \text{ m/s}^2$
magnetické pole	0 T
Průměr modelu (1:1 mld.)	0,015 mm

Další stanoviště:
Saturn, 329 mil. km
(tj. 329 m na stezce)



NFC



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