

Země

- koule mírně zploštělá na zemských pólech
- průměr na rovníku 12 756 km
- obvod na rovníku 40 076 km

Zemská osa

- pomyslná přímka, která prochází středem Země a protíná severní a jižní pól

Rovník

- nejdelší rovnoběžka
- zeměpisná šířka 0°

Povrch Země

510 mil. km²

29 % pevnina

71 % světový oceán

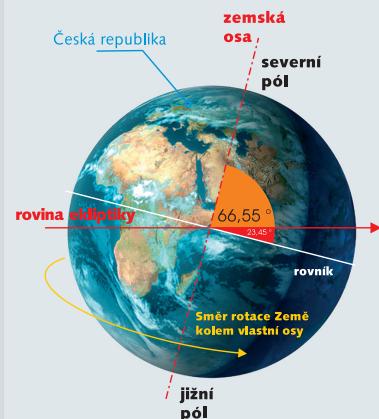
Hmotnost Země

6×10^{24} kg

Starý Země

4,6 miliardy let

Modrá planeta - Země



Galileo Galilei
(1564 - 1642)
- italský fyzik, astronom a matematik v období renesance. Jako první rozehnal hvězdy na eliptické dráze. Použil i dalekohled a ukázal, že je to nesmírné množství hvězd. Začátkem roku 1610 objevil čtyři měsíce Jupiteru.



Johannes Kepler
(1571 - 1630)
- německý astronom, fyzik, optik a matematik, který objevil tři základní zákony pohybu nebeských těles. První zákon říká, že planety obíhají okolo Slunce po eliptických dráhách, v jejichž jednom společném ohnisku je Slunce.



Sir Isaac Newton
(1643 - 1727)
- anglický fyzik, matematik a filozof. Fyzik, který objevil gravitačního zákon a gravitaci. Jeho práce ovlivnily později vznikající moderní fyziku. Vysvětlil Keplerovy zákony pohybu planet. Předpovídal dráhy planet.



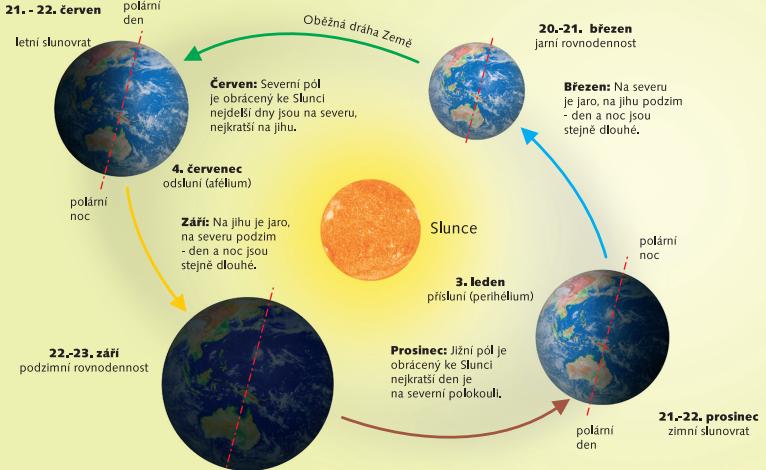
Edwin Powell Hubble
(1889 - 1953)
- americký astronom, který objevil, že všechny jiné galaxie jsou vzdálené od Mléče. Pojmenování Hubbleho teleskopu. Hubble vesmírný dalekohled. Hubbleova konstanta. Hubbleův vztah a jiné. Objevil expanzi vesmíru (Hubbleho zákon).



Pohyby Země

Za 23 hodin, 56 minut a 4,1 sekundy se Země otočí oko své osy. Tento časový úsek se nazývá hvězdný den. Lidé však na označování času používají sluneční den. Je to např. čas od východu Slunce po další východ Slunce - tento časový úsek se však mění (protože Země současně mění svoji polohu vzhledem ke Slunci), proto se na označování času nazývá rok. Základem pro kalendářní rok je tropický rok trvající 365,25 dní. Za tento čas se jednotlivým částem Země dostává různého množství slunečního záření, této rozdílu se říká roční období. Dochází k nim v důsledku sklonu osy rotace (23,45°) k rovině ekliptiky. Pokud by zemská osa a rovina ekliptiky svíraly pravý úhel, den a noc by byly stejně dlouhé a neexistovala by roční období.

Střídání ročních období



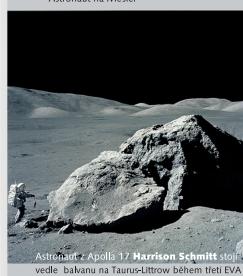
Měsíc - oběžnice Země • Měsíc s velkým počátečním přímenem označuje vesmírné těleso obíhající okolo Země. Je jejím jediným přirozeným satelitem. Nemá jiné formální jméno než „Měsíc“, když se občas nazývá Luna (latinsky výraz pro „měsíc“), aby byl odlišen od kalendářních měsíců a měsíců jiných planet. Jeho symbolem je srpek. Kromě slova lunařní se k odkazu na Měsíc používá i výraz selene (podle řecké bohyně Měsíce Seléné). Hraje mimorádně důležitou úlohu při událostech rotačních mezech a tím i při střídání ročních období na Zemi a dále při tvorbě písku a odlivu na Zemi. Průměrná vzdálenost mezi Měsícem a Zemí je 384 403 km. Průměr Měsice je 3 476 km. V r. 1969 přistál Neil Armstrong a Buzz Aldrin jako první lidé na Měsici.



Pohled z Měsice na Zemi

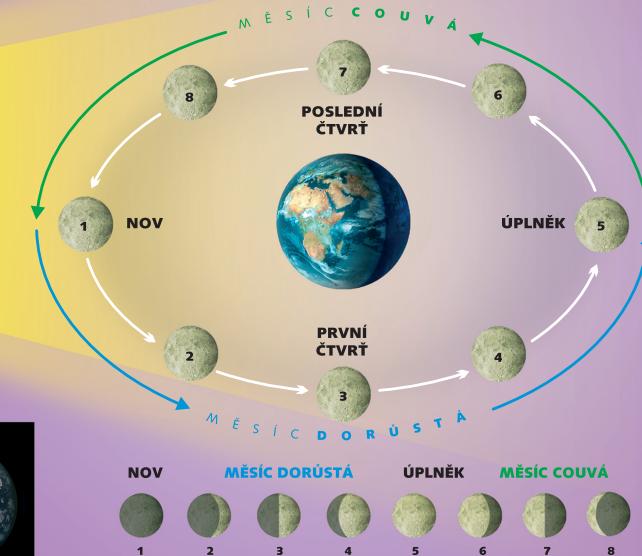


Astronaut na Měsici



Astronaut z Apolla 17 Harrison Schmitt stojí vedle balvánu na Taurus-Littrow během třetí EVA

**SMĚR
ŠÍŘENÍ
SLUNEČNÍCH
PAPRSKŮ**



Informace otevřeli Hvězdárna a planetária hlavního města Prahy, www.dlanitarnu.cz / rok 2008

Zatmění • Zatmění je astronomický úkaz, který nastává, když se jedno nebeské těleso dostane do stínu jiného nebeského tělesa.

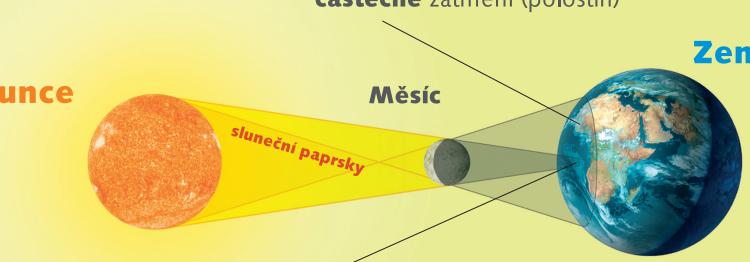
Zatmění Měsíce je přírodní úkaz, který nastává, když se Slunce, Země a Měsíc dostanou do jedné přímky a zemský stín dopadne na Měsíc. I při úplném zatmění se často stává, že Měsíc není zcela neviditelný, ale je částečně ozářený světlem, kterer se láme v zemské atmosféře. Jasnost Měsíce při úplném zatmění je důležitým faktorem při určování momentálního charakteru a čistoty zemské atmosféry. **Zatmění Slunce** je přírodní úkaz, který nastává, pokud se Slunce, Měsíc a Země dostanou do jedné přímky a stín Měsíce dopadne na Zemi. **Budoucí úplné zatmění Slunce**: 1. srpna 2008 (Severní Amerika, Evropa, Asie), 22. července 2010 (sever Jižní Ameriky, Tahiti).



Pohled na zatmění Slunce ze Země

Zatmění Slunce

částečné zatmění (polostín)



úplné zatmění (úplný stín) v šířce od 100 do 270 km

Země



Střídání dne a noci

Země se otáčí oko své osy se západu na východ.
Okolo své osy se otočí za 24 hodin

(vzhledem ke Slunci).

Část Země, která je právě otočena ke Slunci, je osvětlena (den). Ta část Země, která je právě odvrácena od Slunce, se nachází ve tmě (noc).