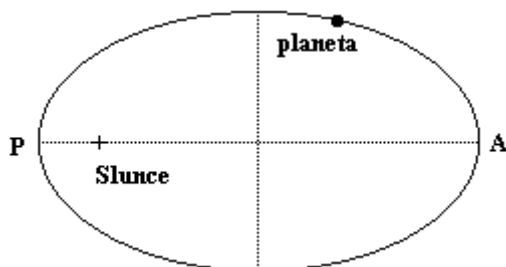


První Keplerův zákon

PLANETY SE POHYBUJÍ KOLEM SLUNCE PO ELIPSÁCH MÁLO ODLIŠNÝCH OD KRUŽNIC, V JEJICHŽ SPOLEČNÉM OHNISKU JE SLUNCE.

Vzhledem k tomu, že se eliptické **trajektorie** planet málo liší od kružnic, je jejich numerická **excentricita** malá (pro kružnici je $e = 0$): pro **Zemi**: $e = 0,0167$, pro **Venuši**: $e = 0,0068$, ...

Vrchol P elipsy, v němž je planeta ke Slunci nejbližší (viz obr. 83), se nazývá **perihélium** (přísluní), vrchol A , v němž je planeta od Slunce nejdále, se nazývá **afélium** (odsluní). Při **pohybu** těles kolem Země (např. **Měsíc**) se bod P nazývá **perigeum** (přízemí), bod A **apogeum** (odzemí).



Obr. 83

© Encyklopedie Fyziky (<http://fyzika.jreichl.com>); Jaroslav Reichl, Martin Všeticka

Licence <http://creativecommons.org/licenses/by-nc-nd/3.0/> zakazuje úpravy a komerční distribuci.