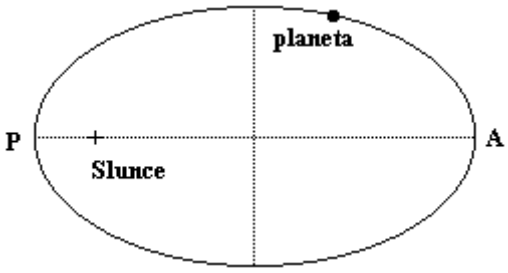
První Keplerův zákon

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 nejblíže (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 Všetička
Licence http://creativecommons.org/licenses/by-nc-nd/3.0/ zakazuje úpravy a komerční distribuci.