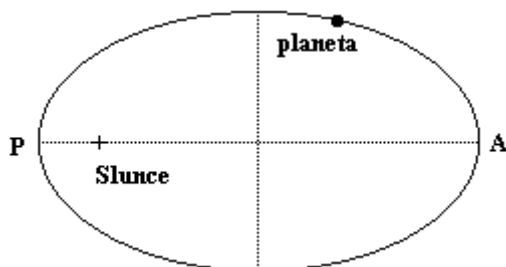


## První Keplerův zákon

**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.