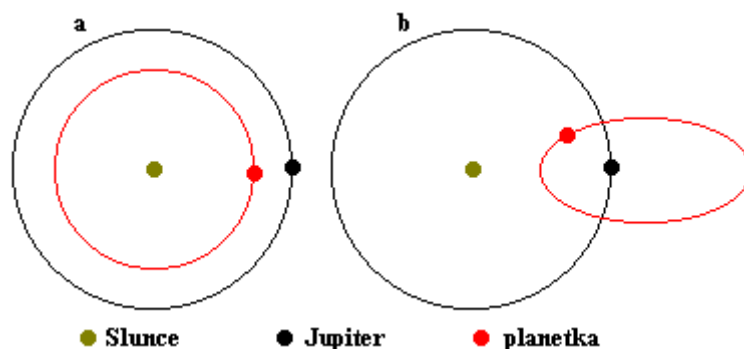


### \*\*\*Dráhová rezonance

K dráhové rezonanci dochází ve [Sluneční soustavě](#) zejména v okolí [Jupitera](#). Jupiter má silné [gravitační pole](#) (je to druhé nehmotnější těleso ve Sluneční soustavě), kterým ovlivňuje [planetky](#) nacházející se v jeho blízkosti. Planetky obíhají kolem [Slunce](#) v blízkosti Jupitera. U řady z nich je [poměr oběžné doby](#) Jupitera kolem Slunce k oběžné době planety kolem Slunce dán malými kladnými čísly (2:1, 3:2, 3:1, ...).



Obr. 21

Proto se planetka a Jupiter občas dostanou do takové vzájemné blízkosti (viz obr. 21a), že gravitační pole Jupitera podstatným způsobem ovlivní [trajektorii](#) planety. Trajektorii planety přitom může změnit natolik, že [planetky hlavního pásu](#) jsou tzv. **vymetány z hlavního pásu** (viz obr. 21b).

Jev dráhové rezonance se modeluje na počítačích, neboť se jedná o velmi složitý [pohyb](#), u kterého malá změna počátečních dat (poloha planety, její [vzdálenost](#) od Slunce, [velikost rychlosti](#), ...) může způsobit velkou změnu výsledné trajektorie planety (parametry [elipsy](#), ...).

---

© **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.