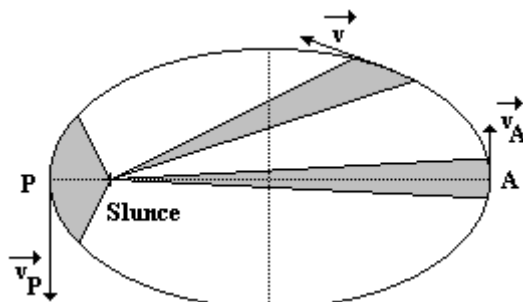


Druhý Keplerův zákon

OBSAHY PLOCH OPSANÝCH PRŮVODIČEM PLANETY ZA JEDNOTKU ČASU JSOU KONSTANTNÍ.

Ekvivalentní tvrzení: Velikost plošné rychlosti $w = \frac{\Delta S}{\Delta t}$ pohybu planet je konstantní.

Průvodič je úsečka spojující střed planety se středem Slunce. Jeho velikost i směr se během pohybu planety stále mění, ale obsahy ploch, které opíše za stejné doby jsou stejné. Nejkratší průvodič má planeta v perihéliu, nejdelší v aféliu. Díky tomu je velikost rychlosti v_A planety v aféliu menší než velikost rychlosti v_P planety v perihéliu, neboť v blízkosti perihélia musí planeta urazit za tutéž dobu delší dráhu (podle druhého Keplerova zákona). Pohyb planety je tedy nerovnoměrný a pro velikost okamžité rychlosti v planety platí $v \in \{v_A; v_P\}$.



Obr. 84

Vzhledem k tomu, že se vzdálenost planety od Slunce mění, zavádí se **střední vzdálenost** planety od Slunce, která je rovna délce hlavní poloosy a elipsy.

Země prochází perihéliem v lednu, aféliem v červenci. Z toho vyplývá, že na severní polokouli je zimní půlrok kratší než letní.

Promyslete si sami, odkud vyplývá tvrzení o délce zimy a léta na severní polokouli.

© 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.