

Rotace Slunce

Polohy jednotlivých útvarů na [Slunci](#) ([sluneční skvrny](#), sluneční [erupce](#), ...) se určují v **heliografických souřadnicích**. Slunce se otáčí a tak je možné určit jeho póly i rovník a obě souřadnice - heliocentrickou šířku a heliocentrickou délku. Vzhledem ke [hvězdám](#) se Slunce otočí jednou za 24,96 dne na rovníku. Oblasti dále od rovníku rotují s delší [periodou](#) (průměrně 25,38 dne), neboť Slunce není pevné těleso. Jedná o tzv. **siderickou rotaci** ([siderickou periodu](#)). Sledujeme-li otáčení Slunce ze [Země](#), zdá se pomalejší, neboť Země obíhá kolem Slunce ve stejném směru, v jakém rotuje Slunce. Tato tzv. **synodická rotace** na slunečním rovníku je 26,9 dne, průměrná hodnota činí 27,275 dne.

Hodnoty period [rotace](#) Slunce jsou vyjádřeny ve dnech bez bližšího určování, o jaký den se jedná. Není-li řečeno jinak, jedná se vždy o pozemský den, tj. násobek přibližně 24 (pozemských) hodin.

Jedno otočení Slunce kolem jeho osy totiž určuje také den - jeden sluneční den.

© **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.