

Protuberance

Název těchto útvarů na [Slunci](#) pochází z latiny (*pro* = jako, *tuber* = hrb, boule).

Jedná o nepohyblivé výtrysky sluneční hmoty, které zasahují do prostoru nad povrch Slunce. Až později při důkladnějším studiu v nich byla rozeznána oblaka plynu vystupujícího nad sluneční povrch. Jsou vidět jen při [úplných zatměních Slunce](#), protože jen tehdy [Měsíc](#) zakryje Slunce a na určitou dobu pohasne [jas](#) jeho povrchu. Při pohledu shora na takový oblak proti slunečnímu povrchu zjistíme, že se jeví jako tmavé vlákno - tzv. **filament**. Protuberance se zdvíhají do výšek asi 50000 km od slunečního povrchu. Plyn v protuberancích je podstatně chladnější než sluneční povrch, ale má zhruba 200krát až 300krát vyšší hustotu než okolní plyn v [koróně](#). Protuberance přetrvávají někdy i několik otoček Slunce. Souvisejí s [magnetickým polem](#) Slunce, protože vždy vycházejí z míst, kde hraničí oblasti s různou magnetickou polaritou. Skutečnost, že drží nad slunečním povrchem a nezřítí se zpět na Slunce souvisí s [magnetickým polem zamrzlým v plazmatu](#) (to je příčinou vzniku i [slunečních skvrn](#)).

© **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.