

Galaktická korona

Galaktická korona je velmi podstatná složka obklopující [galaktický disk](#) i [galaktické halo](#) (pravděpodobně je i prolíná). Předpokládá se, že má kulovitý tvar a sahá do [vzdálenosti](#) zhruba 100 kpc. Její hmotnost je $1,3 \cdot 10^{12} M_{\odot}$ (kde M_{\odot} je hmotnost [Slunce](#)) - tvoří tedy 90 % hmotnosti [Galaxie](#)! O existenci galaktické korony svědčí její [gravitační působení](#), je to ale tzv. **skrytá hmota** - zatím nebyla přímo pozorovatelná. Není tedy jasné, co ji tvoří, přesto existuje několik hypotéz: [hvězdy](#) typu červených trpaslíků, hnědí trpaslíci, tělesa podobná [Jupiteru](#), masivní [černé díry](#), [neutrino](#), jiné (i „exotické“) [elementární částice](#), ... Přítomen je ale i řídký plyn. Korona je zdrojem [radiového záření](#) a prostupuje jí [magnetické pole](#), které tvoří jakýsi rezervoár **primárního kosmického záření** - proud velmi rychle se pohybujících [protonů](#), jader helia a dalších těžších prvků. Mají podstatně vyšší [energii](#) (a tedy i [velikost rychlosti](#)) než [částice slunečního větru](#) nebo hvězdného větru.

© **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.