

Mlhoviny

Nejnápadnějším projevem [mezihvězdné hmoty](#) jsou mlhoviny, které se dělí na:

1. [difúzní mlhoviny](#) ([prachoplynné mlhoviny](#)) - jde o svítící oblasti mezihvězdné hmoty;
2. [temné mlhoviny](#) - jsou to temná prašná [mezihvězdná](#) oblaka;
3. [planetární mlhoviny](#) - jde o plynné obálky, které vytvářejí staré [hvězdy](#) v období nestability. Nemají nic společného s [planetami](#) - název vznikl od vizuální charakteristiky: tyto mlhoviny skutečně připomínají temné malé [planetky](#).

Difúzní mlhoviny mohou být dvojího druhu:

1. [emisní \(plynné\)](#) - svítí [fluorescencí](#) plynu kolem horkých hvězd (typ *OB*), ve spektru se objevují emisní čáry;
2. [reflexní \(prachové\)](#) - prach odráží [světlo](#) blízkých chladných hvězd, přičemž spektrum mlhovin je kopií [spektra hvězdy](#). Plyn není vybuzen na vyšší [energetické hladiny](#), takže sám nezáří.

© **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.