

Miridy

Miridy jsou dlouhoperiodické [proměnné hvězdy](#) s [amplitudami jasnosti](#) světelných křivek většími než 2,5 mag (někdy dokonce přesahují i 6 mag). Jedná se o obry [spektrálních tříd](#) *M*, *C* a *S*, jejichž [periody zjasnění](#) leží v rozmezí 80 dnů až 1000 dnů. Světelné křivky mají rozličný tvar - od asymetrických křivek, přes symetrické křivky až ke značně komplikovaným (křivky s dvojitými maximy, ...). Délka [periody](#) jednotlivých [hvězd](#) je pravidelná, ale ne tak jako u [cefeid](#) nebo u hvězd typu *RR Lyr*.

Změna [hvězdné velikosti](#) je dána hlavně změnami výraznosti absorpčních čar (resp. absorpčních pásů) v dané oblasti spektra [elektromagnetického záření](#) a méně změnami [teploty](#).

Typickou představitelkou je hvězda α *Cet* (Velryba), která má též název *Mira Ceti*, proto název miridy.

© 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.