

Hvězdy typu RR Lyr

Hvězdy typu RR Lyr jsou rychle pulsující obři [spektrálních tříd](#) typů *A*, *B* a *F*. Vlastnosti mají podobné jako [cefeidy](#) s tím rozdílem, že mají krátkou [periodu pulsace](#) - kratší než 1 den. Jedná se většinou o staré [hvězdy](#) (II. [galaktická](#) populace), které se vyskytují v [kulových hvězdokupách](#). Zhruba 90 % hvězd z této skupiny má velmi asymetrickou světelnou křivku se strmou vzestupnou částí. Většina ze zbývajících 10 % hvězd této skupiny má světelnou křivku ve tvaru sinusoidy.

Typickou představitelkou této skupiny je hvězda *RR Lyr* ([souhvězdí Lyry](#)). V [HR diagramu](#) zaujmají tyto hvězdy polohu mezi [hlavní posloupností](#) a začátkem větve obrů (tzv. [Hertzsprungova mezera](#)), kde se nevyskytují stabilní hvězdy.

© **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.