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 zaujímají 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 Všetička
Licence http://creativecommons.org/licenses/by-nc-nd/3.0/ zakazuje úpravy a komerční distribuci.