

Složky a podsystémy Galaxie

Galaxie je velmi komplexní soustava a skládá se z několika podsoustav, které se vzájemně prolínají. Tyto podsoustavy se nazývají **složky galaxie**. Složky se vzájemně liší tvarem, zastoupením různých objektů, pohybovými vlastnostmi objektů, stářím, ... Každá složka pak sestává z **podsystémů**, což je množina objektů s podobnými vlastnostmi.

Např. podsystém [proměnných hvězd](#) typu RR Lyr, podsystém [kulových hvězdokup](#), ...

První členění provedl v roce 1944 německo-americký astronom Walter Baade (1893 - 1960), který rozlišil v Galaxii dvě **populace**:

1. **populace I.** - [hvězdy](#) Slunečního okolí (hvězdy [otevřených hvězdokup](#), kde nejjasnější hvězdy jsou převážně modré; ...);
2. **populace II.** - hvězdy kulových hvězdokup a centrální oblasti Galaxie (nejjasnější hvězdy jsou zde [červení obři](#)).

Baadeho třídění bylo provedeno na základě astrofyzikálních vlastností, ale číslování není dobré. Dnes se ví, že hvězdy populace II. jsou starší a vznikly tedy jako první a teprve později proběhl [vznik hvězd](#) populace I., které jsou tedy mladší. Přestože se toto číslování populací používá dodnes, byla zavedena další podrobnější členění.

© **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.