

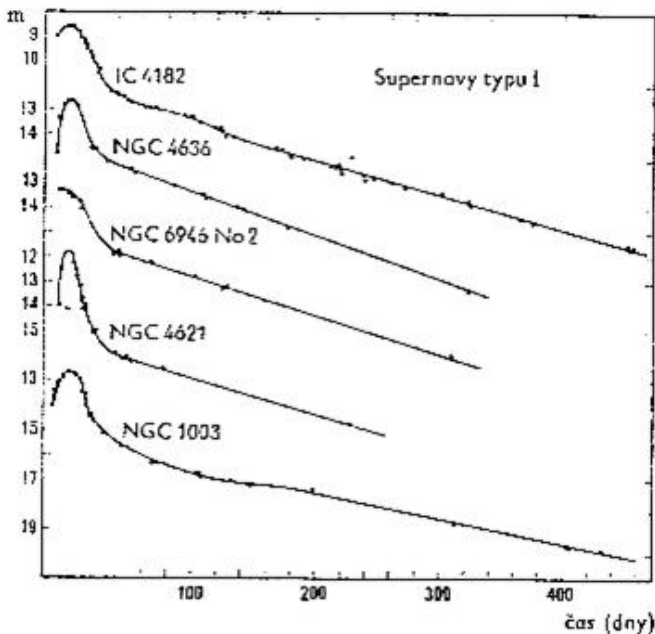
Supernovy

Exploze supernov jsou vzácné a v naší [Galaxii](#) byly pozorovány v letech 1006, 1054, 1572, 1604. Většina poznatků proto pochází ze studia supernov v jiných galaxiích - hlavně z pozorování supernovy 1987A ve Velkém Magellanově oblaku.

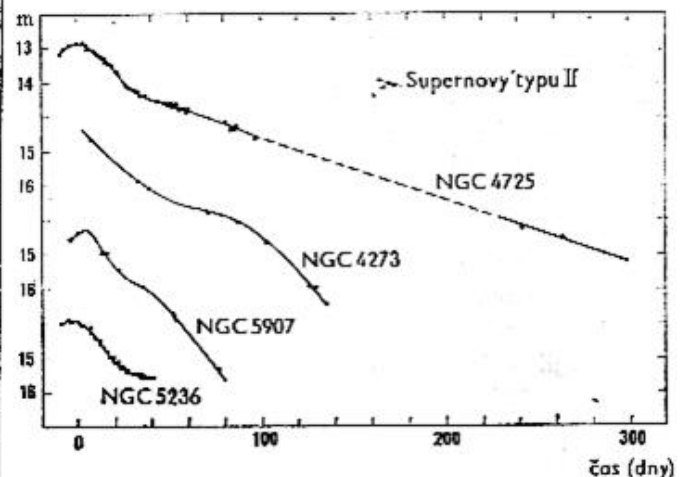
Tvar světelné křivky supernov je podobný [novám](#), ale [amplituda jasnosti](#) světelné křivky dosahuje až 20 mag, takže [zářivý výkon](#) vzrůstá nejméně 10^8 krát. [Absolutní hvězdná velikost](#) supernovy dosahuje v maximu -14 mag až -21 mag, a proto je možné je pozorovat i v jiných galaxiích.

Vzestupná část světelné křivky je většinou pozvolnější než u nov a přírůstek jasnosti činí $(0,2; 0,5)$ mag za den. Podle charakteristiky sestupné části křivky se rozlišují supernovy:

1. **I. typu** - sestupná část křivky má hladký průběh (viz obr. 69): nejprve je pokles prudší (3 mag za 25 dnů až 40 dnů), později pomalejší a přibližně exponenciální (1 mag za 65 dnů). U všech supernov tohoto typu je průběh prakticky stejný, neboť tyto [hvězdy](#) mají velmi podobnou hmotnost. Jedná se většinou o [bílého trpaslíka](#), který je natolik zásoben látkou z běžné hvězdy, s níž tvoří [dvojhvězdu](#), že nitro bílého trpaslíka již není schopno vyrovnávat vnější [tlak](#) daný vlastní [gravitační silou](#). Proto se vlivem [gravitačního kolapsu](#) z bílého trpaslíka stává [neutronová hvězda](#). Právě popsané hvězdy jsou hvězdy **II. galaktické populace**.
2. **II. typu** - sestupná část křivky je hladká pouze z počátku (viz obr. 70) a pokles je méně prudký (1 mag za 20 dnů). Ještě pomalejší další pokles je doprovázen nepravidelnými změnami jasnosti. Až po uplynutí asi 90 dnů od okamžiku maxima nepravidelnosti vymizí a další průběh světelné křivky je obdobný I. typu supernov. Světelná křivka tohoto typu supernov se sice obecně více podobá novám než světelná křivka supernov typu I., ale jednotlivé křivky se případ od případu více liší. Důvodem je různá hmotnost původní hvězdy, která se při výbuchu supernovy II. typu pravděpodobně mění v [černou díru](#). Jedná se tedy zřejmě o hvězdy **I. galaktické populace**.



Obr. 69



Obr. 70

[Energie](#) vyzářená během vzplanutí supernov je rovna nejméně 10^{41} J až 10^{42} J, což odpovídá několika procentům celkové ekvivalentní energie hvězdy. Při uvolňování takto obrovských energií probíhají různé [jaderné reakce](#) a [srážkami](#) jader lehkých prvků s volnými neutrony vznikají některé

těžší prvky. Supernovy proto hrají velmi důležitou roli v úvahách o relativním zastoupení jednotlivých prvků ve vesmíru. V závěru kolapsu uvolňují velký počet energetických [neutrin](#).

Po [výbuchu](#) expandují vnější oblasti podstatně většími [rychlostmi](#) než u nov: 4000 km.s^{-1} až 10000 km.s^{-1} . Na místě exploze zůstane objekt, který vyzařuje ve [spojitém spektru elektromagnetického záření](#) asi 80 % celkového zářivého výkonu původního celého útvaru. Obálka se rozpíná rychlostí o velikosti řádově 1100 km.s^{-1} , má složitou vláknitou strukturu a ve spektru elektromagnetického záření od oblasti [rentgenového záření](#) až po oblast rádiového záření vyzařuje zbývajících 20 % zářivého výkonu. Rádiový zdroj má přitom 100krát vyšší [výkon](#), než by odpovídalo jeho [teplotě](#). Jedná se o tzv. [pulsar](#).

© **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.