

10. Termonukleární reakce probíhající ve vesmíru

- exoergické reakce mezi lehkými jádry probíhající za vysokých teplot ($\geq 10^7$ K)
- vznikají jádra těžší s vyšší střední vazebnou energií
- hmota se nachází ve stavu plazmatu (volná atomová jádra a volné elektrony)
- kinetická energie částic je natolik velká, že stačí k překonání potenciálové bariéry a k reakci jader při vzájemných srážkách

Nukleogeneze ve vesmíru

A) „Velký třesk“

- došlo k němu cca před 10 – 15 miliardami let („13,7“ mld let)
- hmota a energie vesmíru byla soustředěna v jednom místě o obrovské hustotě
- hmota sestávala z **protonů, neutronů, elektronů, pozitronů různých typů neutrin a fotonů**
- mezi těmito částicemi převládaly slabé interakce



- jádra se ihned rozpadala účinkem vysoce energetických fotonů
- poměr mezi počty fotonů a baryonů $\dots 10^9$, tento stav trval zlomek sekundy
- nastala exploze a s následnou expanzí hmoty do vesmíru

- hmota se začala ochlazovat, rychlost slabých interakcí se zmenšovala, až byla menší než rychlost rozpínání vesmíru
- neutrina přestala být v rovnováze s ostatními částicemi od okamžiku, kdy teplota klesla na cca 10^{10} K, se neutrina volně šířila prostorem a neúčastnila se interakcí (tj. omezily se slabé interakce, zvláště pak ad 3)
- dochází k anihilaci elektronů a pozitronů
- zůstalo jen tolik elektronů, kolik jich bylo potřeba k neutralizaci náboje protonů
- \Rightarrow proces ad 3) se stal nevratným a poměr mezi počtem neutronů a protonů se ustálil

$$n : p = 1 : 7$$

B) Primordiální nukleosyntéza

- nastává několik minut po velkém třesku ($T \sim 10^9$ K)
- začíná se tvořit deuterium



- následují další jaderné reakce

${}^2\text{H}(p,\gamma){}^3\text{He}$	${}^3\text{H}(d,n){}^4\text{He}$
${}^2\text{H}(n,\gamma){}^3\text{H}$	${}^3\text{He}(d,p){}^4\text{He}$
${}^2\text{H}(d,p){}^3\text{H}$	${}^3\text{He}({}^3\text{He},2p){}^4\text{He}$
${}^2\text{H}(d,n){}^3\text{He}$	

- vznik těžších jader nebyl možný, neboť i nadále klesá teplota ($T \sim 10^8$ K) a klesá hustota hmoty
- další expanze vesmíru vede ke vzniku vesmírného plynu ($T \sim 10$ K, hustota cca 10^{-13} g/cm⁻³)
- tento vesmírný plyn (převážně ${}^4\text{He}$ a protony, málo deuteria a tritia) zaplňuje vesmír
- v místech, kde se fluktuací zvětšuje hustota hmoty se po cca $10^7 - 10^9$ let začíná hmota gravitací koncentrovat \Rightarrow **zárodky galaxií a hvězd**

- při gravitačním smršťování se začíná hmota zahřívat ($T \sim 10^7$ K, hustota cca 100 g/cm^3) – další stadium nukleogeneze

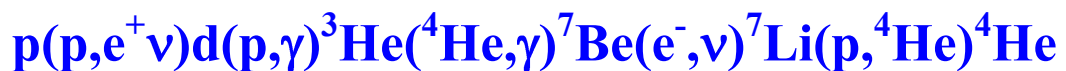
C) Vznik hvězd první generace

- spalování vodíku na helium probíhá v cyklech, uvolňuje se přitom velké množství energie, které brání dalšímu gravitačnímu smršťování
- **proton-protonový cyklus ppI**

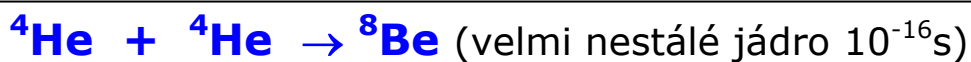


26,2 MeV

- **proton-protonový cyklus ppII**



- **spalování helia**
 - při dalším smršťování hvězdy roste teplota a hustota hmoty
 - při teplotě $1,5 \cdot 10^8$ K se začíná spalovat helium



- je umožněno existenci izotopu uhlíku a kyslíku

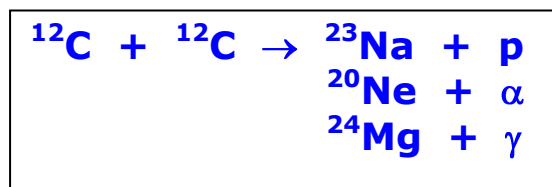
➤ probíhá i v současnosti např. na Slunci

cyklus	zastoupení (%)
ppI	85
ppII	14
CNO	1,5

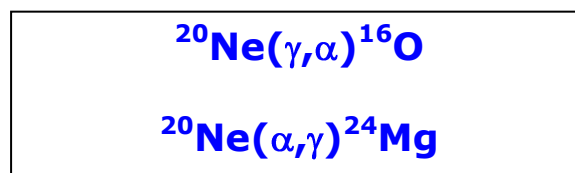
□ vznik těžších nuklidů

➤ nukleosyntéza probíhá v nitru hvězd, které jsou 8-30x větší než Slunce:

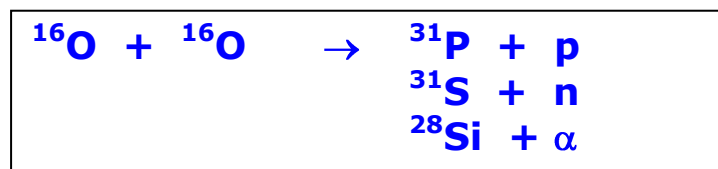
spalování uhlíku při teplotách $0,5-1,0 \cdot 10^9$ K



spalování neonu při teplotách $1,0-1,50 \cdot 10^9$ K



spalování kyslíku při teplotách $>1,50 \cdot 10^9$ K



spalování křemíku při teplotách $\sim 3 \cdot 10^9$ K

