

## Příklady jaderných reakcí

První [jaderná reakce](#) vyvolaná uměle byla uskutečněna E. Rutherfordem v roce 1919 při ostřelování dusíku částicemi  $\alpha$ :  ${}^4_2\text{He} + {}^{14}_7\text{N} \rightarrow {}^{17}_8\text{O} + {}^1_1\text{H}$ . Povedlo se tak uskutečnit dávný sen alchymistů: záměrnou přeměnu jednoho prvku v druhý.

Pomocí jaderných reakcí by bylo možné vyrábět i zlato ze rtuti, jak o tom snili celé [generace](#) panovníků a jejich alchymistů. Tato výroba by byla příliš nákladná a nevyplácela by se.

Umělé jaderné reakce se z počátku prováděly pomocí částic  $\alpha$  získávaných z přírodních [radionuklidů](#). Tímto způsobem byl např. v roce 1932 učiněn [objev neutronu](#):  ${}^4_2\text{He} + {}^9_4\text{Be} \rightarrow {}^{12}_6\text{C} + {}^1_0\text{n}$ .

Na základě této [reakce](#) je možné vytvořit neutronový zdroj. Stačí umístit do skleněné ampulky směs soli beryllia a některého zářiče  $\alpha$  (např. radia). [Neutrony](#) produkované reakcí budou stěnami ampulky vyletovat ven, zatímco těžké  $\alpha$  [částice](#) budou zadrženy uvnitř. Mohutnými zdroji neutronů jsou v současnosti [jaderné reaktory](#).

Pomocí neutronů byla uskutečněna řada dalších jaderných reakcí a získáno mnoho nových radionuklidů. Vzhledem k tomu, že neutrony nemají [elektrický náboj](#), nelze je registrovat pomocí jejich ionizačních účinků. V neutronových detektorech se využívá reakce:  ${}^1_0\text{n} + {}^{10}_5\text{B} \rightarrow {}^7_3\text{Li} + {}^4_2\text{He}$ . Dopadající neutron uvolňuje z jader boru částice  $\alpha$ , které lze později registrovat Geigerovým - Müllerovým počítačem.

Neutrony vznikají také v horních vrstvách [atmosféry](#) působením [protonů](#) kosmického záření, které rozbíjejí jádra atmosférického dusíku a kyslíku a uvolňují z nich neutrony různých [energií](#):

1. pomalé neutrony vytvářejí z dusíku radiouhlík  ${}^{14}_6\text{C}$ :  ${}^1_0\text{n} + {}^{14}_7\text{N} \rightarrow {}^{14}_6\text{C} + {}^1_1\text{H}$ ;
2. rychlé neutrony reagují za vzniku [tritia](#) a tří jader helia:  ${}^1_0\text{n} + {}^{14}_7\text{N} \rightarrow {}^3_1\text{H} + 3{}^4_2\text{He}$ .

Atmosférické helium vzniká jednak působením kosmického záření, jednak radioaktivní přeměnou  $\alpha$  radionuklidů v [zemské kůře](#).

---

© **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.