

Nitro Jupitera

Stavba nitra [Jupitera](#) je známa jen na základě teoretických modelů. Existence kamenného jádra vyplývá z rotačně dynamických parametrů [planety](#). Z dalších vrstev se předpokládá vrstva plynno-kapalného molekulárního vodíku a helia pod [atmosférou](#) a ještě hlouběji oblast kapalného metalického vodíku s heliem, která obklopuje jádro a představuje zhruba polovinu objemu planety. Chování směsi vodíku a helia při [teplotách](#) tisíců kelvinů a [tlacích](#) blízkých 10^{13} Pa, které panují v nitru Jupitera, zatím není detailně prozkoumáno.

© **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.