

Stjärnor

Föreläsning av Marcell Ziegler

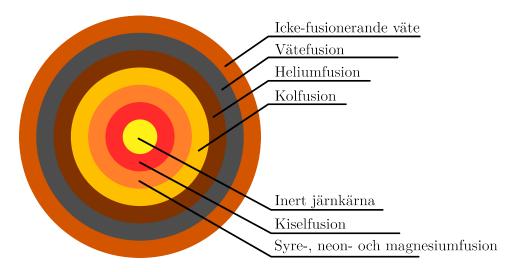
UVS Fysik- och Astronomiläger 2024, Göteborg 2024-11-09



1 Stjärnornas anatomi

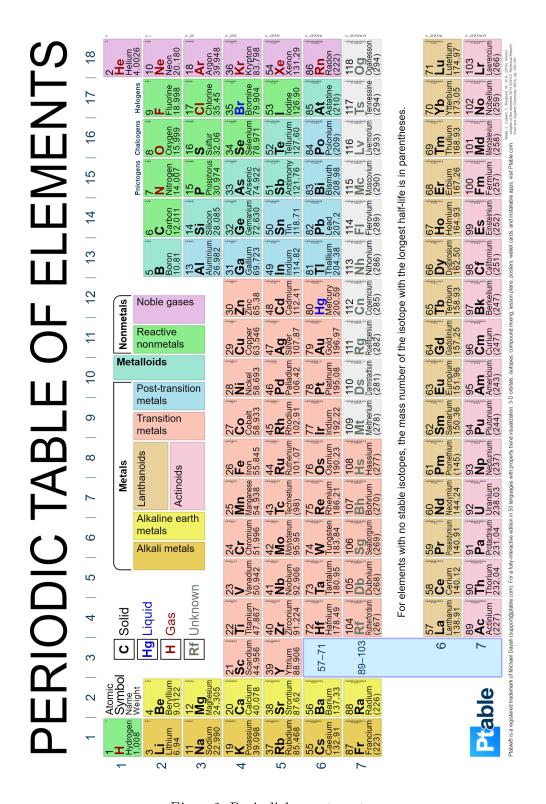
En stjärna är i grund och botten en boll av gas. Först och främst består dem av väte (H) och helium (He). De innehåller dock ämnen hela vägen upp till järn (Fe) periodiska systemet (se appendix A för ett periodiskt system).

Deras inre struktur kan liknas till en lök. I mitten finns kärnan, sedan har man lager av olika gaser och plasman för att sista komma ut till yttersta skicket av gas som vi ser utifrån. Ett diagram återfinns i fig. 1.



Figur 1: En gammal stjärnas inre struktur.

A Periodiska systemet



Figur 2: Periodiska systemet.

B Formelsamling

Tabell 1: Konstanter.

Konstant	Symbol	Värde
Pi	π	3,141 592 653 59
Ljusets hastighet	c	$299792458\mathrm{m/s}$
Wiens förskjutningskonstant	b	$2,8977719 \times 10^{-3} \mathrm{m\cdot K}$

Tabell 2: Formler.

Formel	Uttryck
Wiens förskjutningslag	$\lambda_{\max} = \frac{b}{T}$
Massa-energiekvivalens	$E = mc^2$