

### 3. feladat. Miért olyan nagyok a csillagok?

A csillagok forró gázgömbök, melyek ragyogását a belsejükben lezajló magfúzió adja. Leggyakoribb esetben e folyamat során hidrogénből hélium keletkezik. Ebben a problémában klasszikus mechanikai, illetve kvantummechanikai fogalmak, valamint elektrosztatikai, termodinamikai összefüggések segítségével keressük a választ arra a kérdésre, hogy a gázgömbnek miért csak egy bizonyos mérete fölött indul be a fúziós reakció. Sőt, a hidrogén fúziójához szükséges kritikus tömeg és sugár értékét is meghatározzuk. (A Napról, mint csillagról látható kép a hátsó belső borítón jobbra középén.)

#### Fontos fizikai állandók:

gravitációs állandó:  $G = 6,7 \cdot 10^{-11} \text{ m}^3 \text{ kg}^{-1} \text{ s}^2$ ;  
 Boltzmann-állandó:  $k = 1,4 \cdot 10^{-23} \text{ J K}^{-1}$ ;  
 Planck-állandó:  $h = 6,6 \cdot 10^{-34} \text{ m}^2 \text{ kg s}^{-1}$ ;  
 proton tömege:  $m_p = 1,7 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$ ;  
 elektron tömege:  $m_e = 9,1 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$ ;  
 elemi töltés:  $q = 1,6 \cdot 10^{-19} \text{ C}$ ;  
 vákuum permittivitás:  $\epsilon_0 = 8,9 \cdot 10^{-12} \text{ C}^2 \text{ N}^{-1} \text{ m}^{-2}$ ;  
 Nap sugara:  $R_N = 7,0 \cdot 10^8 \text{ m}$ ;  
 Nap tömege:  $M_N = 2,0 \cdot 10^{30} \text{ kg}$ .

#### 1. Csillagok központi hőmérsékletének klasszikus becslése

Tegyük föl, hogy a csillagot formáló gáz tiszta ionizált hidrogén, azaz elektronok és protonok azonos arányú keveréke, mely ideális gázként viselkedik. A klasszikus fizika törvényei szerint két proton fúziójához az szükséges, hogy  $10^{-15}$  méternél közelebb kerüljenek egymáshoz, mivel csak ilyen kis távolság esetén válik a rövidtávú magerő meghatározóvá. Azonban ahhoz, hogy ilyen közel kerüljenek egymáshoz, le kell győzniük a Coulomb-taszítást. Tegyük fel, hogy két klasszikus, pontszerű részecskének tekintett proton  $v_{\text{rms}}$  nagyságú, egymással ellentétes irányú sebességgel halad egymás felé egy egyenes mentén, és frontálisan ütközik. Itt  $v_{\text{rms}}$  a termodinamikai átlagsebesség (sebességnégyzet átlagának a gyöke; az index az angol root-mean-square kifejezésre utal).

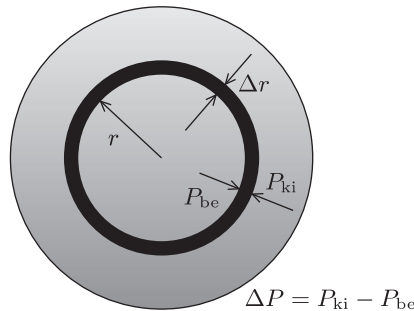
**1.a.** Határozd meg azt a kritikus  $T_c$  hőmérsékletet, amely esetén két ütköző proton közti minimális  $d_c$  távolság éppen  $10^{-15}$  m! A keresett értéket, és ebben a feladatban **minden** további számszerű eredményt *két értékes jegyre* adj meg!

#### 2. Annak igazolása, hogy az előző hőmérséklet-becslés hibás

Ahhoz, hogy ellenőrizzük előző becslésünk megbízhatóságát, még egy független módszerre van szükségünk a csillagok központi hőmérsékletének meghatározására. Egy valódi csillag felépítése meglehetősen bonyolult, de néhány egyszerűsítő feltevés használatával a lényegét könnyen megérthetjük. A csillagok egyensúlyban vannak, ami azt jelenti, hogy se nem tágulnak, se nem húzódnak össze, mert a befelé mutató gravitációs erő egyensúlyt tart a kifelé mutató nyomással (6. ábra). Egy, a középponttól  $r$  távolságban levő gázréteg hidrosztatikai egyensúlyát a

$$\frac{\Delta P}{\Delta r} = -\frac{GM_r \rho_r}{r^2}$$

egyenlet fejezi ki, ahol  $P$  a gáz nyomása,  $G$  a gravitációs állandó,  $M_r$  a csillag  $r$  sugárú gömbön belül eső részének tömege,  $\rho_r$  pedig a gázréteg sűrűsége.



6. ábra. A csillagok hidrosztatikai egyensúlyban vannak, a nyomás-változással a gravitáció tart egyensúlyt

A csillag központi hőmérsékletére nagyságrendi becslést kaphatunk, ha a paramétereknek a középpontban és a csillag felszínén felvett értékét használjuk, tehát a következő közelítésekkel élünk:

$$\Delta P \approx P_0 - P_c,$$

ahol  $P_c$  a központi,  $P_0$  pedig a felületi nyomás. Mivel  $P_c \gg P_0$ , feltehetjük, hogy

$$\Delta P \approx -P_c.$$

Ugyanezzel a közelítéssel élve, a „rétegvastagságra” az adódik, hogy

$$\Delta r \approx R,$$

ahol  $R$  a csillag (teljes) sugara, valamint

$$M_r \approx M_R = M,$$

ahol  $M$  a csillag teljes tömege.

A sűrűség közelíthető a középpontban felvett értékével,

$$\rho_r \approx \rho_c.$$

Feltehetjük továbbá, hogy a nyomás az ideális gáztörvényből számolható.

**2.a.** Határozd meg a csillag középpontjában a  $T_c$  hőmérsékletet kizárólag a csillag sugarának, tömegének, valamint fizikai állandóknak a segítségével!

A fenti modell teszteléséhez vizsgáljuk meg a kapott eredmény egy egyszerű következményét:

**2.b.** A 2.a. pontban kapott egyenlőség alapján add meg a vizsgált csillagokra az  $M/R$  arány becsült értékét kizárólag fizikai állandók és  $T_c$  függvényében!

**2.c.** A  $T_c$  hőmérsékletnek az 1.a. pontban meghatározott értéke alapján határozd meg számszerűen a csillagok  $M/R$  arányának jóslott értékét!

**2.d.** Most számold ki a Nap esetén az  $M_{\text{Nap}}/R_{\text{Nap}}$  arányt, és ellenőrizd, hogy ez az érték sokkal kisebb, mint a 2.c. pontban meghatározott érték!

### 3. Csillagok központi hőmérsékletének kvantummechanikai becslése

A 2.d. pontban talált nagy eltérés azt sejteti, hogy  $T_c$ -nek az 1.a. pontban adott becslése nem helyes. Az ellentmondás kvantummechanikai effektusok figyelembevételével oldható fel. Eszerint a protonok hullámként viselkednek, és egyetlen proton a  $\lambda_p$  de Broglie-hullámhosszával azonos nagyságrendű területen „van szétkenve”. Ez azt jelenti, hogy ha a protonok között elért  $d_c$  minimális távolság a  $\lambda_p$  hullámhossz közelébe esik, akkor a két részecske kvantummechanikai értelemben „átfedésbe kerül”, és így képesek a fúzióra.

**3.a.** Feltéve, hogy a  $v_{\text{rms}}$  sebességgel haladó protonok esetén a fúzió feltétele  $d_c = \frac{\lambda_p}{2^{1/2}}$ , határozd meg  $T_c$  értékét csupán fizikai állandók segítségével!

**3.b.** Határozd meg a  $T_c$  hőmérsékletre a 3.a. pontban kapott kifejezés numerikus értékét!

**3.c.** A 3.b. pontban kapott érték valamint a 2.b. pontban levezetett kifejezés segítségével határozd meg az  $M/R$  arány becsült numerikus értékét csillagokra! Ellenőrizd, hogy ez az érték közel esik-e a megfigyelésekből származó  $M_{\text{Nap}}/R_{\text{Nap}}$  arányhoz!

Valóban, az úgynevezett *fősorozatba* eső csillagok (melyekben hidrogén fúziója zajlik, „normális” csillagok) nagyon tág tömeghatárok között megfelelnek a fenti becslésnek.

### 4. Csillagok tömeg/sugár aránya

Az előző feladatban tapasztalt egyezés azt sejteti, hogy a Nap középponti hőmérsékletének becslésére a kvantummechanikai gondolatmenet helyes.

**4.a.** Az előző eredményt felhasználva mutasd meg, hogy minden olyan csillag esetén, melyben hidrogén-fúzió zajlik, az  $M$  tömeg és  $R$  sugár aránya állandó, mely kizárólag univerzális fizikai konstansoktól függ! Határozd is meg ezt az  $M/R$  arányt ezekre a csillagokra!

### 5. A legkisebb csillagok tömege és sugara

A 4.a. pontban kapott eredményből arra következtethetnénk, hogy bármely tömeggel létezhetnek hidrogén-fúziós ciklusban levő csillagok, feltéve, hogy az összefüggés feltétele teljesül. Ez a következtetés azonban helytelen.

A hidrogén-fúziós ciklusban levő csillagokban található gáz ideális gázként viselkedik. Ez azt jelenti, hogy az *elektronok közti*  $d_e$  tipikus távolság átlagos értéke nagyobb, mint az elektronok  $\lambda_e$  de Broglie-hullámhossza. Ellenkező esetben ugyanis az elektronok egy úgynevezett degenerált állapotban lennének, és a csillag másképp viselkedne. Felhívjuk a figyelmet arra a tényre, hogy a vizsgált csillag-típusban levő protonokat és elektronokat másként kezeljük. Protonok esetén a de Broglie-hullámok átfedése *szükséges* ahhoz, hogy a fúzió létrejöhessen, míg elektronok esetén a de Broglie hullámok *nem* fedhetnek át, mert különben az elektronokat nem kezelhetnénk ideális gázként.

A valóságban a csillagok belsejében levő gáz sűrűsége a középpont felé haladva nő. Ennek ellenére ebben a nagyságrendi becslésben tegyük föl, hogy a vizsgált csillag sűrűsége állandó. Ezen kívül felhasználhatjuk, hogy  $m_p \gg m_e$ .

**5.a.** Határozd meg az  $n_e$  átlagos elektronszám-sűrűséget a csillag belsejében!

**5.b.** Határozd meg az elektronok közti  $d_e$  tipikus távolságot a csillag belsejében!

**5.c.** A  $d_e \geq \frac{\lambda_e}{2^{1/2}}$  feltétel használatával határozd meg egyenlettel a legkisebb olyan csillag sugarát, mely hidrogén-fúziós ciklusban lehet! (Ezek az ún. normál csillagok.) Tekintsd úgy, hogy a csillag középpontjában mért hőmérséklet a csillagban bárhol mérhető hőmérséklet tipikus értéke.

**5.d.** Határozd meg a lehető legkisebb normál csillag sugarának számértékét méterben is és a Nap sugarának (rádiuszának) egységében is!

**5.e.** Határozd meg a lehető legkisebb normál csillag tömegének számértékét kilogrammban is, és Naptömeg-egységben is!

### **6. Hélium-fúzió öregebb csillagokban**

Ahogy a csillagok öregednek, majdnem az összes magjukban lévő hidrogént héliummá (He) alakították, így a további fénykibocsátás érdekében arra kényszerülnek, hogy elkezdjék a hélium fuzionálását nehezebb elemekké. A hélium mag két protonból és két neutronból áll, így a töltése kétszerese, a tömege kb. négyszerese a protonénak. Láttuk korábban, hogy a proton fúziójának feltétele  $d_c = \frac{\lambda_p}{2^{1/2}}$ .

**6.a.** Add meg a megfelelő feltételt a hélium magokra vonatkozóan, és határozd meg a hélium magok  $v_{\text{rms}}(\text{He})$  négyzetes átlagsebességét, valamint a hélium fúzióhoz szükséges  $T(\text{He})$  hőmérsékletet!