

中国科学技术大学物理学院  
2021~2022 学年第二学期期末试卷

■ A 卷      □ B 卷

课程名称: 恒星物理基础      课程代码: 022171.01

开课院系: 物理学院      考试形式: 闭卷

姓 名: \_\_\_\_\_ 学 号: \_\_\_\_\_

题 号	一	二	三	四	五	总 分
得 分						

(装订线内不要答题)

一、(20 分) 对于主序恒星内部的化学组分非均匀的区域, 物态方程应写为  $\rho = \rho(P, T, \mu)$ , 其中  $\mu$  为平均分子量,  $P$  为总压强,  $T$  为温度,  $\rho$  为气体的质量密度。1) 若气体压强占总压强的比重为  $\beta$ , 请导出  $d \ln \rho$  的表达式? 2) 若辐射压可以忽略, 请导出  $d \ln \rho$  的具体表达式? 3) 忽略电离能, 请写出单位质量气体的总的比内能的表达式? 摩尔气体常量为  $\mathcal{R}$ , 黑体辐射常量为  $a$ .

二、(20 分) 通过星际分子云的引力收缩, 形成了一颗球状等温的原恒星。原恒星的质量为  $M$ , 半径为  $R$ , 温度为  $T$ , 表面的压强不为零, 大小为  $P_f$ 。原恒星的平均分子量为  $\mu$ , 内部质量分布为  $m(r)$ . 万有引力常量为  $G$ , 摩尔气体常量为  $\mathcal{R}$ . 设原恒星系统满足位力定理。请导出表面压强  $P_f$  的表达式?

三、（20 分）设白矮星的质量为  $M$ ，半径为  $R$ ，处于流体静力平衡状态。1) 若内部的物态是非相对论性简并电子气，请利用流体静力平衡方程，尝试导出白矮星的质量和半径之间满足的关系？2) 若内部的物态是极端相对论性简并电子气，请利用流体静力平衡方程，证明此时白矮星的质量是和半径无关的常数。3) 白矮星表面热辐射的等效黑体温度为  $T_{eff}$ ，热辐射光度为  $L$ 。请导出  $L$  和等效温度  $T_{eff}$ 、质量  $M$  之间的关系？

四、（20 分）设恒星的质量为  $M$ ，半径为  $R$ ，万有引力常量为  $G$ 。1) 若扰动的形式是向外的压力远小于自引力，请导出自由落体时标的表达式？2) 某脉动变星内部的流体元受到扰动后在平衡位置附近进行径向脉动。脉动周期为  $T$ ，气体平均密度为  $\bar{\rho}$ ，请导出这两个物理量之间满足的近似关系？

五、（20 分）请从恒星的结构演化方程组出发，导出爱丁顿光度的表达式？

答案和评分标准仅供参考。

1)  $P_{gas} = \beta P$      $d \ln P = ?$

① 物态方程:  $P = P(T, \rho, \mu)$

物态方程:

$$P = \frac{R}{\mu} \rho T + \frac{1}{3} a T^4$$

$$\therefore \rho = \frac{\mu}{R} \frac{1}{T} (P - \frac{1}{3} a T^4)$$

$$= \frac{\mu}{R} \frac{1}{T} \beta P$$

题目已给出  $P = P(P, T, \mu)$

需写式  $d \ln P = A d \ln P + B d \ln T + C d \ln \mu$

$$\therefore \ln P = \ln \mu + \ln \beta + \ln P - \ln T - \ln R$$

$$\therefore d \ln P = d(\ln \mu) + d(\ln \beta) + d(\ln P) - d(\ln T)$$

$$\frac{\partial \ln \beta}{\partial \ln P} = -\frac{P}{\beta} \frac{\partial(1-\beta)}{\partial P} = \frac{1-\beta}{\beta}$$

$$d \ln P = \left[ 1 + \left( \frac{\partial \ln \beta}{\partial \ln P} \right)_T \right] d \ln P$$

$$- \left[ 1 - \left( \frac{\partial \ln \beta}{\partial \ln T} \right)_P \right] d \ln T + d \ln \mu$$

$$\frac{\partial \ln \beta}{\partial \ln T} = -\frac{T}{\beta} \frac{\partial(1-\beta)}{\partial T} = \frac{4(\beta-1)}{\beta}$$

$$= \frac{1}{\beta} d \ln P - \frac{4-3\beta}{\beta} d \ln T + d \ln \mu$$

②. 若  $\beta = 0$

$$\frac{d \ln p = d \ln p - du/T + d \ln p}{\text{perfect gas.}}$$

4'

③.  $u = \frac{3}{2} \frac{R}{\mu} T + \frac{1}{\rho} a T^4$

4'

$$= \frac{R T}{\mu} \left[ \frac{3}{2} + \frac{3(1-\beta)}{\beta} \right]$$

$$\text{所以. } \frac{a T^4}{\rho} = \frac{3 R R}{\rho} = \frac{3(1-\beta)}{\rho} p = \frac{3(1-\beta)}{\beta} \frac{R T}{\mu}$$

2).  $\frac{\partial P}{\partial (M(r))} = - \frac{G M(r)}{4\pi r^4}$

等同维里定律的推导过程.

只是边界条件不为0

$$\int_0^M 4\pi r^3 \frac{dP}{dm} dm = [4\pi r^3 P]_0^M - \int_0^M 12\pi r^2 \frac{dr}{dm} P dm$$

5'

$$\text{Eo: } \int_0^M -\frac{Gm}{r} dm = \underbrace{[4\pi r^3 \rho]}_S - \int_0^M 12\pi r^2 \frac{dr}{dm} \rho dm$$

$$\frac{dr}{dm} = \frac{1}{4\pi r^2 \rho}$$

$$\int_0^M 12\pi r^2 \frac{1}{4\pi r^2 \rho} \rho dm = \int_0^M \frac{3\rho}{\rho} dm$$

$$\therefore \underbrace{[4\pi r^3 \rho]}_S - \int_0^M \frac{3\rho}{\rho} dm = - \int_0^M \frac{Gm}{r} dm$$

$$\Rightarrow 4\pi R^3 \rho_f - \int_0^M \frac{3\rho}{\rho} dm = - \int_0^M \frac{Gm}{r} dm$$

等温, 理想气体

$$p = \frac{\rho}{\mu} RT$$

$$\therefore \frac{3\rho}{\rho} = \frac{3RT}{\mu}$$

$$\therefore 4\pi R^3 \rho_f - \int_0^M \frac{3RT}{\mu} dm$$

$$= 4\pi R^3 \rho_f - \frac{3MR}{\mu} T = - \int_0^M \frac{Gm}{r} dm$$

$$3) \quad \frac{dp}{dr} = -\rho \frac{GM}{r^2} \quad 2^1$$

① 非相对论的近似： $\rho \propto \rho^{5/2} \approx \frac{M^3}{R^5}$  } 2

$$\frac{dp}{dr} \approx \frac{M^3}{R^5} \quad 2$$

② 相对论的近似： $\rho \propto \rho^{4/3} \approx \frac{M^4}{R^6}$  } 2

$$\frac{dp}{dr} \approx \frac{M^4}{R^6} \quad 2$$

$$\rho \frac{GM}{r^2} \approx \frac{M^2}{R^5}$$

是同时从  
平衡方程出发。

①  $\therefore M^3 R = \text{const}$  } 2

②  $M = \text{const}$

(放宽标准……)

或解  $n = \frac{3}{2}$  与  $n = 3$  时的 Lane-Emden 方程

$$\left(\xi_n R\right)^2 = \frac{4\pi G}{k_B(1+n)} \rho_c^{(n-1)/n} \quad \text{需需看初始条件(表E.1)}$$

$$M = 4\pi R^3 \rho_c \left[ -\frac{1}{\xi} \frac{d\theta}{d\xi} \right]_{\xi_n}$$

③.

$$M \propto R^{-3}$$

$$L = T_{\text{eff}}^4 R^2 \quad 2$$

$$\therefore \lg \frac{L}{L_{\odot}} = 4 \lg \frac{T_{\text{eff}}}{T_{\odot}} - \frac{2}{3} \lg \left( \frac{M}{M_{\odot}} \right) + C$$

4

4). ① 运动方程:

至少要有报导过程.

在书与  $t \propto R^{\frac{3}{2}} M^{-\frac{1}{2}}$  或  $t = \sqrt{\frac{R^3}{GM}}$  不解

$$\ddot{r} = -\frac{GM}{r^2} - \frac{1}{\rho} \frac{d\rho}{dr}$$

对星体附近列方程.

$$\ddot{R} = -\frac{GM}{R^2} - \frac{1}{\rho} \frac{d\rho}{dR} \quad 4$$

若:  $\frac{1}{\rho} \frac{d\rho}{dR} \ll \frac{GM}{R^2}$  设  $\ddot{R}$  不变

$$-\ddot{R} = \frac{GM}{R^2} \quad R = \frac{1}{2} \ddot{R} t_{\text{free}}^2 \quad 4$$

自由落体运动

$$t_{\text{free}} = \left( \frac{2R^3}{GM} \right)^{\frac{1}{2}} \quad 4$$

② 若用波动方程需列方程  
具体形式:

②:  $\sqrt{\rho} = \text{const} \quad \Leftarrow$  有  $t_{\text{free}} = \sqrt{\frac{R^3}{GM}}$  A 即可  
或向以微扰方程做精确解.

亦可使用开普勒第三定律得到精确

解.  $\sqrt{\frac{\pi}{8} \frac{R^3}{GM}}$

5.)

$$\frac{dP}{dr} = - \rho \frac{Gm}{r^2}$$

3'

$$\frac{dT}{dr} = - \frac{3}{4ac} \cdot \frac{k\rho}{T^3} \frac{F}{4\pi r^2}$$

3'

$$P_{\text{rad}} = \frac{1}{3} a T^4$$

2'

$$\Rightarrow \frac{dP_{\text{rad}}}{dr} = - \frac{k\rho}{c} \frac{F}{4\pi r^2}$$

8'

$$\frac{dP_{\text{rad}}}{d\rho} = \frac{kF}{4\pi c Gm}$$

5'

when:  $P_{\text{rad}} \rightarrow P$

$$\Rightarrow F$$

2'