Astrofísica - 1er Cuatrimestre 2024

Práctica 4: Atmósferas Estelares

Problema 1. Considere un gas de fotones con una función de distribución monocromática $f_\nu(\vec{r}, \vec{p})$, siendo $\vec{r}$ y $\vec{p}$ la posición y momento de los fotones, y ν su frecuencia
(a) Exprese, en términos de f_ν, la densidad monocromática de fotones n_ν, la densidad de energía monocromática ϵ_ν, la intensidad específica monocromática I_ν, la intensidad media monocromática J_ν, y el flujo monocromático $\vec{q}_\nu$.
(b) Obtenga las expresiones que determinan las correspondientes magnitudes integradas en todo el espectro electromagnético.
(c) Exprese el tensor de presión del gas de fotones P_ν, y la presión de radiación (correspondiente a la presión hidrostática en un fluido), $p_\nu \equiv Tr(P_\nu)/3$, en términos de f_ν.
(d) Halle la ecuación que relaciona la densidad de energía del gas de fotones con la presión.

Problema 2. La tabla siguiente contiene las magnitudes aparentes de una estrella en algunas bandas ópticas e infrarrojas, y los correspondientes flujos monocromáticos de la estrella Vega medidos en la Tierra ($m_{Vega} \equiv 0$ para todas las bandas)

Banda	λ (μm)	$q_{\lambda,Vega}$ (nW m^{-2} μm^{-1})	m_* (mag)
B	0.440	64.0	6.24±0.19
V	0.556	37.5	6.39±0.15
R	0.710	17.5	7.21±0.10
J	1.215	3.31	6.94±0.13
H	1.654	1.15	6.93±0.09
K	2.157	0.43	7.31±0.06

(a) Calcule el flujo q_ν de la estrella medido en la Tierra, para cada una de las bandas, y grafíquelo en función de la frecuencia.
(b) Si la magnitud absoluta de la estrella en la banda B es M_B = -6.3, calcule la luminosidad L_ν de la estrella en cada banda y grafíquela en función de la frecuencia.
(c) Ajustando una función de Planck a L_ν, determine la temperatura efectiva de esta estrella y su radio ¿Qué puede decir de la calidad del ajuste?
(d) Suponiendo que el ajuste representa bien la emisión de la estrella en todo el espectro, calcule la luminosidad total de la estrella L. A partir de ella y sabiendo que $M_{bol}^{\odot} = 4.83$ calcule su magnitud bolométrica absoluta.

Problema 3. Considere un elemento de fluido compuesto por hidrógeno ionizado (llamado HII en astrofísica -HI es el hidrógeno neutro-) en la superficie de una estrella esférica de masa M, radio R y luminosidad L, en la cual supondremos que los fotones solamente se propagan en forma radial.

(a) Muestre que la fuerza por unidad de volumen ejercida por la radiación sobre dicho elemento es

$$F_{rad} = \sigma \frac{L}{12\pi c R^2}\,\hat{r} \quad ,$$

donde c es la velocidad de la luz y σ la sección eficaz por unidad de volumen para la interacción de la radiación con el fluido.
(b) ¿Cuál es la dependencia del cociente F_{rad}/g con R, para L constante? (g es la aceleración de la gravedad en la superficie de la estrella).
(c) Suponiendo que F_{rad} se debe solamente a la dispersión de la radiación por los electrones (scattering Thomson), la cual tiene una sección eficaz por electrón σ_T, muestre que

$$\frac{g}{F_{rad}} = \frac{12\pi G M m_p c}{\sigma_T L \rho_P}$$

donde G es la constante de gravitación universal, ρ_p la densidad en masa de protones y m_p la masa del protón.
(d) Calcule la máxima luminosidad que puede tener la estrella manteniendo un equilibrio hidrostático (llamada límite de Eddington), en función de M. Si para las estrellas de la secuencia principal del diagrama $H-R$, $L \propto M^{7/2}$, calcule la masa límite que puede tener una estrella en equilibrio hidrostático.

Problema 4. Considere una atmósfera estacionaria, plana y estratificada, en la que z es la dirección vertical.
(a) Muestre que la ecuación de transporte puede escribirse como

$$\mu \frac{\partial I_\nu}{\partial \tau_\nu} = I_\nu - S_\nu \quad ,$$

donde $\mu = \cos\theta$ y $d\tau_\nu = -\kappa\nu\rho dz$. Interprete físicamente el significado de τ_ν.
(b) Muestre que $\exp(-\tau_\nu/\mu)$ es un factor integrante de la ecuación, halle su solución formal y el valor de la intensidad emergente, $I_\nu(z=\infty) = I_\nu(\tau_\nu = 0)$. Interprete el significado físico de esta última.
(c) Suponiendo que $S_\nu = a\tau_\nu + b$ $(a, b > 0)$, muestre que la intensidad emergente es $S_\nu(\tau_\nu = \mu) = a\mu + b$ (relación de *Eddington–Barbier*). Utilice este resultado para explicar el oscurecimiento del limbo solar.

Problema 5. Considere la formación de una línea espectral por desexcitación del estado j de un átomo al estado fundamental. El perfil natural de la línea (probabilidad de transición en función de la frecuencia ν) es la transformada de Fourier de la función de onda φ_j del estado j. Calcule el perfil de línea para $\varphi_j = u_j \exp\left[(-\Gamma/2 + i2\pi\nu_j)t\right]$, donde Γ es una constante (el resultado se denomina perfil de Lorentz).

Problema 6. Halle la relación entre I_ν, J_ν, $\vec{q}_\nu$ y p_ν para el caso en que la radiación es isótropa.

Problema 7. Considere una estrella de radio R ubicada a una distancia $r \gg R$ de la Tierra. Su superficie es atravesada por radiación que se propaga hacia afuera ($0 < \hat{u}\cdot\hat{r} \equiv \cos\theta$, siendo $\hat{u}$ la dirección de propagación de los fotones y $\hat{r}$ el versor radial).
(a) Muestre que el flujo de radiación total recibido en la Tierra es $q_\nu(r)\hat{r} = q_\nu(R)(R/r)^2\hat{r}$.
(b) Si en la superficie de la estrella la intensidad es $I_\nu(\theta) = I_\nu$ para $\theta < \pi/2$ y nula en otro caso, calcule $\vec{q}_\nu$, J_ν, p_ν y L_ν en función de I_ν.

(c) Si además se supone $I_\nu = B_\nu(T)$, donde $B_\nu(T)$ es la función de Planck a una temperatura T, halle L_ν, L y p_ν. ¿Qué problemas presenta esta hipótesis?

Problema 8. Suponiendo que la sensibilidad de los filtros B y V es una delta de Dirac, halle la relación entre el índice de color $B - V$ y la temperatura de un cuerpo negro. Muestre además que, si la radiación no es absorbida o dispersada por el medio entre la estrella y la Tierra, el índice de color es independiente de la distancia a la estrella.

Problema 9. En equilibrio termodinámico la distribución de fotones es homogénea, isótropa y estacionaria.
(a) A partir de la ecuación de transporte, muestre que en equilibrio termodinámico $e_\nu = \kappa_\nu I_\nu$, donde e_ν es la emisividad y κ_ν el coeficiente de absorción.
(b) Obtenga I_ν y f_ν usando la ley de Kirchoff, $e_\nu = \kappa_\nu B_\nu$, donde

$$B_\nu = \frac{2h\nu^3}{c^2} \frac{1}{\exp\left[h\nu/(k_B T)\right] - 1} \quad ,$$

es la función de Planck, ν es la frecuencia, c la velocidad de la luz, h la constante de Planck, k_B la constante de Boltzmann y T la temperatura.
(c) Calcule n_ν, ϵ_ν, J_ν, $\vec{q}_\nu$, $\mathcal{P}_\nu$ y p_ν para este sistema.

Problema 10. Considere la propagación de la luz proveniente de una estrella en la atmósfera terrestre. Muestre que la magnitud aparente de la estrella medida en la superficie terrestre es $m_\nu = m_{\nu,0} + K_\nu \sec\theta$, donde $m_{\nu,0}$ es la magnitud aparente fuera de la atmósfera, K_ν una constante y θ la distancia cenital de la estrella. ¿Cómo usaría este resultado para medir $m_{\nu,0}$ desde la superficie terrestre?

Problema 11. Considere la línea $H\alpha$ del hidrógeno neutro en absorción ($\lambda = 656.3$ nm), y suponga que tiene un ancho natural despreciable.
(a) Grafique el perfil que tendría la línea en una estrella cuya atmósfera se encuentra a una temperatura $T = 10^4$ K.
(b) Si ahora la estrella rota a una velocidad de 300 km s^{-1} en el ecuador, grafique el perfil observado. Suponga que la intensidad del disco estelar es constante y que la inclinación del eje de rotación respecto de la visual es de 90°.