

1 Accretion rate

Eddington luminosity L_{Edd} は以下で定義される:

$$L_{\text{Edd}} = \frac{4\pi G M_* m_p c}{\sigma_T} = 1.26 \times 10^{38} \text{ erg/s} \left(\frac{M_*}{M_\odot} \right)$$

G , M_* , m_p , c , σ_T はそれぞれ重力定数, 中性子星の質量, 陽子の質量, 真空中の光速, トムソン散乱断面積.

Eddington accretion rate \dot{M}_{Edd} を以下で定義する:

$$\begin{aligned} \dot{M}_{\text{Edd}} &:= L_{\text{Edd}}/c^2 = 1.34 \times 10^{17} \text{ g/s} \left(\frac{M_*}{M_\odot} \right) \\ &= 2.22 \times 10^{-9} M_\odot/\text{yr} \left(\frac{M_*}{M_\odot} \right) \end{aligned}$$

4U 1728-34 の fiducial value として, mass $M_* = 1.4M_\odot$ (Shaposhnikov et al. 2003), accretion rate $\dot{M} = 0.1\dot{M}_{\text{Edd}}$ (Galloway et al. 2008) を, それぞれ採用する. すなわち,

$$\dot{M} = \epsilon \dot{M}_{\text{Edd}}(1.4M_\odot) = 1.96 \times 10^{16} \text{ g/s } \epsilon_{0.1} M_{*,1.4}$$

2 Shock の形成

X-ray burst の duration time $t_X \approx 10 \text{ s}$ の間に飛んでいったモノが shock ejecta を形成すると仮定する. Ejecta の運動する速さを $v_{\text{sh}} = 0.3c$ とすると, shock の厚み l_{sh} は

$$l_{\text{sh}} \approx v_{\text{sh}} t_X = 9 \times 10^{10} \text{ cm } v_{\text{sh},0.3} t_{X,10}$$

shock ejecta の質量 M_{ej} は, recurrence time $t_{\text{rec}} \approx 200 \text{ min}$ の間に降着する質量の η 倍に等しいとすると

$$M_{\text{ej}} \approx \eta \dot{M} t_{\text{rec}} = 2.3 \times 10^{20} \text{ g } \eta \epsilon_{0.1} M_{*,1.4} t_{\text{rec},200}$$

電波が立ち上がるのは, X-ray burst が起きてから $t_{\text{rise}} \approx 3 \text{ min}$ 後である. shock が形成される位置 r_{sh} は

$$r_{\text{sh}} \approx v_{\text{sh}} t_{\text{rise}} = 1.6 \times 10^{12} \text{ cm } v_{\text{sh},0.3} t_{\text{rise},3} = 0.11 \text{ AU } v_{\text{sh},0.3} t_{\text{rise},3}$$

3 磁場の強さ

collisionless-shock はそのエネルギーの一部を磁場へ渡す. 変換効率を ϵ_B とすると, エネルギー密度について

$$\epsilon_B \frac{M_{\text{ej}} v_{\text{sh}}^2 / 2}{4\pi r_{\text{sh}}^2 l_{\text{sh}}} = \frac{B^2}{8\pi}$$

B について解くと

$$B^2 = \frac{\epsilon_B M_{\text{ej}} v_{\text{sh}}^2}{r_{\text{sh}}^2 l_{\text{sh}}} = 8.1 \times 10^2 \text{ erg cm}^{-3}$$

$$B \approx 28 \text{ G}$$

$\epsilon_B = 0.01$ は Kashiyama et al.(2018) から引用.

4 周辺ガスの密度

$\tau \approx 10 \text{ min}$ の間に shock が掃いた領域にあるガスの総質量は M_{ej} に等しいと仮定する. すなわち

$$4\pi r_{\text{sh}}^2 \rho_{\text{amb}} v_{\text{sh}} \tau = M_{\text{ej}}$$

ρ_{amb} は周辺ガスの質量密度である. ρ_{amb} について解くと

$$\begin{aligned} \rho_{\text{amb}} &= \frac{M_{\text{ej}}}{4\pi r_{\text{sh}}^2 v_{\text{sh}} \tau} \\ &\approx 1.32 \times 10^{-18} \text{ g cm}^{-3} \epsilon_{0.1} M_{*,1.4} v_{\text{sh},0.3}^{-3} t_{\text{rec},200} t_{\text{rise},3}^{-2} \tau_{10}^{-1} \end{aligned}$$

ガスがすべて水素で構成されているとすると, ガスの電子数密度は

$$n_{\text{amb,e}} = \rho_{\text{amb}} / (1 \cdot m_u) = 7 \times 10^5 \text{ cm}^{-3} \epsilon_{0.1} M_{*,1.4} v_{\text{sh},0.3}^{-3} t_{\text{rec},200} t_{\text{rise},3}^{-2} \tau_{10}^{-1}$$

5 Power-law の比例係数

工事中.

6 放射電子の最小エネルギー

プラズマガスは shock からエネルギーを受け取り熱化される. 電子の熱エネルギー kT_e が, v_{sh} で走る電子の運動エネルギーに等しいと仮定すると

$$kT_e = \frac{m_e}{2} v_{\text{sh}}^2 = 0.045 m_e c^2 v_{\text{sh},0.3}^2$$

プラズマが電子と陽子のみから構成されていると仮定する. 陽子の熱化についても電子と同様に考えると, 各々の Lorentz factor はいずれも

$$\gamma_{\text{th}} = \frac{kT_i}{m_i c^2} \approx 0.045 \quad (i = \text{e, p})$$

となる.

熱化された陽子と電子とが互いにエネルギーをやりとりできるのであれば, 電子が陽子の熱エネルギーの一部を受け取れるはずである. 電子が受け取る, 陽子の熱エネルギーの割合を ζ とする. 電子の Lorentz factor は, もともとの熱エネルギーに陽子からもらった分が加わると考えて

$$\begin{aligned} \gamma_{\text{min}} &= \frac{1}{m_e c^2} (kT_e + \zeta kT_p) \\ &\approx \zeta \frac{kT_p}{m_e c^2} \quad (\text{ignoring } kT_e) \\ &= \zeta \frac{m_p}{2m_e} \frac{v_{\text{sh}}^2}{c^2} \\ &= 33 \zeta_{0.4} v_{\text{sh},0.3}^2 \end{aligned}$$

となる. $\zeta_{0.4}$ は Kashiyama et al.(2018) の値を引用.

7 シンクロトロン放射

γ_e の Lorentz factor をもつ電子からのシンクロトロン放射を考える．放射の典型的な振動数 ν_e は

$$\nu_e = \gamma_e^3 \nu_B \sin \alpha = \frac{\gamma_e^2 e B}{2\pi m_e c} \sin \alpha$$

である (Rybicki & Lightman (1979)). ここで ν_B はサイクロトロン振動数, α はピッチ角である．磁場がランダムな方向を向いていると仮定し, $\sin \alpha$ の平均をとると

$$\int_0^{\pi/2} \sin \alpha \, d\alpha = 1$$

ゆえ

$$\nu_e = \frac{\gamma_e^2 e B}{2\pi m_e c}$$

$\gamma_e = \gamma_{\min}$ として値を代入すると

$$\nu_e \approx 11.2 \text{ GHz} \sqrt{\eta} \zeta_{0.4}^2 \epsilon_{B,0.01}^{1/2} \epsilon_{0.1}^{1/2} M_{*,1.4}^{1/2} t_{\text{rec},200}^{1/2} v_{\text{sh},0.3}^{3/2} t_{\text{rise},3}^{-1} \tau_{10}^{-1/2}$$

8 Synchrotron cooling

シンクロトロン放射した電子はその分エネルギーを失う．ある Lorentz factor γ をもつ電子がエネルギー密度 U_B の磁場の中で単位時間に放射するエネルギー (=電子のエネルギー損失率) は

$$P(\gamma, B) = \frac{4}{3} \sigma_T c \beta^2 \gamma^2 U_B$$

と表せる (Rybicki&Lightman, 1979). いまの場合,

$$\gamma = \gamma_{\min} = 33 \zeta_{0.4} v_{\text{sh},0.3}^2,$$

$$\beta^2 = 1 - \frac{1}{\gamma_{\min}^2} (= 0.999) \approx 1$$

$$U_B = \frac{B^2}{8\pi} = 0.53 \text{ erg cm}^{-3} \eta \epsilon_{B,0.01} \epsilon_{0.1} M_{*,1.4} v_{\text{sh},0.3}^{-1} t_{\text{rec},200} t_{\text{rise},3}^{-2} \tau_{10}^{-1}$$

なので

$$\begin{aligned} P &= 1.55 \times 10^{-11} \text{ erg/s } \eta \zeta_{0.4}^2 \epsilon_{B,0.01} \epsilon_{0.1} M_{*,1.4} v_{\text{sh},0.3}^3 t_{\text{rec},200} t_{\text{rise},3}^{-2} \tau_{10}^{-1} \\ &= 9.68 \times 10^{-6} \text{ MeV/s } \eta \zeta_{0.4}^2 \epsilon_{B,0.01} \epsilon_{0.1} M_{*,1.4} v_{\text{sh},0.3}^3 t_{\text{rec},200} t_{\text{rise},3}^{-2} \tau_{10}^{-1} \end{aligned}$$

となる．よって, シンクロトロン放射の寄与だけを考えた冷却時間は

$$t_{\text{cool}} \approx \frac{\gamma_{\min} m_e c^2}{P} = 2.9 \times 10^4 \text{ min } \eta^{-1} \zeta_{0.4}^{-1} \epsilon_{B,0.01}^{-1} \epsilon_{0.1}^{-1} M_{*,1.4}^{-1} v_{\text{sh},0.3}^{-2} t_{\text{rec},200}^{-1} t_{\text{rise},3}^2 \tau_{10}^1$$