ブラックホール回転エネルギーの 電磁場による因果的引抜きⅡ 熊本大学理学部 小出眞路

2年前の第7回磁気圏ブラックホール研究会において、電磁エネ ルギー密度とエネルギー流東密また。この論文を読み込んでいません・・・ ル地平面においては負の電磁気内容にはあまり言及しません。すいません。 に「落下」するとしてブラックホール回転エネルギーの引き抜き機 構が因果律的に理解できることを述べた. 最近, K. Toma & F. Takahara (2016)はボイヤー・リンキスト座標およびカー・シルト座 標においてフォース・フリーのプラズマが磁力線に沿ってブラック ホールに連続的に入射される非定常な過程の解析的モデルを提 示した. そこで電磁エネルギーの符号は座標系に依存し, 負の電 磁気的エネルギーの落とし込みは本質的でないと結論している.

第9回ブラックホール磁気圏勉強会 2016.3.2(水)@夕張マウントレースイホテル

今回の目的

- ブランドフォード・ナエク機構での電磁場エネルギー密度 e[∞]_{EM}
 ボイヤ・リンキスト座標: e[∞]_{EM} < 0
 カー・シルト座標: e[∞]_{EM} '> 0!
 果たして、そういうことはありえるのか?
 はっきりさせる.
- 今回, カー・シルト座標における電磁エネルギー密度とエネル ギー流束の関係式を示す.それにより, Toma & Takahara (2016) の結論の検証を行う.

ブランドフォード・ナエク機構(BZ機構)

Blandford, Znajek (1977)

【・フォース・フリー条件 (*E[∞]_{fluid} << E[∞]_{EM}*),定常・軸対称 ・カー・メトリック(ボイヤー・リンキスト座標) *a* << 1 (ブラックホールの回転パラメータ)



Transport of electromagnetic energy and Unit angular momentum $\begin{bmatrix} c = 1 \\ system \end{bmatrix}_{\mu_0 = 1}^{\text{Unit}}$

• General relativistic equations of conservation laws:

$$\nabla_{\mu}T^{\mu\nu} = 0 \quad (\text{energy and momentum})$$

Electromagnetic energy-momentum tensor
Maxwell equations: Field strength tensor

$$\nabla_{\mu}*F^{\mu\nu} = 0 \quad \nabla_{\mu}F^{\mu\nu} = -J^{\nu} \checkmark$$
dual tensor of $F_{\mu\nu}$

• Force-free condition: $F_{\mu\nu}J^{\nu}=0$

$$\begin{array}{ll} \text{Kerr Metric:} & ds^2 = g_{\mu\nu} dx^{\mu} dx^{\nu} & \left(x_0, x_1, x_2, x_3\right) = \left(t, r, \theta, \phi\right) \\ g_{00} = -h_0^2; & g_{ii} = h_i^2; & g_{0i} = -h_i^2 \omega_i & (i = 1, 2, 3); & g_{ij} = 0 & (i \neq j) \\ \text{Lapse function:} & \alpha = \sqrt{h_0^2 + \sum_i \left(h_i \omega_i\right)^2} & \text{Shift vector:} & \beta_i = h_i \omega_i / \alpha \\ & & & & \beta = \left(\beta_1, \beta_2, \beta_3\right) \\ \text{(gravitational time delay)} & \text{(velocity of dragged frame)} \end{array}$$

Several coordinates around rotating black hole

Boyer-Lindquist coordinates, Kerr-Schild coordinates
 ⇒ coordinates of global frame

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^{\mu} dx^{\nu}$$

(primary) LNRF, (spatially oblique in general)
 ⇒ vector and tensor

$$ds^2 = -d\tilde{t}^2 + \sum_i g_{ij} d\tilde{x}^i d\tilde{x}^j$$

LNRF with tetrad (spatially orthogonal) ⇒ vector and tensor

$$ds^2 = -d\hat{t}^2 + \sum_i \left(d\hat{x}^i\right)^2$$

(Similar to that of Minkowski metric)

cβ_φ

← 直感的理解に有効 (物理量が直感的に計算 できる)

←数値計算に有効

د ايΩ_H

Kerr BH

frame

Co-moving frame ⇒scalar variables

Transport of energy and angular momentum

Killing vector for Kerr space-time ξ^{v} : $\chi^{v} = (-1,0,0,0)$ $\eta^{v} = (0,0,0,1)$

conservation of energy and angular momentum:

$$e^{\infty} = \alpha \chi_{v} T^{0v} = \alpha \left(\hat{e} + \omega^{\phi} \hat{l}^{\phi} \right) = e_{\rm EM}^{\infty} \qquad l^{\phi} = -\alpha \eta_{v} T^{0v} = l_{\rm EM}^{\phi}$$

$$S^{i} = \alpha \chi_{v} T^{iv} = S_{\rm EM}^{i} \qquad M^{i} = -\alpha \eta_{v} T^{iv} = M_{\rm EM}^{i}$$

$$\frac{\partial e^{\infty}}{\partial t} = -\nabla \cdot S \qquad \text{(energy conservation)} \qquad \frac{\partial l^{\phi}}{\partial t} = -\nabla \cdot M \qquad \text{(angular momentum conservation)}$$

Here,

$$e_{\rm EM}^{\infty} = \alpha \left(\frac{\hat{B}^2}{2} + \frac{\hat{E}^2}{2} \right) + \omega^{\phi} \cdot l_{\rm EM}^{\phi} \quad \text{(electromagnetic energy density)} \quad l_{\rm EM}^{\phi} = h_3 \left(\hat{\mathbf{E}} \times \hat{\mathbf{B}} \right)_{\phi} \quad \begin{array}{c} \text{(electromagnetic angular momentum density)} \\ \text{S}_{\rm EM} = \alpha^2 \left(\hat{\mathbf{E}} - \boldsymbol{\beta} \times \hat{\mathbf{B}} \right) \times \left(\hat{\mathbf{B}} + \boldsymbol{\beta} \times \hat{\mathbf{E}} \right) \quad \mathbf{M}_{\rm EM} = \alpha^2 h_3 \left[\left(\frac{\hat{B}^2}{2} + \frac{\hat{E}^2}{2} \right) \delta^{i3} - \hat{B}_3 \hat{\mathbf{B}} - \hat{E}_3 \hat{\mathbf{E}} + \left(\hat{\mathbf{E}} \times \hat{\mathbf{B}} \right)_3 \boldsymbol{\beta} \right] \\ \text{(electromagnetic energy flux density)} \quad \text{(electromagnetic angular momentum flux density)} \quad \begin{array}{c} (electromagnetic angular momentum density) \\ (electromagnetic energy flux density) \quad (electromagnetic angular momentum flux density) \\ \end{array}$$



When we can write
$$\hat{\mathbf{E}} = -\hat{\mathbf{v}}_{F\perp} \times \hat{\mathbf{B}}$$

 $(\hat{\mathbf{v}}_F = \hat{\mathbf{v}}_{F\perp} + \hat{\mathbf{v}}_{F/\prime} \quad \hat{\mathbf{v}}_{F\perp} \perp \hat{\mathbf{B}}, \quad \hat{\mathbf{v}}_{F/\prime} / /\hat{\mathbf{B}}),$

In general, we have

electromagnetic energy-at-infinity:

$$e_{EM}^{\infty} = \alpha \left(\frac{\hat{B}^2}{2} + \frac{\hat{E}^2}{2} \right) + \boldsymbol{\omega} \cdot \boldsymbol{l}_{EM} = \alpha \hat{B}^2 \left[\frac{1}{2} \left(1 + \left(v_{F\perp} \right)^2 \right) + \hat{\boldsymbol{\beta}} \cdot \hat{\boldsymbol{v}}_{F\perp} \right]$$

electromagnetic energy flux density:

$$\begin{split} \mathbf{S}_{EM} &= \alpha^2 \left(\hat{E} - \hat{\beta} \times \hat{B} \right) \times \left(\hat{B} + \hat{\beta} \times \hat{E} \right) \\ &= \alpha e_{EM}^{\infty} \left(\hat{\mathbf{v}}_{F\perp} + \hat{\beta} \right) + \frac{\alpha^2}{2} \left(1 - v_{F\perp}^2 \right) \left[\hat{B}^2 \left(\hat{\mathbf{v}}_{F\perp} + \hat{\beta} \right) - 2 \left(\hat{\beta} \cdot \hat{B} \right) \hat{B} \right] \end{split}$$

Energy flux in the case of Forcefree (Blandford-Znajek mechanism) **Maxwell Equations and force-free** condition yield $\hat{\mathbf{E}} = -\hat{\mathbf{v}}_{F\perp} \times \hat{\mathbf{B}}, \qquad \hat{\mathbf{v}}_{F} = \frac{h_{\phi}}{\alpha} (\Omega_{F} - \omega_{\phi}) \mathbf{e}_{\phi},$ $\hat{v}_{F\perp} = \frac{\hat{v}_{F}}{\sqrt{1 + (\hat{B}^{\phi} / \hat{B}_{P})^{2}}} = \frac{\hat{v}_{F}}{\sqrt{1 + \hat{v}_{F}^{2}}}$ ŶF $\hat{v}_{\rm F} \rightarrow \infty$ At $r \rightarrow r_{\rm H}$ Near the horion, $v_{F_{\perp}}$ always directs toward the horizon. $\hat{v}_{\rm FI} \rightarrow 1 \qquad \omega^{\phi} \rightarrow \Omega_{\rm H}$ $\Omega_{\rm F} < \Omega_{\rm H}$ magnetic $\Omega_{\rm F} > \Omega_{\rm H}$ \field lines/ $S_{EM}^{P} = \alpha e_{EM}^{\infty} \left(\hat{\mathbf{v}}_{F\perp} + \boldsymbol{\beta} \right)$ β ΫF horizon norizon



 $0 < \Omega_{\rm F} < \Omega_{\rm H}$ In this case, electromagnetic energy is radiated. This is well-know condition where Blandford-Znajek mechanism works. Furthermore, we found $e_{\rm EM}^{\infty} < 0$

i.e. energy is negative. This means even in the Blandford-Znajek mechanism, (electromagnetic) negative energy is utilized for the energy extraction of black hole.

電磁場によるブラックホール回転エネル ギーの引抜き機構のまとめ

(Koide & Baba 2014)

	機構	負のエネルギーの 形態	角運動量の再配分 をするトルク	出てくるエネルギー の形態	参考文献
	ペンローズ過程 (参考)	粒子の力学的エネ ルギー	粒子の分裂・相互作 用の力	粒子の力学的エネ ルギー	Penrose (1969)
	磁気的ペンローズ過程	荷電粒子の力学 的エネルギー	電磁気的力	荷電粒子の力学的 エネルギー	Wagh (1989)
機構	force-freeブランドフォード・ナエク 機構	電磁気的エネル ギー	電磁気的張力 (force-free)	電磁気的エネル ギー	Blandford & Znajek (1977)
	MHDブランドフォード・ナエク機構	電磁気的エネル ギー	電磁気的張力 (MHD)	電磁気的エネル ギーとプラズマの運 動エネルギー(アル ベン波)	Takahashi et. al(1991); Koide (2003); Komissarov (2005)
	MHDペンローズ過程	プラズマの力学的 エネルギー	ローレンツカ	電磁気的エネル ギーとプラズマの運 動エネルギー(アル ベン波)	Takahashi et. al(1991); Koide (2003); Komissarov (2005)
	超放射	電磁波の電磁気的 エネルギー	量子効果による Half-mirror効果	電磁波の電磁気的 エネルギー	Press & Teukolsky (1972); Lightman et. al (1975)
	磁気リコネクションによる機構	プラズモイドの力 学的エネルギー	磁気リコネクションに よる電磁気的張力	プラズモイドの力学 的エネルギー	Koide (2009)

BZ機構の負の電磁エネルギーによる因果的理解 (2013年秋季天文学会, Koide 2014 PRD)

ー般に負の電磁エネルギーを介してブラックホールの回転 エネルギーの引き抜き機構を因果的に理解できることを ボイヤー・リンキスト座標(カー・メトリック)において示した.



負の電磁エネルギーの落とし込みによる BZ機構の説明に対する異論

(當真さん(東北大)2015年日本天文学会春季大会, K. Toma & F. Takahara 2016)

- 電磁場のエネルギー密度e_{EM}[®]は電磁場のエネルギー密度,エネルギー流東密度の成分であり、スカラーではない、それゆえ、電磁場エネルギー密度e_{EM}[®]の値は座標系に依存する.
- ブランドフォード・ナエク機構での電磁場エネルギー密度 e[∞]_{EM}
 ボイヤ・リンキスト座標: e[∞]_{EM} < 0
 カー・シルト座標: e[∞]_{EM} '> 0!
- それゆえ、負の電磁場エネルギーをブラックボールに落とし込む ことによりブラックホールの回転エネルギーを引き抜くという解釈 は間違っている!

果たして、そうか?

回転するブラックホールのまわりの時空を表す座標

• ボイヤー・リンキスト座標(カー・メトリック)

$$ds^{2} = g_{\mu\nu}dx^{\mu}dx^{\nu} = -\left(1 - \frac{2Mr}{\Sigma}\right)dt^{2} + \frac{\Sigma}{\Delta}dr^{2} + \Sigma d\theta^{2} + \frac{A}{\Sigma}\sin^{2}\theta d\phi^{2} - 2\frac{2Mar}{\Sigma}\sin^{2}\theta d\phi dt.$$





S^tが負であればS^tも負となること: ブラックホール地平面の極近傍での証明

ボイヤー・リンキスト座標とカー・シルト座標の変換則は $dt' = dt + 2 \frac{Mr}{\Delta} dr$

なので, $S^{t} = -\chi_{v}T^{tv}$ の変換性は

 $S^{t} = S^{t} + 2 \frac{Mr}{\Delta} S^{r}$.

先に得られた地平面近傍での電磁場のエネルギー流東密度と密度の関係 $S_{EM}^{P} = \frac{1}{h_{r}} \alpha e_{EM}^{\infty} \left(\hat{\mathbf{v}}_{F\perp} + \boldsymbol{\beta} \right)$ を用いると、 $e^{\infty} = \alpha S^{t}$ より

$$S_{\rm EM}^{t'} = S_{\rm EM}^{t} + 2\frac{Mr}{\Delta h_r}S_{\rm EM}^{t}v_{\rm F\perp}^{r} = S_{\rm EM}^{t}\left(1 + 2\frac{Mr}{\cancel{A}}\sqrt{\frac{\cancel{A}}{\cancel{\Sigma}}}\sqrt{\frac{\cancel{A}}{\cancel{\Sigma}}}v_{\rm F\perp}^{r}\right) = S_{\rm EM}^{t}\left(1 + \sqrt{\frac{(2Mr)^2}{A}}v_{\rm F\perp}^{r}\right)$$
$$v_{\rm F\perp}^{r} \ge -1\cancel{U} \qquad 1 + \sqrt{\frac{(2Mr)^2}{A}}v_{\rm F\perp}^{r} \ge 1 - \sqrt{\frac{(2Mr)^2}{A}} > 0$$

地平面の外では (2Mr)²<A=(r²+a²)²-a²Δsin²θ であるので, S^t_{EM}とS^t_{EM}'は同じ符号である. (証明終り)

S^tが負であればS^t'も負となること: 数学的証明(助言: 高橋労太さん)

ボイヤー・リンキスト座標とカー・シルト座標の変換則は $dt' = dt + 2 \frac{Mr}{\Lambda} dr$

$$\left(S^{\mu}=S^{\mu}_{\mathsf{EM}}\right)$$

なので、 $S^{t'} = S^{t} + 2\frac{Mr}{\Delta}S^{r}$

以下では, 座標系で電磁場エネルギーの符号が変わり得る場合としてSr>0, St<0 とする.

電磁場のエネルギー密度・エネルギー流束密度ベクトルS^µは

 $-\varepsilon = S^{\mu}S_{\mu} \leq 0$ (Intersection (Intersection $\varepsilon \geq 0$)

である(光速度を超えてエネルギーが伝わらないという条件).

$$S^{\mu}S_{\mu} + \varepsilon = g_{\phi\phi}\left(S^{\phi}\right)^{2} + 2g_{t\phi}S^{t}S^{\phi} + g_{tt}\left(S^{t}\right)^{2} + g_{rr}\left(S^{r}\right)^{2} + g_{\theta\theta}\left(S^{\theta}\right)^{2} + \varepsilon = 0$$

S⁽は実数なので,

$$\left(g_{t\phi}S^{t}\right)^{2} \geq g_{\phi\phi}\left[g_{tt}\left(S^{t}\right)^{2} + g_{rr}\left(S^{r}\right)^{2} + g_{\theta\theta}\left(S^{\theta}\right)^{2} + \varepsilon\right]$$

$$(S^{t})^{2} > \frac{A}{\Delta^{2}} (S^{r})^{2}$$
さらに、A > (2Mr)²、なので、 |S^{t}| > \frac{2Mr}{\Delta} |S^{r}|
すなわち、 S^{t}' = S^{t} + \frac{2Mr}{\Delta} S^{r} < 0.
(証明終り)

ここまでのまとめ

- ボイヤー・リンキスト座標とカー・シルト座標において 電磁場エネルギー密度の符号は不変であることを3 つの方法で確かめた.
- 座標系によらずブラックホール回転エネルギーの電磁気的な引き抜きは負の電磁場エネルギーを介していると説明できることを確認した.

Kerr-Schild座標系でのエネルギーの輸送

- BZ機構においてはブラックホール地平面および内部で本当に負の電磁場エネルギーによりエネルギーが外向きに運ばれているのか?
- Kerr-Schild座標系で、e[∞]とSの関係式を見る。
 - ブラックホールの地平面・内部でのSとe[®]の状況を 確認する.

 $ds^2 = g_{\mu\nu}dx^{\mu}dx^{\nu}$ (Boyer-Lindquist座標, Kerr-Shild座標) (LNRF座標) $ds^2 = -d\tilde{t}^2 + \sum g_{ij}d\tilde{x}^i d\tilde{x}^j$ $ds^{2} = -d\hat{t}^{2} + \sum_{i=1}^{i} (d\hat{x}^{i})^{2}$ (テトラッドLNRF座標) Force-Free: $\nabla_{\nu} T^{\mu\nu} = 0$ $T^{\mu\nu} = F^{\mu\rho} F^{\mu}{}_{\rho} - \frac{1}{\Lambda} g^{\mu\nu} \left(F^{\rho\sigma} F_{\rho\sigma} \right)$ $S^{\mu} = \chi_{\nu} T^{\mu\nu} \qquad \chi^{\nu} = (-1, 0, 0, 0)$ (Killingベクトル) $\nabla_{\mu}S^{\mu} = \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_{\mu} \left(\sqrt{-g} S^{\mu} \right) = 0$ $S^{0} = \frac{1}{3}\tilde{S}^{0} \qquad S^{i} = \tilde{S}^{i} + \tilde{\beta}^{i}\tilde{S}^{0} \qquad \sqrt{-g} = h_{1}h_{2}h_{3}$

$$\begin{split} \tilde{S}^{0} &= \tilde{\chi}_{v} \tilde{T}^{0v} = \alpha \left(\tilde{T}^{00} + \tilde{\beta}^{i} \tilde{T}_{i}^{0} \right) = e^{\infty} \\ \tilde{S}^{i} &= \tilde{\chi}_{v} \tilde{T}^{iv} = \alpha \left(\tilde{T}^{i0} + \tilde{\beta}^{j} \tilde{T}_{j}^{i} \right) \\ \vec{\tilde{S}} &= \tilde{S}_{i} \vec{\tilde{e}} = \hat{S}_{i} \vec{\tilde{e}} = \vec{\tilde{S}} \\ \bar{\tau} \mathsf{F} \mathsf{F} \mathcal{P} \mathcal{P} \mathcal{F} \mathfrak{E} \not{\mathbb{R}} \mathsf{ICSUVC} \quad \vec{\tilde{E}} &= -\vec{\tilde{v}}_{\mathsf{F} \perp} \times \vec{\tilde{B}} \quad \& \mathfrak{C} \mathfrak{E} \mathsf{E} \mathsf{E} \mathsf{F} \mathfrak{E} \\ \vec{\tilde{S}} &= \alpha e^{\infty} \left(\vec{\tilde{v}}_{F \perp} + \vec{\tilde{\beta}} \right) + \frac{\alpha^{2}}{2} \left(1 - \left| \vec{\tilde{v}}_{F \perp} \right|^{2} \right) \left[\left| \vec{\tilde{B}} \right|^{2} \left(\vec{\tilde{v}}_{F \perp} + \vec{\tilde{\beta}} \right) - 2 \left(\vec{\tilde{\beta}} \cdot \vec{\tilde{B}} \right) \vec{\tilde{B}} \right] \\ \mathbf{T} \mathfrak{T} \mathfrak{T} \mathfrak{T} \mathfrak{T} \mathsf{T} \end{split}$$

$$S = \alpha e^{\infty} \left[\hat{v}_{F\perp} + \beta \right] + \frac{1}{2} \left[1 - |\hat{v}_{F\perp}| \right] \left[|B| \left[\hat{v}_{F\perp} + \beta \right] - 2 \left[\beta \cdot B \right] B \right]$$

成分で書くと,

 $\tilde{S}^{i} = \alpha e^{\infty} \left(\tilde{v}_{F\perp}^{i} + \tilde{\beta}^{i} \right) + \frac{\alpha^{2}}{2} \left(1 - \tilde{v}_{F\perp}^{k} \tilde{v}_{F\perp,k} \right) \left[\left(\tilde{B}^{k} \tilde{B}_{k} \right) \left(\tilde{v}_{F\perp}^{i} + \tilde{\beta}^{i} \right) - 2 \left(\tilde{\beta}^{k} \cdot \tilde{B}_{k} \right) \tilde{B}^{i} \right]$

$$\begin{split} \tilde{S}^{i} &= \alpha e^{\infty} \left(\tilde{v}_{F\perp}^{i} + \tilde{\beta}^{i} \right) + \frac{\alpha^{2}}{2} \left(1 - \tilde{v}_{F\perp}^{k} \tilde{v}_{F\perp,k} \right) \left[\left(\tilde{B}^{k} \tilde{B}_{k} \right) \left(\tilde{v}_{F\perp}^{i} + \tilde{\beta}^{i} \right) - 2 \left(\tilde{\beta}^{k} \cdot \tilde{B}_{k} \right) \tilde{B}^{i} \right] \\ & \left| \vec{v}_{F\perp} \right| = 1? \\ \tilde{\beta} \\ \text{地平面} \\ \tilde{S}^{i} &= \alpha e^{\infty} \left(\tilde{v}_{F\perp}^{i} + \tilde{\beta}^{i} \right) \\ & \text{まだ, } | v_{F\perp} | o = 0 \\ \text{obar matication, } \tilde{j} = 0 \\ \text{obar matication, } \tilde{j} = 0 \\ \text{obar matication, } \tilde{v} = 0 \\ \text{obar matication,$$

Constants along magnetic surface in stationary, axissymmetric MHD case on Kerr-Schild coordinates

