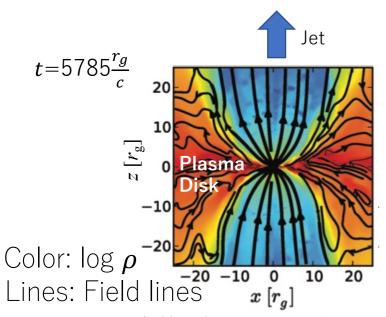
## MAD降着流のともなうブラックホール 極領域における磁場崩壊モデル

小出真路 山口真澄 村田雅音 (熊本大学理学部)

## AGNジェットのプラズマ源問題

AGN(in M87\*)ブラックホール磁気圏でのジェット形成の理想GRMHD数値計算



Tchekhovskoy, A.; Narayan, R.; McKinney, J.C *Mon. Not. R. Astron. Soc.* **2011**, *418*, L79–L83

MAD: Magnetically Arrested Disk

- ジェット形成のエネルギー:自転するブラックホールの回転エネルギーの強い磁場による引き抜き (BZ機構)
- ジェットのプラズマ:謎

ブラックホール磁気圏プラズマ磁気レイノルズ数: $S\sim10^{30}$  ⇒理想MHD条件は良い近似!

磁気凍結がディスクからジェット形成 領域へのプラズマ供給を邪魔する

理想GRMHD数値計算:  $\rho < \rho_{\rm flr} \Rightarrow \rho = \rho_{\rm flr}$ (フロア密度) (理想GRMHD数値計算の問題)

## ジェット形成領域へのイオン電子プラズマ供給機構 (日本天文学会2023年春季大会、一般講演(小出、高橋労太、高橋真聡))

二流体不安定性により電流層が崩れるのにともないどの anti-parallel ように磁場の減衰が進むか?磁場の時間発展を求める。 4 magnetic field 磁力線 🗴 current sheet  $B = \frac{1}{2}\mu_0 \delta \underbrace{env_e}_{r}$ 反平行磁場

二流体不安定性の起こる条件(特殊相対論) $\frac{\gamma_{ ext{th}_i}\gamma_{ ext{th}_e}}{\gamma_{ ext{D}}}$  $(v_{ ext{th}_i}+v_{ ext{th}_e})< v_{ ext{D}}$ 

二流体不安定性