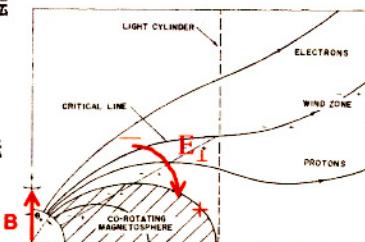


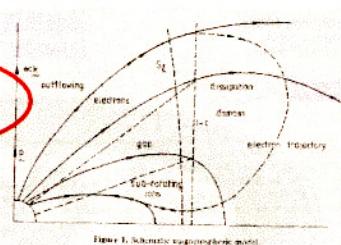
磁場の維持と電場

- 強いBとプラズマが共回転
 $E_{\perp} + \frac{\Omega \times r}{c} \times B = 0$
- 共回転
 E_{\perp} 発生
- 分極により ρ_e が発生



- 電流閉鎖問題、又は $\rho_{\omega}=0$ 通過問題
- 高エネルギー粒子を生み出す E_{\parallel} をどうやって作るか？
- 磁場エネルギーが卓越した light cylinder 領域から運動エネルギーが卓越したバルサー風を作り出す方法
- パルスの成分の放射

多くの問題



Goldreich & Julian, 1969以降
多くの研究がなされたが、
何も解決されていない。

Goldreich-Julian密度とstreaming line

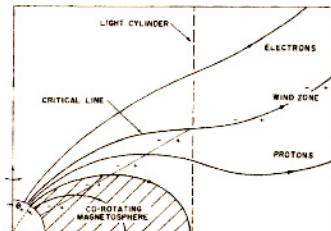
$$\rho_{GJ} = -\frac{\Omega B}{2\pi c} \frac{1}{1-(\Omega r/c)^2 \sin^2 \theta}$$

null surface ($\rho_{GJ}=0$)
を境に分極

粒子は磁力線に沿って流出
高緯度: electron line
低緯度:
positron (proton) line

粒子がnull surfaceを通過する？

+が流出していないとすると、
chargeのバランスがくずれ、+
e-の流入が必要



まとめ

- ・質量が $8 \sim 30 M_{\odot}$ の星は、超新星爆発をおこし、中心に磁場を伴い高速回転する中性子星、pulsarを形成する。
- ・pulsarは charge separation した粒子が共回転することにより、磁場を形成。その磁場によって、charge separationを維持。
- ・高エネルギー粒子を生成するために沿磁力線電場が必要。
その形成維持のメカニズムは現在も未解決問題。

今後の展望

- ・pulsarの磁気圏などのモデルは、Maxwell方程式と single particle 的アプローチで行われてきた。
粒子の集団的アプローチ、plasma physics が必要である。
- ・potential gapの形成、維持は未解決問題。
単純化された定常モデルで議論。
- ・今後、この potential gap の形成維持の問題の解決を目指す