

# 松本洋介 千葉大学理学研究科

宇宙磁気流体・プラズマシミュレーション サマースクール@千葉大学





# イントロダクション 電磁プラズマ粒子シミュレーション(3章) pCANSの紹介(1, 2, 4、5章)





近似レベル (≒計算量の逆数)

Hall MHD (hybrid)

MHD

Two fluid

Vlasov / Particle-in-Cell (PIC)

取り扱える現象のスケール

# プラズマ分散関係(横波・並行伝搬)



# プラズマ分散関係(横波・並行伝



### MHD vs. PIC

### MHD

### PIC

▶ 流体的な大規模構造 ▶ 構造形成(宇宙ジェット、星 形成、銀河団) ダイナモ(地球、太陽) 恒星風、フレア ▶ 有限体積(差分)法 ▶ 数値スキームにバリエーショ ン(Roe's、HLLD、CIP、 etc.) ▶ 計算コスト小 並列化効率大

MHDスケールから電子スケー ルまで記述できる、無衝突プ ラズマ第一原理シミュレー ション手法 🕨 粒子加速(無衝突衝撃波、磁 気リコネクション) ▶ 粒子輸送(KH不安定、乱流) ▶ 磁場生成(Weibel不安定) ▶ 粒子法

アルゴリズムはほぼ完成
 計算コスト大

💽 並列化に工夫が必要



Vlasov-Maxwell方程式系

$$\frac{\partial f_s}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla f_s + \frac{q_s}{m_s} \left( \mathbf{E} + \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{B} \right) \cdot \nabla_v f_s = 0$$
  
s=ion, electron

 $\frac{\partial \boldsymbol{E}}{\partial t} = c \nabla \times \boldsymbol{B} - 4 \pi \boldsymbol{J}$  $\frac{\partial \boldsymbol{B}}{\partial t} = -c \nabla \times \boldsymbol{E}$ 

 $\nabla \cdot \boldsymbol{B} = 0$  $\nabla \cdot \boldsymbol{E} = 4 \pi \rho_e$ 

# **Vlasov方程式の数値解法** 実空間の移流(移動) $\frac{\partial f_s}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla f_s + \frac{q_s}{m_s} \left( \mathbf{E} + \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{B} \right) \cdot \nabla_v f_s = 0$ 速度空間の移流(加速) $\frac{\partial f_s}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla f_s + \frac{q_s}{m} \left( \mathbf{E} + \frac{\mathbf{v}}{c} \times \mathbf{B} \right) \cdot \nabla_v f_s = 0$



▶分布関数f<sub>s</sub>を粒子によって表現 ▶アルゴリズムが単純、安定 ▶非熱的成分の運動を記述するのに、膨大 な粒子数が必要 ▶超並列計算機での効率的な計算が困難 v 流体法

X

 
 ・位相空間をグッリドで定義して、f<sub>s</sub>を直 接解く手法

 最大6次元線形移流問題

 非熱的成分まで記述可能

 高効率なベクトル化・並列化が容易
 <sub>9/36</sub>

# 電磁プラズマ粒子シミュレーション



粒子の運動、加速

$$\begin{cases}
\frac{d \mathbf{x}_{p}}{dt} = \frac{\mathbf{u}_{p}}{\mathbf{y}_{p}} \\
\frac{d \mathbf{u}_{p}}{dt} = \frac{q}{m} \left( \mathbf{E} + \frac{\mathbf{u}_{p}}{c \mathbf{y}_{p}} \times \mathbf{B} \right) \\
\mathbf{J} = \sum_{p} q_{p} \frac{\mathbf{u}_{p}}{\mathbf{y}_{p}}
\end{cases}$$

Maxwell equation

 $\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = -c \nabla \times \mathbf{E}$  $\frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} = c \nabla \times \mathbf{B} - 4\pi \mathbf{J}$ 

流体スケールからデバイ長まで自己 無撞着に解くことができる。



$$\frac{\boldsymbol{u}_{p}^{t+\Delta t/2} - \boldsymbol{u}_{p}^{t-\Delta t}/2}{\Delta t} = \frac{\boldsymbol{q}_{p}}{\boldsymbol{m}_{p}} \left( \boldsymbol{E}^{t} + \frac{\boldsymbol{u}_{p}^{t}}{c \,\boldsymbol{\gamma}_{p}^{t}} \times \boldsymbol{B}^{t} \right)$$

1.

2. 
$$\frac{x_{p}^{t+\Delta t} - x_{p}^{t}}{\Delta t} = \frac{u_{p}^{t+\Delta/2}}{y_{p}^{t+\Delta/2}}$$
3. 
$$J^{t+\Delta t/2} = \sum_{p}^{N} q_{p} \frac{u_{p}^{t+\Delta t/2}}{y_{p}}$$
4. 
$$\frac{B^{t+\Delta t} - B^{t}}{\Delta t} = -c \nabla \times E^{t+\Delta t/2}$$
4. 
$$\frac{E^{t+\Delta t} - E^{t}}{\Delta t} = +c \nabla \times B^{t+\Delta t/2} + 4\pi J^{t+\Delta t/2}$$

粒子の加速・移動



# Buneman-Boris 法

$$\frac{\boldsymbol{u}_{p}^{t+\Delta t/2} - \boldsymbol{u}_{p}^{t-\Delta t}/2}{\Delta t} = \frac{q_{p}}{m_{p}} \left( \boldsymbol{E}^{t} + \frac{\boldsymbol{u}_{p}^{t}}{c \boldsymbol{\gamma}_{p}^{t}} \times \boldsymbol{B}^{t} \right)$$

$$u_{p}^{-} = u_{p}^{t-\Delta/2} + \frac{q_{p}E^{t}}{m_{p}} \frac{\Delta t}{2}$$
  
ここで、
$$u_{p}^{+} = u_{p}^{t+\Delta/2} - \frac{q_{p}E^{t}}{m_{p}} \frac{\Delta t}{2}$$
を導入して、上式に代入。

$$\frac{\boldsymbol{u}_{p}^{+}-\boldsymbol{u}_{p}^{-}}{\Delta t} = \frac{q_{p}}{2\gamma_{p}m_{p}c} \left(\boldsymbol{u}_{p}^{+}-\boldsymbol{u}_{p}^{-}\right) \times \boldsymbol{B}^{t}$$
$$|\boldsymbol{u}_{p}^{+}| = |\boldsymbol{u}_{p}^{-}|$$

$$u_{p}^{*} = u_{p}^{-} + u_{p}^{-} \times t$$

$$u_{p}^{+} = u_{p}^{-} + u_{p}^{*} \times s$$

$$t = \frac{q_{p} B}{m_{p} \gamma_{p} c} \frac{\Delta t}{2} \quad s = \frac{2t}{1+t^{2}}$$



まとめると、、、、  $u_p^{t+\Delta t/2}$ 磁場による回転 電場による加速 電場による加速  $u_p^{t-\Delta t/2}$  $u_p^+$ Up 間の )更新  $x_p^{t+\Delta t} = x_p^t + \frac{u_p^{t+\Delta t/2}}{\gamma^{t+\Delta t/2}} \Delta t$ 15/36

# Particle-in-Cell法



# グリッド点に対する粒子の影響度合い











 ■計算コストが一番低いのはNGPだが、コストと精度の バランスがとれたCIC法が広く使われる。
 ■二次のスプラインの方法により、形状関数によるノイズ を大きく減らせる。相対論的流れの現象を取り扱うのに 必要とされる。





# **グリッド点への電磁場の配置** Yeeグリッド



▶空間二次精度で差分化
 ▶レギュラー格子に対して、数値分散が軽減
 ▶磁場の発散なし条件(divB=0)を満たす

# 電磁場の陰的解法

 $\frac{\boldsymbol{B}^{t+\Delta t} - \boldsymbol{B}^{t}}{\Delta t} = -c \nabla \times \left(\theta \boldsymbol{E}^{t+\Delta t} + (1-\theta) \boldsymbol{E}^{t}\right)$  $\frac{\boldsymbol{E}^{t+\Delta t} - \boldsymbol{E}^{t}}{\Delta t} = c \nabla \times \left(\theta \boldsymbol{B}^{t+\Delta t} + (1-\theta) \boldsymbol{B}^{t}\right) - \frac{4\pi \boldsymbol{J}^{t+\Delta/2}}{from PIC}$ 

▶右辺に未来の情報を含む。この種の陰解法という。一方、過去の情報から求める方法を陽解法という。

■電場と磁場は同じ時間ステップに定義される(↔FDTD法)
■0.5のとき、クランク・ニコルソン法。0=1.0で、後進オイラー法

▶陰解法は陽解法に比べて数値的に安定。
▶逆行列を求める必要があり、計算コストは大だが、粒子計算ではPIC法が全計算コストの大部分を占めるため、電磁場の陰解法化に伴う計算コストの増大は軽微

 $\boldsymbol{\delta} B = -\theta c \Delta t \nabla \times \boldsymbol{\delta} E - c \Delta t \nabla \times \boldsymbol{E}^{t}$  $\boldsymbol{\delta} E = \boldsymbol{\theta} c \Delta t \, \nabla \times \boldsymbol{\delta} B + c \Delta t \, \nabla \times \boldsymbol{B}^{t} - 4 \, \pi \, \Delta t \, \boldsymbol{J}^{t+\Delta t/2}$  $\overline{\boldsymbol{\delta} B} = \boldsymbol{B}^{t+\Delta t} - \boldsymbol{B}^{t} / \boldsymbol{\delta} B = \boldsymbol{B}^{t+\Delta t} - \boldsymbol{B}^{t}$  $\left(I - \left(\theta c \Delta t\right)^2 \nabla^2\right) \delta \mathbf{B} = \theta (c \Delta)^2 \left(\nabla^2 \mathbf{B}^t + \frac{4\pi}{c} \nabla \times J^{t + \Delta t/2}\right)$  $-c \Delta t \nabla \times E^{t}$ 既知量  $A \mathbf{x} = \mathbf{b}$ 

> Conjugate gradient method (共役勾配法)





Yeeグリッド上に定義された磁場はd/dt (divB)=0を 丸め誤差の範囲で満たすので、初期条件で満たせば その後の計算中も丸め誤差の範囲で満たす 誘導方程式のYeeグリッド上での差分化  $B_{x,i+1/2,j}^{t+\Delta t} = B_{x,i+1/2,j}^{t} - \frac{E_{z,i+1/2,j+1/2}^{t+\Delta t/2} - E_{z,i+1/2,j-1/2}^{t+\Delta/2}}{\Delta y} \Delta t$  $B_{v,i,j+1/2}^{t+\Delta t} = B_{v,i,j+1/2}^{t} + \frac{E_{z,i+1/2,j+1/2}^{t+\Delta t/2} - E_{z,i-1/2,j+1/2}^{t+\Delta/2}}{\Delta x} \Delta t$  差分化した  $\nabla \cdot \boldsymbol{B} = 0$ 

$$\nabla \cdot \boldsymbol{B} = \frac{B_{x,i+1/2,j} - B_{x,i-1/2,j}}{\Delta x} + \frac{B_{y,i,j+1/2} - B_{y,i,j-1/2}}{\Delta y} = 0$$

差分化した誘導方程式を上式に代入すると、電場の項が打ち 消し合って、

$$\frac{B_{x,i+1/2,j}^{t+\Delta t} - B_{x,i-1/2,j}^{t+\Delta t}}{\Delta x} + \frac{B_{y,i,j+1/2}^{t+\Delta t} - B_{y,i,j-1/2}^{t+\Delta t}}{\Delta y} = \frac{B_{x,i+1/2,j}^{t} - B_{x,i-1/2,j}^{t}}{\Delta x} + \frac{B_{y,i,j+1/2}^{t} - B_{y,i,j-1/2}^{t}}{\Delta y}$$

時間ステップ前後で、差分化したdivBは維持される

 $\nabla \cdot E = 4 \pi \rho_e$ 

 $\frac{\partial \rho_e}{\partial t} + \nabla \cdot \boldsymbol{J} = 0$ ρ。とJを独立にPIC法で計算すると、必ずしも電荷保存則 を満たさないため、(静)電場に誤差が生じる。 電場補正による方法 1.  $E^*$ へ更新  $\frac{E^* - E^t}{\Delta t} = c \nabla \times \left( \theta B^{t + \Delta t} + (1 - \theta) B^t \right) - 4 \pi J^{t + \Delta/2}$  $\nabla^2 \phi = \nabla \cdot \boldsymbol{E}^* - 4 \pi \rho_a$ 3. φを使って電場を補正し、**E<sup>t+Δt</sup>とする**  $E^{t+\Delta t} = E^* - \nabla \phi$ 26/36

パラメタの決め方



電磁場は陰的解法で解いているので、光モードによるCFL条件はない。通常は、電子プラズマ振動を解ける程度に設定する。典型的には、

 $\omega_{pe}\Delta t < 0.1$ 



通常はデバイ長程度に設定する。

$$\frac{\Delta x}{\lambda_D} \sim \frac{1}{\lambda_D}$$

# pCANSの紹介

### CANS

Coordinated Astronomical Numerical Software

- ■磁気流体(MHD)シミュレーションコードパッ ケージ
- 太陽や星、星間空間などにおける 宇宙の流体現 象を対象としたシミュレーションを簡単に実行 可能
- 数値スキームの選択が可能
  多くの物理課題が整備
  Fortran77
  IDLによる可視化







▶ PICシミュレーションコードパッケージ ▶ CANSと同じようなディレクトリ構成 ■ CANS経験者であればすぐに使えるはず。。 ▶ 1, 2次元コード ▶ 物理課題の整備(weibel, mrx, shock, KH, etc.) Fortran90 ▶ MPI並列化 (PCからスパコンまでポータブル) ▶ IDLによる可視化



http://www.astro.phys.s.chiba-u.ac.jp/pcans

\*padユーザーのためには、電子図書形式(epub) も配布します(非公式)

開発メンバー

松本洋介(千葉大)-統括、KH不安定、無衝突衝撃波 🕨 天野孝伸(東大) - 情報技術参与、無衝突衝撃波、二流 体不安定 加藤恒彦(広島大) - Weibel不安定、無衝突衝撃波 高橋博之(NAOJ) - 磁気リコネクション 三好由純(名大) - 電子温度異方性不安定 ▶ 簑島敬(JAMSTEC)- 電子温度異方性不安定、IDL開発 ▶ 坪内健(東大) - 無衝突衝撃波 ▶ 星野真弘(東大)- アドバイザー 松元亮治(千葉大) - アドバイザー

### 領域分割によるMPI並列化



 実装が容易
 通信はreductionのみ
 キャッシュに乗りにくい
 電磁場は各プロセスで共有
 超並列(>100)計算では、並 列化効率が悪い

超並列(>100)計算でもスケーリングが良い
 キャッシュに乗りやすい
 コーディングが面倒(領域間の粒子の受け渡し)
 負荷バランスの崩れに注意<sup>/36</sup>

# 2次元コードの並列化効率 (weak scaling)



512並列まで、「そこそこ」スケール
 PCからスパコンまでポータブル
 実行効率は5-7%程度

# pCANS計算例



#### 線形波動

#### 2流体不安定





#### 温度異方性不安定







### ▶2次元課題 Weibel不安定



磁気リコネクション



### ▶2次元課題

無衝突衝撃波



KH不安定











# ケルビンーヘルムホルツ不安定

### 中性子星合体





### 太陽風-惑星相互作用



