相対論的多次元ボルツマン流体コードの開発

長倉 洋樹 (京都大学基礎物理学研究所)

共同研究者 住吉光介(沼津高専)、岩上わかな(早稲田)、古澤峻(早稲田) 山田章一(早稲田)、今倉暁(筑波)、松古栄夫(KEK)

2014/3/3-4 HPCI戦略プログラム分野5全体シンポジウム@富士ソフト秋葉プラザ

アウトライン

1. 重力崩壊型超新星爆発とニュートリノ輻射流体計算

2. ボルツマン輻射流体計算の現状

3. まとめと今後の課題



Catoon From Iwakami D thesis

To solve neutrino tra

- Work in 6D: 3D space + 3D m $f_{\nu}(r,\theta,\phi; \varepsilon_{\nu},\theta_{\nu},\phi_{\nu}; t)$
 - Neutrino energy (ε_{v}) , angle (θ_{v}, ϕ)
- Time evolution of 6D-distributi

$$\frac{1}{c}\frac{\partial f_{\nu}}{\partial t} + \vec{n}\cdot\vec{\nabla}f_{\nu} = \frac{1}{c}\left(\frac{\delta f_{\nu}}{\delta t}\right)_{collisident}$$

- Left: Neutrino number change
- Right: Change by neutrino reaction
- Energy, angle-dependent reacti – Compositions by EOS tables

住吉さんのトラペを拝借



多次元ボルツマン流体計算の困難

- 次元が多い(空間3次元+運動量空間3次元+時間1次元)
 => 計算コストが大 (解像度チェックを行うにも大変)
- √ 新しい数値計算アルゴリズムの開発が必要 これまでの1次元球対称計算とは全く違った手法が必要

Lagrangian Code (流体comoving系をベースに解く)





相対論的ボルツマン流体計算

超新星計算には必須



Catoon From Iwakami D thesis

流体静止系 (ニュートリノは等方分布)

ニュートリノエネルギースペクトル(典型例)



アウトライン

1. 重力崩壊型超新星爆発とニュートリノ輻射流体計算

2. ボルツマン輻射流体計算の現状

3. まとめと今後の課題

バウンス(衝撃波形成)直前のニュートリノ分布の進化

流体静止系(エネルギースペクトル)

実験室系(エネルギースペクトル)



流体静止系ではきっちり等方 (low energy側を除いて)



ニュートリノトラップへの影響



バウンス後の進化も安定に計算可能



3次元超新星プロファイル中でのニュートリノ分布

Sumiyoshi et al. submitted



エントロピー分布(3D滝脇計算)



2次元軸対称ボルツマン流体計算(Post-bounce Phase) Iwakami et al. 2014 in prep



先攻研究とよく一致

 \mathbf{V}

- ✓ 問題が非常にシンプルか つ、time stepの時間幅も 長くとれる
 - 内側の境界条件を適切に 設定し、最終的には3D計 算を行う
 - 現在岩上さんを中心に コードをチューニング、並 列化中 (来年度後期に京に載せ る予定)

2次元軸対称計算 with New EOS (Furusawa et al. 2013)



NSE with Multi-Nuclei EOS

新しいニュートリノ加熱or冷却起源 原子核 electron capture 反応



夕 多次元相対論的ボルツマンコード開発は、ほぼ終了 (但し、もう少し先攻研究と定量的な比較は必要)

▶ 2D軸対称post-bounce計算は問題なく走る

▶ これから半年間は、コードの並列化、高速化が主なテーマ

∨ Microphysicsの修正、及び一般相対論的効果の取り込みを 行う