高精度宇宙流体シミュレーションに向けて

結城 文香 (筑波大学大学院 数理物質科学研究科)

Abstract

本研究では銀河風のメカニズムを解明することを目的として、数値流束を Riemann 初期値問題の解析解を 使って構成する Godunov スキーム (Godunov 1959) を作成し、空間2次精度に高精度化した。本発表では Godunov スキームの概念とテスト計算の結果を発表する。

イントロダクション 1

宇宙では銀河から星間ガスが高速で流出する銀河 風という現象が観測されている。銀河風は銀河の進 化・形成に大きな影響を及ぼす現象なので、様々な 観点から研究が行われている。これまで銀河風は近 傍の銀河などで観測されてきたが、近年高赤方偏移 の銀河でも銀河風の痕跡が確認されている。星間物 質を構成する分子の平均自由行程は対象とする現象 の典型的尺度より十分小さな場合が多く、さらに超 音速流である場合も多いので、圧縮性流体近似がよ い近似である場合が多い。そのため銀河風の研究で は流体シミュレーションを用いた研究が盛んに行わ れている。また、宇宙では衝撃波を伴う現象が起こ るため、衝撃波を高精度で計算することができるス キームは重要である。本研究では1次元の Godunov スキームを作成し、MUSCL 法で空間 2 次精度にし た。本発表では作成したスキームのテスト計算につ いて報告する。

流体の基礎方程式 $\mathbf{2}$

式(1)のようにまとめて書くことができる。

$$\frac{dq}{dt} + \frac{dE}{dx} = 0 , \qquad (1)$$

$$q = \begin{bmatrix} \rho \\ \rho v \\ e \end{bmatrix} \quad , \quad E = \begin{bmatrix} \rho v \\ p + \rho v^2 \\ (e+p)v \end{bmatrix} \; ,$$

ここで、ρ:密度, v:速度 ,p:圧力, e:単位体積当たりの 全エネルギーである。また q を状態量ベクトル、E を流東ベクトルと名付ける。この方程式を差分形に 書き換える。

3.1有限体積法



図 1: 有限体積法

(1) 式を図1の領域Dで面積分し、時刻 tⁿ から *t*^{*n*+1}の間の状態量の変化がその間にメッシュ境界か 1 次元の Euler 方程式は行列 q, E を使って以下の ら出入りする流束の差に等しいことを使って変形す ると、有限体積法に基づいた差分スキームとして以 下の式が得られる。

$$q_j^{n+1} = q_j^n - \frac{\Delta t}{\Delta x} \left\{ \overline{E}_{j+\frac{1}{2}}^n - \overline{E}_{j-\frac{1}{2}}^n \right\} , \qquad (2)$$

ここで
$$\overline{E}_{j+rac{1}{2}}^n,\ \overline{E}_{j-rac{1}{2}}^n$$
を数値流束と名付ける。

3.2 Godunov法

Godunovスキームでは数値流束を Riemnn 初期値 問題の解析解によって与えられたメッシュ境界上の 状態量で構成する。Riemann 初期値問題とは初期値 に存在した不連続の時間発展を記述する問題である。

3.3 数値流束のパターン

例として図2のように境界の左側に膨張波、右側 に接触不連続面と衝撃波が来るような Riemann 初期 値問題の解析解のパターンを考えると、境界上での 状態量は接触不連続面と膨張波に挟まれた領域の状 態量として与えられることがわかる。



図 2: Riemann 初期値問題の解析解の一例

解析解の形が決まればメッシュ境界上での状態量の 値は Riemann 不変量などを用いて初期値から求める ことができる。そのためメッシュ境界上での状態量 の値は Riemann 初期値問題の解の形により異なる。 つまり数値流束は解析解のパターンにより異なる値 を持つ。境界上の状態量の取りうる値の種類を考え ると、数値流束は全部で10種類の値をとることが がわかる。

3.4 2次精度化 (MUSCL法)

Godunov スキームは空間 1 次精度であるため、 MUSCL 法を使って空間 2 次精度にする。MUSCL 法では境界上での物理量 U を 2 点での値を使って内 挿する。実際に使う際には内挿によって不連続面な どで極大が生じないように制限関数 φ を用いて以下 の式のように与える。

$$U_{j+\frac{1}{2}}^{R} = U_{j+1} - 0.5 * \phi(U_{j+2} - U_{j+1}, U_{j+1} - U_{j}), \quad (3)$$

$$U_{j+\frac{1}{2}}^{L} = U_{j} + 0.5 * \phi(U_{j} - U_{j-1}, U_{j+1} - U_{j}) , \quad (4)$$

今研究では制限関数として minmod 関数を用いた。 制限関数には、不連続面で1次精度に落とすという 役割がある。

4 シミュレーション

テスト問題として5つの Riemann 初期値問題を 計算した。初期状態として境界の左側の物理量を ρ_l, v_l, p_l で与え、右側の物理量を ρ_r, v_r, p_r で与え るとする。メッシュ数を100とし、 $0.0 \le x < 1.0$ で 計算した。また、 ϵ :単位質量あたりの全エネルギーで ある。以下の結果の図では赤の点が2次精度でのシ ミュレーション結果、緑の点が1次精度でのシミュ レーション結果、青の直線が解析解を表している。

4.1 テスト計算結果

テスト計算の結果を順に見ていく。テスト問題1(図 3) では x 軸の左から順に膨張波、接触不連続面、衝 撃波が生じている。空間1次精度での計算より空間 2次精度での計算のほうが衝撃波を鋭く捉えている ことがわかる。テスト問題2(図4)ではx軸の左から 順に膨張波、接触不連続面、膨張波が生じている。

ϵ のグラフの中心付近ではシミュレーションの結果と 解析解のずれが大きいが、これは中心付近での密度 と圧力が非常に小さいため、密度と圧力の解析解か らのずれが *ϵ* に大きく表れているからである。テス ト問題 3(図 5) では x 軸の左から順に膨張波、接触不 連続面、衝撃波が生じている。このテスト問題では 強い衝撃波が生じているが、計算が破綻することな く計算できた。テスト問題 4(図 6) では x 軸の左か ら順に膨張波、接触不連続面、衝撃波が生じている。 このテスト問題はテスト問題3の初期値に流れが追 加された場合になっている。テスト問題3に比べ接 触不連続面を鋭く捉えていることがわかる。テスト



図 3: テスト1 $\rho_l = 1.0, v_l = 0.75, p_l = 1.0, \rho_r = 0.125, v_r = 0.0, p_r = 0.1, 境界の位置: x = 0.3$



図 4: テスト 2 $\rho_l = 1.0, v_l = -2.0, p_l = 0.4, \rho_r = 1.0, v_r = 2.0, p_r = 0.4, 境界の位置: x = 0.5$

問題 5(図 7) では x 軸の左から順に衝撃波、接触不連 続面、衝撃波が生じている。 $p \ge \epsilon$ の図で少し振動が 生じている部分があるが、衝撃波を鋭く捉えること ができている。

5 まとめと今後の研究

本研究では Godunov スキームを MUSCL 法によ り空間 2 次精度にしたコードを作成した。さらにい くつかのテスト計算を行うことによってコードの性 能を評価した。今後の研究としては、現在の作成中 のコードを 1 次元球対称に書き換え、そのコードを 使って銀河風の解析解の安定性解析などを行いたい と考えている。

Reference

- Godunov, S.K, *MathmaticheskiiSbornik*, 47,271-306 (1959).
- 藤井孝藏: 「流体力学の数値計算法」,東京大学出版会 (1994)
- 坂下志郎·池内了:「宇宙流体力学」, 培風館 (1996)
- Toro, E.F: Riemann solvers and Numerical Methods for FluidDynamics, A Practical Introduction, Third Edition, Springer. (2009).



図 5: テスト 3 : $\rho_l = 1.0, v_l = 0.0, p_l = 1000.0, \rho_r = 1.0, v_r = 0.0, p_r = 0.01, 境界の位置:x = 0.5$



図 6: テスト 4 : $\rho_l = 1.0, v_l = -19.59745, p_l = 1000.0, \rho_r = 1.0, v_r = -19.59745, p_r = 0.01, 境界の位置:x = 0.8$



図 7: テスト 5: $\rho_l = 5.99924, v_l = 19.5975, p_l = 460.894, \rho_r = 5.99242, v_r = -6.19633, p_r = 46.0950, 境界の位置: x = 0.4$