ν GCに関するN体計算の解説と展望

矢作 日出樹

Introduction

N-body Methods

- Adaptive Mesh Refinement (AMR)
- Optimization of the AMR code
 - Why should I optimize the code?
 - How was the code changed?

- Open Boundary Problems (Isolated system, monolithic collapse)
 - Direct Sum Method
 - Tree method
- Periodic Boundary Problems(statistics of objects)
 - Particle-Mesh (PM) Method
 - Particle-Particle Particle-Mesh (P³M) Method
 - Tree-PM Method
 - Adaptive Mesh Refinement (AMR)

- Direct sum method
 - Calculate force from each particle
 - O(N²)

• Tree method

Distant particles are bundled up

 \bigcirc

• $O(N \log N)$

Particle-mesh (PM) method
 Mass assignment
 Poisson solver
 Force interpolation
 O(N log N)

Particle-Mesh Method

Mass assignment (Cloud-in-Cell Scheme)



Particle-Mesh Method

Mass assignment (Cloud-in-Cell Scheme)

for (i=0; i<np; i++){
 ix=(int) pos[ip][0]; dx=pos[ip][0] - (double)ix;
 iy=(int) pos[ip][1]; dy=pos[ip][1] - (double)iy;
 iz=(int) pos[ip][2]; dz=pos[ip][2] - (double)iz;
 rho[ix][iy][iz] += mass[ip] * (1-dx) * (1-dy) * (1-dz);
 rho[ix][iy][iz+1] += mass[ip] * (1-dx) * (1-dy) * (dz);
 rho[ix][iy+1][iz] += mass[ip] * (1-dx) * (dy) * (1-dz);
 rho[ix][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (1-dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy][iz] += mass[ip] * (dx) * (1-dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (1-dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy 1[iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (1-dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (1-dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (1-dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (1-dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mass[ip] * (dx) * (dy) * (dz);
 rho[ix+1][iy+1][iz+1] += mas

Particle-Mesh Method

- Poisson Solver (Convolution method)
 - $\Delta \phi = 4 \pi G \rho$
 - $k^2 \phi_k = 4 \pi G \rho_k$
 - $\rho (FFT) \rightarrow \rho k (conv.) \rightarrow \phi k (FFT) \rightarrow \phi$

fft3d_real_forward (n, rho);
for (kx=0; kx<n; kx++){
 for (ky=0; ky<n; ky++){
 for (kz=0; kz<n; kz++){
 phi[kx][ky][kz]=4.0 * PI * G * rho[kx][ky][kz]/ (kx*kx+ky*ky+kz*kz);
 }
 }
 fft3d_real_backward(n, phi);</pre>

Particle-Mesh Method

}

• Force interpolation (Cloud-in-Cell Scheme)

```
for (i=0; i<np; i++){
    ix=(int) pos[ip][0]; dx=pos[ip][0] - (double)ix;
    iy=(int) pos[ip][1]; dy=pos[ip][1] - (double)iy;
    iz=(int) pos[ip][2]; dz=pos[ip][2] - (double)iz;
    acc[ip] =</pre>
```

```
grv[ix ][iy ][iz ] * (1-dx) * (1-dy) * (1-dz)+
grv[ix ][iy ][iz+1] * (1-dx) * (1-dy) * (dz)+
grv[ix ][iy+1][iz ] * (1-dx) * (dy) * (1-dz)+
grv[ix ][iy+1][iz+1] * (1-dx) * (dy) * (dz)+
grv[ix+1][iy ][iz ] * (dx) * (1-dy) * (1-dz)+
grv[ix+1][iy ][iz+1] * (dx) * (1-dy) * (dz)+
grv[ix+1][iy+1][iz ] * (dx) * (dy) * (1-dz)+
```

 Particle-particle particlemesh (P³M) method

 \bigcap

- Distant particles
 - *PM*
- Nearby particles
 - Dierct sum





Couchman (1991)

TPM (Xu 1995; Bode+ 2000; Bode&Ostriker2003)

P³MのPPをTreeにする

TreePM (Bagla 2002; Dubinski+ 2004; Yoshikawa&Fukushige 2005; Springel 2005)

• P³Mとは異なる重力の 分解をする

in be spire into two parts in Fourier space (Ewalu 1921).

$$\varphi_{k} = -\frac{4\pi G \varrho_{k}}{k^{2}},$$

$$= -\frac{4\pi G \varrho_{k}}{k^{2}} \exp\left(-k^{2} r_{s}^{2}\right) - \frac{4\pi G \varrho_{k}}{k^{2}} \left(1 - \exp\left(-k^{2} r_{s}^{2}\right)\right),$$

$$= \varphi_{k}^{l} + \varphi_{k}^{s},$$

$$\varphi_{k}^{l} = -\frac{4\pi G \varrho_{k}}{k^{2}} \exp\left(-k^{2} r_{s}^{2}\right),$$

$$\varphi_{k}^{s} = -\frac{4\pi G \varrho_{k}}{k^{2}} \left(1 - \exp\left(-k^{2} r_{s}^{2}\right)\right),$$
(Bagla 2002)

5

TreePM: A Code for Cosmological N-Body Simulations



Adaptive Mesh Refinement (AMR)

 Divide cells only where higher resolution required







AMR

PM

Yahagi & Yoshii (2001)

AMRの歴史

Berger & Collela (1989)

- 数値流体法で分解能が必要な個所に、より細かい 構造格子を再帰的に配置
- BC(89)では斜めに格子を配置している。
 - この手法は、その後余り受け入れられていないようである。

• Moving Mesh との違い

- AMR: 決まった分解能を最小の計算機資源で実現
- Moving Mesh: 決まった計算機資源で最大の分解能を実現

AMRの宇宙論業界での歴史

- Villumsen (1989)
- Anninos, Norman, & Clarke (1994)
- Kravtsov, Klypin, & Khokhlov (1997; ART)
- Norman & Bryan (1999; Enzo)
- Knebe, Green, & Binney (2001)
- Yahagi & Yoshii (2001)
- Teyssier (2002; RAMSES)

Villumsen (1989)



FIG. 5.—Reduced phase-space plot for one-dimensional pancake collapse where cresting occurs at a = 4. Open squares are for particles in the top grid; dots are particles in the subgrids. The four panels show the simulation at a = 1, 2, 3, 4.

Anninos, Norman, & Clarke (1994)



FIG. 4.—Same as Fig. 3, except that the forces computed on the subgrid are tested here.



FIG. 5.—Time-sequence displays of phase space for the dark matter particles with the Zel'dovich solution as initial data. Open squares represent particles on the coarse grid, small dots are particles evolved on the subgrid scales, and the solid line is the analytic solution.

Norman & Bryan (1999)



Figure 3: In these frames we show a zoom into the star forming region. Each panel shows a slice of the logarithm of the gas density magnified by a factor of ten relative to the previous frame, starting at the upper left.

Bryan, Abel, & Norman (astro-ph/0112089)

Kravtsov, Klypin, & Khokhlov (1997)



FIG. 3.—(a) A slice through the refinement structure (base grid is not shown) in one of the Λ CDM simulations with 32^3 particles (see § 4.4) and (b) the corresponding slice through the particle distribution. The area enclosed by the square in (a) is enlarged in Fig. 4.







Fig. 8.—Plane wave collapse test: phase diagram in Lagrangian coordinates q(a) with 3 refinement levels and (b) in the PM simulation with a 32³-cell grid at the crossing time. Solid line, analytic solution; polygons, numerical results. The number of polygon vertices is equal to the mesh level plus three, so that triangles show particles located on the base grid, squares show particles located on the first refinement level, and so on. (c, d) Corresponding phase diagram for physical coordinates x. The Lagrangian coordinates show the differences between ART and PM results more clearly, because at the crossing time the e-x phase diagram is almost vertical in the central part of the panceks.

Yahagi & Yoshii (2001)



Fig. 4.—Example of the hierarchical mesh distribution in the N-body code with AMR for the case of the LCDM universe described in § 3.4. When particles are distributed as shown in the left-hand panel, hierarchical meshes is not geometrically restricted.



Fig. 10.—Snapshot of the phase diagram from the single-plane wave test at the epoch of first caustic generation. The solid line shows the exact solution calculated by the one-dimensional code with 1024 sheets using the code described in Yano & Gouda (1998). Crosses, circles, and squares show the results obtained by the code without AMR, with AMR and HTS, and with AMR but without HTS, respectively. Because the meshes are refined only once at this epoch, the difference between the AMR and non-AMR results is minor. We note, however, that this difference becomes larger as time proceeds beyond the first caustic generation (see Fig. 11).



Fig. 11.—Snapshot of the phase diagram from the single-plane wave test at the epoch of second caustic generation. Same as Fig. 10 but for $a_2 \simeq 2.34 a_1$, where a_1 and a_2 are the scale factors at the epoch of first and second caustics generation, respectively. Although blunt in the non-AMR run, the second caustics are well captured in the AMR result, irrespective of whether the HTS is included or not.



FIG. 9.—Error of the pairwise force calculated by the AMR code. Circles, squares, and crosses are for $L_D = 6$, 8, 10, respectively, with $L_B = 6$ in common. Error is defined as the relative error of the calculated force using the AMR code in comparison with that calculated by the Ewald expansion. In all cases, the error is maximized at $r \sim 2l_{L_D}$ but is kept within 20%.



IN Sach









Vectorization

 Particle loops Integration of the equation of motion Mesh loops Poisson equation Particle-Mesh loops Mass assignment force interpolation • particle sieve

Vectorization

Loop order exchange



• Tree (Hernquist 1990)

• Hash (Yahagi 2002)

Vectorization

Loop split Vectorized mass assignment

AMRコードの速度

Acronym	Туре	Ref.	Computer(N proc)	Box size [Mpc]	
AMR	PMAAMR	(a)	VPP5000(1)	64	z = 0, periodic
ART		(b)	SPP-1200(8)	15h -1	z = 0, periodic
Mac	P ³ M	(c)	T3E-900(128)	512	a ~ 0.9, periodic
TPM	PM+Tree	(d)	Origin2000(256)	150h -1	z = 0:5, periodic
FS	Tree	(e)	GRAPE5(1)	50-200	1k-2k steps, q = 0.4
FM	Tree	(f)	GRAPE5(2)	2-16	6k-8k steps, q = 0.75
W98	Tree	(g)	Avalon(70)	200	700 steps
W97	Tree	(h)	ASCI Red(4096)	200	last 286 steps

(a)This work; (b) Kravtsov, Klypin, & Khokhlov 1997; (c) MacFarland et al. 1998; (d) Bode, Ostriker, & Xu 2000; (e) Fukushige & Suto 2001; (f) Fukushige & Makino 2001; (g) Warren et al. 1998; (h) Warren et al. 1997

AMRコードの速度

(1)	(2)	(3)	(4)	(5)	(6)
Acronym	Time/step	Nptcl	particle/sec	Rmax	(4)/(5)
The second	[sec]		[103]	[GFlops]	[MFlops -]
AMR	47.18	256	355.60	9.475	37.53
ART	185,3	64 ³	1.415	~0,9305	1.52
Mac	~ 110	2563	152.52	79,59	1.92
TPM	293,9	2563	57.09	101.4	0,56
FS	~ 150	8:8 106	58.67	/	
FM	21	~ 2 106	95.25		
W98	134.7	9753824	72.41	48.60	1.49
W97	118.3	3221 59436	2723.24	~ 598.8	4.55

高速化の動機

・地球シミュレータ

- 並列化効率が50%になる台数まで利用可能
- VPP5000/32PEで約50%
- VPP5000とSX-6ではプロセッサあたりのFlops値は ほぼ同じ
- プロセッサあたりのメモリは地球シミュレータの方 が小さい
- つまり、天文台でできる計算より大きい計算が出 来ない

階層格子のデータ分割

Morton ordering

• Warren & Salmon (1995), Fryxell et al. (2000)



FIG. 1. The self-similar space filling curve (Morton order) connecting the particles which is used to obtain the domain decomposition. Eight processor domains are shown in different levels of gray.

Warren & Salmon (1995)

階層格子のデータ分割

Morton ordering



階層格子のデータ分割










粒子のデータ分割(旧コード)

粒子のデータ分割(旧コード)



粒子のデータ分割(旧コード)

Forassiassignation













この先危険

私が遠くに言ってしまったら、この世に戻ってくるよう、遠慮なく呼び戻してください。

粒子データの分割

粒子の速度を更新 ^vi+3
 粒子の位置を更新 ^xi
 階層格子を更新

 $\begin{aligned} v_{i+1/2} &= v_{i-1/2} + a_i \Delta t \\ x_{i+1} &= x_i + v_{i+1/2} \Delta t \end{aligned}$

・粒子の速度を更新

現在の階層格子に合わせて粒子をふるいわけ
階層格子の消去
階層格子の追加
粒子リンクリストの局所化
粒子データの転送

階層格子の更新と粒子データの転送
 ・現在の階層格子に合わせて粒子をふるいわけ



現在の階層格子に合わせて粒子をふるいわけ
階層格子の消去
階層格子の追加
粒子リンクリストの局所化
粒子データの転送

・階層格子の消去



現在の階層格子に合わせて粒子をふるいわけ
階層格子の消去
階層格子の追加
粒子リンクリストの局所化
粒子データの転送

・階層格子の追加



現在の階層格子に合わせて粒子をふるいわけ
階層格子の消去
階層格子の追加
粒子リンクリストの局所化
粒子データの転送

・粒子リンクリストの局所化

- 階層格子の追加が行われた後に、階層格子は Morton順序に従って整列させられる。
- その結果、階層格子とその配下にある粒子のリンクリストが異なるプロセッサ上にくることがある。
- そのため、階層格子と同じプロセッサ上へ粒子のリンクリストを転送する必要が生じる。

現在の階層格子に合わせて粒子をふるいわけ
階層格子の消去
階層格子の追加
粒子リンクリストの局所化
粒子データの転送

粒子データの転送

- 今まで転送されているのは粒子のリンクリストとインデックスだけである。
- そこで、仕上げに、粒子の位置及び速度情報を送りあう。

AMR N体コードの改造

32ビットの壁

#define LEV_NPTCL 23
#define MAX_NPTCL (1<<LEV_NPTCL)
#define MASK_PTCL_PROC (MAX_NPTCL-1)</pre>

VPP5000(32PE) 512³体 ES(128PE) 1024³体 プロセッサID 2⁵=32 2⁷=128

プロセッサ内の粒子ID 2*2²²=8M

2*2²³=16M

ES(128PE)1024³体はぎりぎり入るが、粒子数分布の平均からのずれが1を超えると破綻

・そこで、二つの4バイト整数に分割する

変更箇所

- 粒子のデータ構造(配列から延びるリンクリスト)の変更
 - ・粒子の移動
 - セルは変更せずに、粒子のリンクリストのつなぎ 替えをする
 - オープンセルにフラグを立てる
 - フラグの無いセルに入っている粒子を上の階層
 に渡していく
 - セルを上のレベルから消したり足したりしていく、
 と同時に粒子を下の階層へ渡していく

セルは変更せずに、粒子のリンクリストのつなぎ替えをする

- 下のレベルから上のレベルへ向けて以下の 操作を行う
 - セル内に留まる粒子はそのままにして、セルの壁
 を越える粒子をリンクリストから抜き出す
 - 抜き出した粒子を含むセルが異なるPEにある場合は、その粒子を転送する。
 - 抜き出した粒子を含むセルがバッファセルの場合、 粒子を上の階層へ転送する。

セルは変更せずに、粒子のリンクリストのつなぎ替えをする

- 下のレベルから上のレベルへ向けて以下の 操作を行う
 - セル内に留まる粒子はそのままにして、セルの壁
 を越える粒子をリンクリストから抜き出す
 - ・抜き出した粒子を含むセルが異なるPEにある場合は、その粒子を転送する。
 - 抜き出した粒子を含むセルがバッファセルの場合、 粒子を上の階層へ転送する。

セルは変更せずに、粒子のリンクリストのつなぎ替えをする

- 上のレベルから下のレベルへ向けて以下の 操作を行う
 - 粒子を含むセルに子供がいない、又はいても バッファセルである場合は、粒子をリンクリストに 残す
 - 粒子を含むセルの子供がオープンセルなら下の 階層へ粒子を転送



変更箇所

- 粒子のデータ構造(配列から延びるリンクリスト)の変更
 - ・粒子の移動
 - セルは変更せずに、粒子のリンクリストのつなぎ 替えをする
 - オープンセルにフラグを立てる
 - フラグの無いセルに入っている粒子を上の階層
 に渡していく
 - セルを上のレベルから消したり足したりしていく、
 と同時に粒子を下の階層へ渡していく

フラグの無いセルに入っている粒子を上の階層に渡していく

- ・下の階層から上の階層へ以下の操作を行う
 - オープンセルだったが次のステップで消える、又はバッファセルになるセルオクテット配下のセル中の粒子のリンクリストを結合する
 - 結合した粒子のリンクリストを上の階層へ転送する
 - オープンセルのままでいつづける粒子のデータを 詰める
- 上の階層から下の階層への操作は次にまとめて行う

変更箇所

- 粒子のデータ構造(配列から延びるリンクリスト)の変更
 - ・粒子の移動
 - セルは変更せずに、粒子のリンクリストのつなぎ 替えをする
 - オープンセルにフラグを立てる
 - フラグの無いセルに入っている粒子を上の階層
 に渡していく
 - セルを上のレベルから消したり足したりしていく、
 と同時に粒子を下の階層へ渡していく

セルを上のレベルから消したり足したりしていく、と同時に粒子を下の階層へ渡していく

- ・上の階層から下の階層へ以下の操作を行う
 - 子セルオクテットがオープンセルオクテットである
 セル中の粒子をリンクリストから取り出す
 - それら粒子が新しい子セルオクテット中のどのセルに入るかを調べる
 - 粒子を新しいセルに振り分ける





●32ビット整数を使う場合、粒子のインデッ クスにローカルのインデックスとPEのイ ンデックス両方入れるのは限界である。 ーローカルのインデックスとPEのインデッ クスを分けることにした。 ・これで、いよいよES向けチューニングを 始められる。

HPC用語の基礎知識

• 高速化率(speed-up) ・台数を増やして、何処まで速くなったか • $s_{\rm p} = T_1 / T_{\rm p}$ • 並列化効率 • $p_n = s_n/n$ • 並列化率 経過時間のうち並列実行された個所の割合 Q

HPC用語の基礎知識

• Amdahlの法則(並列版) $T_n = T_1(1 - \alpha + \alpha/n)$ $= T_1(1 - \beta_n \alpha), \quad \beta_n = 1 - \frac{1}{n}$


並列化率の求め方

*T*₁が計算できない場合は良くある
 異なるプロセッサ数で二回計測することにより、 並列化率(α)を求めることが出来る。

 $T_n = T_1(1 - \beta_n \alpha)$ $T_m = T_1(1 - \beta_m \alpha)$ $T_m - T_n$ α $\beta_n T_m - \beta_m T_n$

並列化効率の求め方 s_n p_n n $\frac{1}{n}\left(\frac{T_1}{T_n}\right)$ $rac{1}{n}\left(rac{1}{1-eta_nlpha}
ight)$ $\frac{1}{n} \left(\frac{\beta_m T_n - \beta_n T_m}{\beta_m T_n - \beta_n T_n} \right)$

ある並列化効率を満たす台数

$$p_{min} \leq p_n = \frac{1}{n(1 - \beta_n \alpha)}$$

 $n \leq \frac{p_{min}^{-1} - \alpha}{1 - \alpha} = n_{max}$

要求されている並列化率

$$n \leq \frac{p_{min}^{-1} - \alpha}{1 - \alpha}$$

$$\alpha \geq \frac{n - p_{min}^{-1}}{n - 1}$$

$$> 99.2 \quad (n = 1)$$

 $n = 128, p_{min} = 0.5)$

白色雑音問題での計測

• $N = 256^3$

Number	of Nodes	Time per	step (sec)
Jon Martin	8		7.725
	32		2.510
α	= 0.9	86	
p32	= 0.7	02	

 $n_{max} \sim 74 \ (p_{min} = 0.5)$

計時解析 I

• Λ CDM simulations • $\Omega = 0.3$, $\lambda = 0.7$, h=0.7, n=0.9, $\Omega_{\rm b} = 0.048$ • 使用機種 • VPP5000@ADAC/NAOJ • 粒子数 • $N=128^3$, 256³, 512³ CPU数 • $N_{\text{proc}}=2, 4, 8, 16, 32$

計時解析 II







各ルーチン毎の計時解析



AMR construction 及び Assignment and Interpolation C は粒子データを取 り扱うが、これら二 つのケースでも理 想的な状況に近い スピードアップが実 現できている。







粒子分割

上段は一番粗い階層の 格子数、下段は一番細 かい階層の格子数、中 段はその中間の階層の 格子数を表している。 赤、緑、青、水色は、粒 子を一つ含む格子数、 二つ含む格子数、三つ 含む格子数、四つ以上

含む格子数をそれぞれ 表している。

粒子分割は深い階層の 方が浅い階層より均等 に分割されている。



• 粒子分割

- 上段は各階層毎の 各CPUの担当する
 粒子数、下段は各 CPUの全粒子数を
 表している。
- 各格子に入る粒子 数に制限のない一 番細かい格子が均 等に分割できないと 思われるが、実際 には、逆に最も良く 均等分割されてい る。
 均等分割から、最
- 均寺分割から、最 大で約50%の不均 等が生じている。

誤差解析 I

・共同研究者:牧野淳一郎
・Hernquist, Hut, & Makino (1993; HHM93)
・定常解では、全体の力学的エネルギーだけでなく、個々の粒子の力学的エネルギーが保存する
・N体シミュレーションで Plummer 解を計算し、 個々の粒子の力学的エネルギーの変化を調べた

$$\sigma_R = \left(\frac{1}{N} \sum_{i=1}^{i=N} \left(\frac{E_{i,t} - E_{i,0}}{E_{i,0}}\right)^2\right)^{1/2}$$

誤差解析 II

• G=1, M=1, E=-1/4 • $\varepsilon = 1/32$, $\delta t = 2$ t=0 から t=8 までの4区間について平均を取る スケーリング ・AMRN体コードでは、最も細かい格子間隔を1と する単位系を採用。 以下のスケーリングをした。 • G=1,E=-1/4, $R = 32 \frac{3\pi}{64} \frac{G}{|E|}$ $M = \left(\frac{64}{3\pi} \frac{|E|R}{G}\right)^{1/2}$

• $T \propto M^{5/2} |E|^{-3/2}$.

誤差解析 III



HHM93の図の上に、 今回の結果を重ね合わ せた(上図)。およそ近い 値の誤差になっている。

 $\delta = \left(\frac{\sigma_R}{\sigma_{R,GRAPE-6}}\right)^2 - 10$ 上に プロットしたものである (下図)。AMRの結果は ツリー法の $\theta = 1.0$ の結 果に近い結果となった。





大局的にはGRAPE-6の 結果と、AMRの結果に 差は無い。N=65536.

 中心付近を拡大すると、 GRAPE-6よりAMRの 結果の方が解析解に近い。
 $\sigma^2 = \frac{1}{N} \sum_{i=0}^{N} \left(\frac{\phi_i - \phi(r)}{\phi(r)} \right)^2$ GRAPE-6:1.91367e-05
 AMR: 1.51096e-05

Hernquist Model

$$\rho(r) = \frac{Ma}{2\pi r} \frac{1}{(r+a)^3}$$
$$M(r) = M\frac{r^2}{(r+a)^2}$$

 NEMOのmkhernquistを使って初期データを 生成し、外側の粒子(M(r)/M>0.99)を取り除き、 スケーリングを行う。(a=16, M=1)

AMR

• $L_{BASE} = 8$, $L_{DYNR} = 15$

















まとめ

- Hernquist モデルの力とポテンシャルの誤差 を求めた。
 - カ、ポテンシャルの両方で、中心付近ではAMR コードの方が解析解に近いふるまいをする。
 - ポテンシャルについては、粒子が少ない場合は GRAPEの方が誤差が小さい。
 - カについては、どの粒子数でもAMRコードの方 が誤差が小さい。
 - 何故、カとポテンシャルで結果が変わるのか?

この先危険(再)

・地球シミュレータ固有の話です
・飛ばしますか、そうですか

並列化チューニング

メモリによる制限のため、1024³体計算には64
 ノード(512AP)が必要

 しかし、並列化でつまずき相談員に相談する
 そうしたら、ESでは通信中に計算を実行する ことが出来ていないことが判明。I系非同期通 信を全てSendrecyに置き換えることに。

標準の集団通信を使いましょう

• MPIに含まれる集団通信で置き換えられる個所は置き換える。

- for (jproc=0; jproc<N_PROC; jproc++) MPI_Irecv(nrip+jproc,1,MPI_INT,jproc TAG_POST_MOD_SIEVE_HM_NI, MPI_COMM_WORLD, rnireq+jproc);
- for (jproc=0; jproc<N_PROC; jproc++) MPI_Issend(tnsip+jproc,1,MPI_INT,jproc, TAG_POST_MOD_SIEVE_HM_NI, MPI_COMM_WORLD, snireq+jproc);
- MPI_Waitall (N_PROC, rnireq, MPI_STATUSES_IGNORE);
- MPI_Waitall (N_PROC, snireq, MPI_STATUSES_IGNORE);
- を以下のように置き換える
- MPI_Alltoall (tnsip, 1, MPI_INT, nrip,1,MPI_INT,MPI_COMM_WORLD);

I系ではなくSendrecvを使いましょう

集団通信で置き換えられない、MPI_Issend, MPI_Irecv, MPI_Wait の組み合わせ は MPI_Sendrecv で置き換える

	for (proce o, proce insproce, proce of)
-	kproc = lsiproc[jproc];
	MPI_Issend (slp+hsip[kproc], nsip[kproc], MPI_INT, kproc,
	TAG_POST_MOD_SIEVE_HM_I, MPI_COMM_WORLD, ireq->sreq+jproc);
	for (jproc=0; jproc <nriproc; jproc++)="" th="" {<=""></nriproc;>
-	kproc = lriproc[jproc];
	MPI_Irecv (rlp0+hrip[kproc], nrip[kproc], MPI_INT, kproc,
	TAG_POST_MOD_SIEVE_HM_I, MPI_COMM_WORLD, ireq->rreq+jproc);
	を以下のように置き換える

	nsrproc = 0;
	for (jproc=0; jproc <n_proc; jproc++){<="" th=""></n_proc;>
•	kproc = lkproc2[jproc];
	if $(nsip[kproc] > 0 nrip[kproc] > 0) srproc[nsrproc++] = kproc;$

```
for (jproc=0; jproc<nsrproc; jproc++){
```

for $(iproc=0; iproc \le nsiproc; iproc++)$

kproc = lsrproc[jproc];

MPI_Sendrecv (slp+hsip[kproc], nsip[kproc], MPI_INT, kproc,

 TAG_POST_MOD_SIEVE_HM_I, rlp0+brip[kproc], nrip[kproc],

 MPI_INT, kproc, TAG_POST_MOD_SIEVE_HM_I, MPI_COMM_WORLD, MPI_STATUS_IGNORE);

ー見なんてことないように見えるが、実は、lkproc2を決めるのは自明ではない。

Sendrecvペアの作り方

• Np=4

前と通信するのか、後ろと通信するのか、
 それが問題だ





Sendrecvペアの作り方

```
    lkproc2の構築個所 (!(N_PROC & 1))
```

- lkproc2[0] = ikproc;
- for (jproc=1; jproc<N_PROC/2; jproc++){
 - kproc = 1;
 - while (!(jproc & kproc)) kproc <<= 1;
 - if ((ikproc / kproc) & 1) {
 - lkproc2[jproc*2-1] = lkproc[N_PROC-jproc]; lkproc2[jproc*2] = lkproc[jproc];

} else {

lkproc2[jproc*2-1] = lkproc[jproc]; lkproc2[jproc*2] = lkproc[N_PROC-jproc];

lkproc2[N_PROC-1] = lkproc[N_PROC/2];



もっとエレガントなペアの作り方

・似鳥君の提案

- for (jproc=0; jproc<N_PROC; jproc++) lkproc2[jproc] = ikproc ^ jproc;
 A ^ J = B なら B ^ J = A なのでペアになる。
 ペア間の距離は一定ではない
 - PE間の通信量がMorton順序の距離に応じて減少する ならば、通信待ちが生ずることになるが、実際に試して いないので何ともいえない。
時間計測

日時	8/04:12	9/04:14	9/05:15	9/05:15	9/05:15
粒子数	256 ³	512 ³	512 ³	512 ³	512 ³
ステップ	20	20	20	20	80
32AP(sec)	65.189	274.364	271.311	300.848	1116.7
64AP(sec)	58.355	183.577	205.549	193.414	679.557
α	0.8946	0.9843	0.9679	0.9877	0.9914
MAX-AP	10.49	64.62	32.11	81.97	117.4

mpi_ssend_init mpi_send_init mpi_sendrecv

・前回までのあらすじ

- ・通信を隠蔽するMPIの登場
 - ・以前のMPIはI系コマンドを使っても、計算によって通信を隠蔽することが出来なかった
 - その為、Sendrecv を使うことが推奨されたいた
- 8ノード64CPUを使い並列化率を計測
 - 20ステップの経過時間から2ステップの経過時間を引く と、並列化率0.99733(375.9CPU)が達成
 - ・暫定利用申請へ

 ・並列化率的には376CPUにしか達していな かったが、512CPUを使う場合、計算規模が大 きくなるので、512CPUを利用するだけの並列 化率に達する見込みは大きい、と申請したと ころ、無事通過。
 ・暫定利用64ノード(512CPU)をした結果、128

ノード(1024CPU)でも並列化効率50%を達する ことが判明

 ・
 暫定128ノードで計算したところ、
 今度は1024
 ノードでも並列化効率が50%を維持すること が判明。 暫定1024ノードで計算をしようとしたところ、計 算が止まる。原因を究明しようにもジョブはな かなか回らない。そうこうしている間に暫定利 用期間が終了。

128ノード本申請が許可された段階で、1024³ 体計算を64ノード使って開始。
現在は z=3 辺りまで計算が進んでいるが、計 算が止まっている。原因は調査中。といって も、5月から中断中なので、この研究会から 帰ったら、この問題に取り掛かる。



無衝突系開放境界条件

- Tree
 - GRAPEで加速させることもできる

• 周期境界条件

- Tree-PM
 - メモリ使用量が少ない
 - SPH
- AMR
 - 高速(少なくとも私のは)
 - Euler法



SuprimeCAM • 100Mpc立法の計算の視野と同程度 Hyper-SuprimeCAM ・11月の研究会では、嶋作さんが、zがなんぼかで、 一回の撮像で300Mpcの領域が撮像できるように なると言っていた る必要あり





Figure 1 | The dark matter density field on various scales. Each individual image shows the projected dark matter density field in a slab of thickness $15h^{-1}$ Mpc (sliced from the periodic simulation volume at an angle chosen to avoid replicating structures in the lower two images), colour-coded by

density and local dark matter velocity dispersion. The zoom sequence displays consecutive enlargements by factors of four, centred on one of the many galaxy cluster haloes present in the simulation.

