# 講座 高密度相対論プラズマの粒子シミュレーション技法 2. 広密度領域プラズマへの粒子シミュレーションの適用

# 2. Particle-in-Cell Scheme for Large Density Scale Plasmas

千徳靖彦
 SENTOKU Yasuhiko
 ネバダ州立大学リノ校物理学科
 (原稿受付:2014年1月29日)

粒子シミュレーションを低密度から広密度まで変化する広密度プラズマに適用する上で留意すべきことに ついて,筆者の経験を踏まえて論じたい.ここで議論する広密度とは基本的には無衝突プラズマで運動論的な低 密度領域から,衝突散乱が支配的になる超高密度プラズマまでを一括で取り扱うという意味である.本章の次か ら広密度領域で重要な物理過程の具体的なモデルの紹介がなされるが,そこへ進む前にプラズマ粒子コードを高 精度化し数値加熱を抑制することが必須である.そのあたりのことを筆者の経験したことを振り返りながら紹介 させていただきたい.

#### Keywords:

particle-in-cell, kinetic plasma, collisional plasmas

#### 2.1 はじめに

昨今の計算機の性能の向上により、プラズマ研究におい ても他分野においても、シミュレーションできるスケール が大きくなり、より実験に近いスケールでの計算や、複雑 な物理モデルを組み込んだシミュレーションが可能になっ てきている.米国国立研究所の大型計算機では数十万の演 算ユニットを並列に使った大規模シミュレーションが日常 的に行われている. そういったパワーにモノをいわせて押 し切るスタイルよりも、少ないリソースで同じようなこと が、いやもっと面白いことができないかと、私はシミュ レーションモデルを改善する研究に携わってきた. 昨年. 筆者の研究室で導入した800コア/1.6 TBのシステムは5万 5千ドル,大型というわけではないけど,その程度の計算 機で、レーザーと物質の相互作用において、衝突過程やイ オン化過程等の原子物理, さらに X 線輻射過程・輻射輸送 まで含めた計算をすることが可能になっている.次章以降 で個別の物理モデルの解説がなされるので、本章では基本 となるプラズマ粒子コード (Particle-in-Cell, PIC) の高精 度化のことに触れたい.特に、シミュレーション時間を短 縮するために、デバイ長ではなく表皮長サイズのグリッド を使用する手法について述べたい. そのためには粒子ノイ ズに起因する数値加熱の制御が必要となる.

タイトルに含まれる耳慣れない"広密度領域"という言 葉の意味は、粒子シミュレーションが得意とする無衝突プ ラズマの運動論的な取り扱いが可能な低密度領域から、衝 突散乱が支配的になる高密度プラズマまで広い範囲の密度 を含むプラズマという意味である。例えばレーザーと物質 の相互作用では、レーザーが伝播し吸収される臨界密度近 傍の密度(1μmの波長に対し~10<sup>21</sup> cm<sup>-3</sup>)以下の低密度 から,その100倍から1000倍の電子密度をもつ固体内部ま でとなる.高速点火レーザー核融合では低密度プラズマ領 域から爆縮コア領域まで密度は5桁以上変化し,その広密 度プラズマ内でレーザーの吸収過程とエネルギー輸送を自 己無撞着に取り扱わなくてはならない.太陽や星の物理で も同じような広密度プラズマを扱うことと思う.これまで は低密度の運動論領域と高密度領域は別々のコードで取り 扱ってきた.しかし連続的に領域が変わるような状況で, 一つのコードで包括的にシミュレーションできれば楽しい と思うのは私だけであろうか.

次節ではまず広密度領域をシミュレーションする上で問 題となる点を議論する.その上でその問題を解決するため の方法を紹介したい.

#### 2.2 広密度領域を計算する上での問題点

私の博士課程の研究の一つは、Takizuka-Abeの2体衝 突モデル[1]を相対論的なエネルギー領域まで適用できる ように拡張することであった。研究していたのは90年代の 終わりだったが、当時は超高強度レーザーとプラズマの相 互作用の研究では、レーザーの吸収過程や高速電子の生成 機構の解明に重きが置かれていて、作った衝突モデルはし ばらく日の目をみることはなかった。渡米して加わった研 究グループのリーダーの Tom Cowan(現ドレスデン大学 教授)に、衝突モデルを使ってレーザーによる固体の加熱 計算を始めたが、エネルギー保存がおかしくて使い物にな らなかった。また初期に低温の固体密度から計算するため

Department of Physics, University of Nevada, Reno, USA

author's e-mail: sentoku@unr.edu

に、プラズマ電子のデバイ長で決まる小さなメッシュと、 短い時間ステップでシミュレーションする必要があり計算 量が膨大になった.二次元の計算を三週間走らせて,結果, 固体温度10 keV達成!,しかしレーザーによる加熱ではな くて数値加熱によってという,とほほな結果になってし まった.

計算時間が異様に長くなったのは高密度を扱うために メッシュや時間ステップを小さくすること以外に、低密度 領域から高密度領域まで変わる広範囲なプラズマの密度プ ロファイルを,重みが同じ粒子を分布させて実現していた ためだった. エネルギー吸収過程で重要な低密度プラズマ を精度よく計算しようと、その低密度領域で1セルあたり 数十個の電子を入れると、高密度領域では配置する粒子数 が数千個以上となり、トータルで膨大な粒子数になってし まった. 衝突計算がなければ粒子の重みを変えて密度プロ ファイルを形成できるので、全体の粒子数を抑えられるの であるが、当時私の2体衝突モデルでは異なる重みの粒子 の衝突を取り扱えなかった. 衝突モデルのベースとした Takizuka-Abe モデルでは同じ重みの粒子間の衝突の前後 で運動量とエネルギーの完璧な保存が保証されているが, 異なる重みの粒子間の衝突計算に適用できない.後に異な る重みの粒子間の衝突において、運動量とエネルギーを統 計的に保存する Nanbu-Yonemura スキーム (リジェクショ ン法)[2]を知り、取り入れたが、統計的にエネルギーの保 存性をあげるためには、セル内に最低でも数百個以上の粒 子が必要で、計算時間の改善にはなかなか結びつかなかっ た.

それとは別にエネルギーの保存が悪かった原因は、マク ロ粒子の数の制限に起因するノイズだった.粒子シミュ レーションはプラズマの電流や密度をセル内の粒子数で表 現するため、粒子数を増やせばノイズは減り電流分布が滑 らかになり、減らせばノイズが増える単純なスキームであ るが、高密度領域はそもそも一つのマクロ粒子が表現する 実際の電子やイオンの数が大きく、マクロ粒子一つあたり が運ぶ電荷量も大きくなる.その結果ノイズ電流が強い電 磁波ノイズを誘起し、その影響で数値加熱が起こった。当 時の私の研究課題は衝突モデルの改良とノイズの抑制、そ して大きなスケールでシミュレーションをするために、グ リッドサイズを大きくすることであった.

PIC の教科書によるとグリッドサイズは、プラズマの電子の温度と密度で決まるデバイ長(v<sub>th</sub>/ω<sub>Pe</sub>)程度とするとある.ここで v<sub>th</sub> は熱速度 ω<sub>Pe</sub> は電子プラズマ周波数.低温度のターゲットを加熱する場合,例えば初期温度 50 eV で決まる固体密度のデバイ長はナノメーターとなり、100ミクロンスケールの計算をする場合に必要なグリッド数は一次元で100,000個となってしまう.レーザーの加熱実験でそのナノスケールの物理が重要かというと、そうでもなく、不安定性などで励起されるプラズマ波、電磁波のスケールはデバイ長ではなく表皮長(c/ω<sub>Pe</sub>)に依存する.ここで c は光速.

シミュレーションの計算量を大幅に減らすために, グ リッドサイズをプラズマのデバイ長でなく表皮長程度に拡 大したかった. PIC の教科書にはグリッドサイズは取り扱 うプラズマ電子の最小デバイ長にすべしと書いてある. 試 しに大きなグリッドで始めると,数値加熱が発生し,外部 からのエネルギー注入がなくてもプラズマの温度は上昇し てしまった.なるほど Birsall 先生は正しい[3].もちろん, メッシュを教科書どおりデバイ長以下にとり,配置するマ クロ粒子を数百個/セルとすれば,固体中でも数値加熱は 抑えられてエネルギー保存は満たされるのだが,多次元で 実験と比較できるようなスケールで計算することは現実的 には無理な話だった.

ちなみに粒子シミュレーションのセルあたりの粒子数を 300個以上にすれば、ノイズが減ってブラソフ・シミュ レーションと PIC の計算結果が一致することは、私が阪大 の博士課程の学生だった当時、ポスドクとしてレーザー研 に滞在していた Hartmut Ruhl (現ミュンヘン大学教授) と 共に検証した.粒子ノイズは衝突過程でも発生し、そのノ イズによってもシミュレーションのエネルギー保存が悪く なる.個々の2体衝突ではエネルギーも運動量も完全に保 存しているのにも関らずである.これが当時の私を最後ま で悩ませる問題だったが、それはひょんなことから解決し た.そのことについては次章の筆者が担当の衝突モデルの ところで紹介する.ひとまず衝突計算のことは置いておい て、純粋な PIC のパフォーマンスの改善について述べよ う.閑話休題.

#### 2.3 電流と電磁場の高次補間

グリッドを表皮長を基準に決めることができれば,計算 量を大幅に削減できる.しかし数値加熱が起こり,デバイ 長が設定したグリッドサイズになるくらいまで,非物理的 に急速に加熱されてしまう.数値加熱は粒子ノイズに起因 するので,セル内の粒子数を増やせば加熱は少し遅くなる が,粒子数は増やしたくない.当時粒子コードで大規模計 算で取り扱う密度は,せいぜい数十倍の臨界密度 (~10<sup>22</sup> cm<sup>-3</sup>)程度の低密度プラズマだったので粒子ノイ ズによる数値加熱はあまり問題にされてなかった.しかし 自分のやりたい研究は固体密度以上のプラズマの加熱物理 の解明だったので数値加熱は致命的だった.そこで Hockneyの教科書[4]に戻って,補間を高次に拡張してみた.現 在は,固体密度以上の計算をする時は4次の補間を基本的 に使っている.

ここで高次 (n 次) 補間の方法について述べる. 粒子の重 み分配関数 S は次に述べるルールで決められる. 詳細は Hockney&Eastwood[4]の5.3.2節を参照されたいが, **図1** の 2 次の関数を例に簡単に説明すると 1)粒子のサイズは グリッドの(n+1)倍.つまり 2 次では3.2) 分配関数はn次関数をグリッド幅で配置する. 2 次の場合サイズが 3 な ので 3 つのセクション ( $-3/2 \le x \le -1/2$ ,  $-1/2 \le x < 1/2$ ,  $1/2 \le x < 3/2$ ) になる. 図(a)で黒丸が各関数領域の境界点 を示す. 3)境界点で関数を滑らかに接続する. 関数値及び その微分値 (1 からn-1 次の微分まで)を接続する. 4) 粒子内にあるグリッド上の関数の値を足し合わせると 1 と なる. また粒子境界では値をゼロ, 微分値もゼロとする.

(a) 2nd order weight function S(x)

以上の条件に従って, n 次関数の係数を連立方程式を解い て決める.重み分配関数Sが決まったら,粒子のセル内の 位置 ( $\partial x$ )によって各グリッドに配分される重みを計算す る.図1では簡略化のためグリッドサイズを1とした.

求めた分配関数を記しておく.1次の補間では粒子のサ イズは2,二つのグリッドが粒子内に含まれ,分配関数は 線形関数の対称形で三角形となる.グリッド内の粒子位置 *dx*を使って二点に粒子は分配される.

$$S(i) = 1 - \delta x$$
, ;  $S(i+1) = \delta x$ . (2-1)

2次補間の場合,3つのグリッドに分配されて,グリッド 上での補間値はそれぞれ

$$S(i-1) = (0.5 - \delta x)^2 / 2; S(i) = 0.75 - \delta x^2;$$
  

$$S(i+1) = (0.5 + \delta x)^2 / 2.$$

3つの値を足すともちろん1になっている. 4次補間では 5つのグリッドに分配される.

$$S(i-2) = 0.375 + 0.0096 \cdot (\delta x + 2)^4 - 0.12 \cdot (\delta x + 2)^2,$$
  

$$S(i-1) = 0.375 + 0.0096 \cdot (\delta x + 1)^4 - 0.12 \cdot (\delta x + 1)^2,$$
  

$$S(i) = 0.375 + 0.0096 \cdot \delta x - 0.12 \cdot \delta x^2,$$
  

$$S(i-2) = 0.375 + 0.0096 \cdot (\delta x - 1)^4 - 0.12 \cdot (\delta x - 1)^2,$$
  

$$S(i+2) = 0.375 + 0.0096 \cdot (\delta x - 2)^4 - 0.12 \cdot (\delta x - 2)^2.$$
  
(2-2)

ここで分配されるグリッド数は1次元の話なので2次元計 算では5<sup>2</sup>の25グリッド,3次元では125個のグリッドとな る.

Esirkepovの電流計算スキーム[5]ではこの分配関数を 用いて電荷保存を保証し高次の電流計算が容易にできる。 参照されたし.また,電磁場の粒子位置での値も同じ次数 の分配関数を利用し計算しなければならない.

1次元のコードを使用し高次補間の効果を検証した.密度40倍の臨界密度(4×10<sup>22</sup> cm<sup>-3</sup>)の水素プラズマを初期 温度10 eV に設定して,プラズマエネルギーの時間発展を 計算した.衝突計算は含まない.外部からのエネルギーの 注入はないので,エネルギーは保存するはずである.図2 を見ていただきたい.密度と温度から計算されるデバイ長 は1 nm 程度なので,400グリッド/µmでもデバイ長の分解 能はない.400粒子/セル,400グリッド/µmを使った1次補 間の計算では数値加熱でプラズマのエネルギーが急激に増 加している.一方で表皮長にグリッドを設定した3次補間 の計算では,粒子数が5分の1にも関わらずよいエネル ギー保存を達成している.

ちなみに陽解法を用いた場合,粒子コードの数値的安定 性条件は

$$\omega_{\rm pe} \cdot \varDelta t < 2. \tag{2-3}$$

ここで ω<sub>pe</sub> は電子プラズマ周波数で,計算領域の最も密度 の高いところのに対して ω<sub>pe</sub> · Δt < 2の条件を満たさなけれ ばならない.プラズマに一部でも高密度領域があれば,そ の密度で時間ステップが制限される.またプラズマ中の電 磁的な不安定性を精度よく解くためにグリッドサイズは表



図2 高次補間のエネルギー保存性の検証.

皮長( $\lambda s$ )程度としたい. グリッドサイズの安定条件は, Maxwell 方程式の解法に依存するが,私の使っている Directional Splitting 法では,光速*c*を使って*c* $\Delta t = \Delta x$ となるので先の条件は $\Delta x/\lambda s < 2$ となる. つまり表皮長 の2倍以下なら安定となる. Finite Differential Time Domain (FDTD) 法ではクーラン条件(2次元の場合 *c* $\Delta t < \Delta x \Delta y/(\Delta x 2 + \Delta y 2)^{1/2} \sim \Delta x/2^{1/2}$ 最後の近似は $\Delta x = \Delta y$ ) を満たす必要があり,グリッドの安定条件が変わることを 留意されたい.

グリッドサイズをデバイ長から表皮長スケールに拡大で きることのメリットは大きく、一次元で100倍、二次元では 4 桁ほど計算時間が短縮できる.これは高次補間の為にし なければならない追加計算の時間を補ってあまりある.も ちろんグリッドを表皮長に拡大したので、それより小さい スケールで起こる物理現象は見られなくなる.いつだった か Imperial College の M. Haines 教授が自分のプレゼンを見 て、「それだと熱不安定性[6]が見られないね」と指摘して くれたが、もしその物理が重要でそれを観察したい場合は グリッドサイズをデバイ長に戻せばいいだけの話である. 世に完璧なモデルは存在しない(と思う).

衝突モデルの改善が次なる課題であるが、それは次回に 譲るとして、次節ではさらに高密度のプラズマを計算する 上でのテクニックを紹介する.

#### 2.4 広密度プラズマの計算手法(reduced-PIC)

この節の話は次章で紹介する広密度プラズマを取り扱え る衝突モデルが前提になる.順序が逆になってしまった が,衝突モデルの詳細は次章で述べる.

4次の補間をして表皮長までグリッドサイズを拡張して も、固体密度以上でしかも多次元計算をする場合、計算量 はまだまだ膨大であり、実験と比較できるような計算はな かなか難しい.

ここでは"reduced PIC"というアイディアを紹介したい [7]. このスキームは高密度プラズマ内では運動論的現象 が衝突によって散逸されることを前提にしている[8]. 図3で連続的に密度が変わる広密度プラズマを示した.高 密度領域では衝突・散乱過程により不安定性が抑制されプ ラズマ波が励起されず、モンテカルロ的な衝突過程が支配 的になる.つまりその領域では小さな表皮長のスケールで のシミュレーションは必要ない.もし $n_{damp}$ なる閾密度が 定義できるとし、それより低い密度では基本的に運動論的 取り扱いが必要で、それ以上の密度ではその必要はないと 仮定する.グリッドサイズの基準となる表皮長を解像度密 度 $n_{pic}$ で決定し、 $n_{pic} > n_{damp}$ とすれば、必要な運動論的な 効果は全て正しく計算できる.それ以上の高密度プラズマ のためにグリッドを小さくする必要はない.物理的には理 にかなった解釈だと思うがいかがであろうか.

ただし先にも述べたように陽解法の粒子コードの数値安 定条件は $\omega_{\text{pe}}\Delta t < 2$ であり、高密度領域でこの条件が満た されなくなると、シミュレーションは破綻してしまうので 手当が必要である.参考文献[7]では電流計算するときに n<sub>pic</sub>以上の密度を便宜的に n<sub>pic</sub> として計算する方法を紹介 したが、その方法では高密度領域内の電流の速度が速くな り、衝突・抵抗などの効果を若干低く見積もることになる ので、ここでは電子の質量を変える方法を紹介する. プラ ズマ周波数は電子の密度と質量に対し(ne/me)<sup>0.5</sup>に比例し 増加するので npic 以上に密度が上がった領域(密度 ne)で は、(*n*<sub>e</sub>/*n*<sub>pic</sub>)の分だけ電子の質量を重くして運動方程式を 解く. イメージ的には、高周波なプラズマ波に対する電子 の反応を便宜上遅くして安定条件を満たしたといえる.具 体的に、シミュレーション内では、粒子の重み(w)を変え て密度プロファイルを作っているので、解像度密度 n<sub>pic</sub>の 粒子の重みw<sub>0</sub>を基準とし、それより重みの大きい高密度域 の電子の質量を(w/w<sub>0</sub>)だけ重くすればよい.ただし,衝突





計算では通常の質量を使用する.注意点として閾密度 n<sub>damp</sub>は加熱が進むと衝突周波数が減少し上昇する.その ためこのスキームを使う場合には閾密度がシミュレーショ ンを通して n<sub>pic</sub> より十分低くなるように設定しなければな らない.

ここで reduced-PIC の計算結果を紹介する.パラメータ は高速点火核融合の条件を参照し設定した. 1次元の粒子 コードを使って, 密度が100nc から4000nc まで指数関数的 に変化するプラズマとレーザーの相互作用のシミュレー ションを行った. レーザー強度は 2.5×10<sup>19</sup> W/cm<sup>2</sup>, 初期プ ラズマ温度は150 eVである.レーザーは臨界密度以上の平 板ターゲット (x=13-18 um) の手前で吸収されて, 高速 電子が高密度プラズマ領域に流れ込む(図4参照).同じ パラメータで二つの計算を行った.一つは4000ncの表皮長 程度 (c/wpe ~0.004 μm, Δx =0.0025 μm) でグリッド設定し た full-PIC で, もう一つは 600nc までしかフルに解かない reduced-PIC である. グリッドサイズおよびタイムステッ プは reduced-PIC では full-PIC に比べて 2.5 倍大きい. 両計 算とも200個/セルの粒子を使用.計算は4次の補間を使 用し、1ピコ秒までシミュレーションした.図4に165fs 時に観測された電子の位相図を示す。レーザーはスラブ ターゲット手前で止まり,吸収され高速電子を生成する. 高速電子が高密度領域に流れ込む様子がみて取れる.図5 ではfull-PICとreduced-PICの比較をしている.軸方向の電 場(a, c)とエネルギー密度(b, d)および, 1 ps 時の電子のス ペクトルを示した.図(c,d)においてグレーの領域が reduced-PIC で計算された部分である.励起された電場の 様子,エネルギー密度ともにfull-PICとよく一致している. 電子のエネルギースペクトルも高エネルギー部、低エネル ギー部ともに一致している. reduced-PIC の計算リソース は full-PIC の 6 分の 1 であるが,時間を消費する衝突計算 の回数が大幅に減るので、実際の計算は10分の1以下に改 善された. 論文[4]では二次元の計算結果も比較検討して いるので参照されたし.

これまで redued-PIC は高速点火核融合の加熱シミュ レーション[9]や,固体の中のエネルギー輸送の計算



 図4 レーザーの臨界密度で規格化された密度プロフィアルと 165fs 時の電子の位相図 (X-px). 図は full-PIC 計算による. ただし reduced-PIC の計算結果も完全に一致している.



図5 (a) (full-PIC) 165fs 時に観測した軸方向電場 Ex, (b) (full-PIC) 1ps 時に観測した電子とイオンのエネルギー密度, (c) (reduced-PIC) (a) 図と同じ, (d) (reduced-PIC) (c) 図と同じ. (e) 1ps 時の電子のエネルギースペクトルの比較. 実線が full-PIC で破線は reduced-PIC の結果. 負のエネルギーは電子が X の負の方向に動いていることを示す.

[10,11]に使われ成果をあげている.固体内の高速電子輸送に関しては実験と比較されよい一致をみている.

最後にリバモア研究所のCohenとKempにより提案され た広密度プラズマのシミュレーション手法[12]について簡 単に述べておく. この手法では reduced-PIC スキームと同 様に高密度領域で高周波プラズマ波が衝突散乱により抑制 されると仮定しマックスウェル方程式をフルに解かずに, 簡略化された方程式により電場と磁場を決めている. ハイ ブリッド方式(高密度プラズマを流体とし高速電子を粒子 として取り扱う)との違いは、Cohen 等のスキームは高速 電子も高密度背景プラズマも全てを粒子として取り扱う. つまりマクロ粒子とグリッド取り扱いに関しては PIC と全 く同じである.そして低密度領域から高密度領域まで,次 章で説明する Sentoku-Kempの2体衝突モデルを等しく適 用する.背景を流体として扱わないため,背景電子が加熱 され高速電子となる場合、あるいはその逆の取り扱いが容 易である. 高速電子とする閾速度を決めておき、それ以上 なら高速電子,以下は背景電子と粒子を識別する.高密度 領域でのシミュレーションは以下のステップで行われる.

- 1) 高密度領域では電子質量をゼロとし,電荷中性を仮 定する.
- アンペールの法則で変位電流項を落とし、背景プラ ズマ中の電流を磁場のローテンションと高速電子電 流から計算する.
- 求めた電流を使いオームの法則により電場を決める.
- ファラデーの方程式より電場のローテーションから 磁場を計算する.
- 5) 全ての粒子運動方程式を求めた電場磁場で解く.

安定に解くために電場と磁場の平均化を行っているが詳細 は論文を参照されたし.

この Cohen-Kemp の手法は reduced-PIC に比べると,高 密度プラズマ中の電流の評価の精度がよいため,抵抗加 熱,抵抗勾配による磁場の精度がいいといわれている.デ メリットは,一つのシミュレーションの中で別の方程式で 電場と磁場を計算しているので,境界の接続が簡単ではな いことであろうか. 密度の変化が緩やかで長いスケールで 変わる場合,例えば高速点火核融合のような場合は,境界 手前のバッファー領域でフル PIC 側の電磁場を減衰するこ とで高密度側にスムーズに移行することができる. 抵抗磁 場が生じる密度域が境界から離れていれば問題は生じな い.

しかし密度の変化のスケール長が短い場合,例えば固体 にレーザーが直接照射されるような場合,境界面で電磁場 の接続が上手くいかず,安定に解くことが極めて難しくな る.世に完全なシミュレーションは存在しないのである.

### 2.5 まとめ

アメリカではこの十年で、OSRIS (W.Mori@UCLS), LSP(D. Welch@Voss-Scientific), PSC (A.Kemp@LLNL), そして PICLS (筆者)の開発者が会議やワークショップを 通して情報交換しながら激しく競争をしてきた.エネル ギー省の高エネルギー高密度密度物理のプログラムも研究 を予算面で支援してくれた.渡米したとき(2002年頃),米 国内で衝突モデルを組み込んでいたのは私のコードだけ だったと記憶しているが、今では全てのコードが高次補間 を導入して衝突過程やイオン化過程を組み込み、高密度高



## 千徳靖彦

現職University of Nevada, Reno, Physics, Tenured Full Professor. 授業と研究はほどほどにして, ビックトラウトを追い求めて近 所の川や湖で釣りしてます.好

きなアイテムはSAGEのフライロッドとリール. Mac 歴25年 以上. 初代 iPhone からずーっと iPhone 派だったが最近 Android に浮気中.一応,研究テーマはありましてレーザープラ ズマのシミュレーションなのですが,最近は粒子コードに X 線輸送を組み込んでX線レーザーと物質の相互作用を密かに 計算して楽しんでいます. エネルギープラズマの研究に応用されている.私が博士課 程在学中の90年代中頃に,相対論的衝突モデルを研究テー マの一つに設定された三間圀興教授の先見の明に敬服する とともに感謝の気持ちをここに記したい.

## 参 考 文 献

- [1] T. Takizuka and H. Abe, J. Comput. Phys. 25, 205 (1977).
- [2] K. Nanbu and S. Yonemura, J. Comput. Phys. 145, 639 (1998).
- [3] C.K. Birdsall and A.B. Langdon, *Plasma Physics via Computer Simulation* (Institute of Physics, London, 1995).
- [4] R.W. Hockney and J.W. Eastwood, Computer Simulation Using Particles (Institute of Physics London, 1988).
- [5] T.Zh. Esirkepov, Comp. Phys. Comm. 135, 144 (2001).
- [6] M.G. Haines, Phys. Rev. Lett. 47, 917 (1981).
- [7] Y. Sentoku and A.J. Kemp, J. Comput. Phys. 227, 6846 (2008).
- [8] A.J. Kemp et al., Phys. Rev. Lett. 97, 235001 (2006)
- [9] Y. Kitagawa et al., Phys. Rev. Lett. 108, 155001 (2012).
- [10] Y. Sentoku et al., Phys. Rev. Lett. 107, 135005 (2011).
- [11] R. Mishra et al., Phys. Plasmas 20, 072704 (2013).
- [12] B.I. Cohen et al., J. Comput. Phys. 229, 4591 (2010).