## 科学研究費助成事業

\_\_\_\_

研究成果報告書

	平成	27	年	6 月	3	日現在
たマルチスケール対応プラ	ラズマ	シミニ	レー	ション		
on for the Estimation of	a Maq	gneto	-Plasn	na Sail		
2,900,000円						
	たマルチスケール対応プラ on for the Estimation of 2,900,000円	平成 たマルチスケール対応プラズマ: on for the Estimation of a Mag 2,900,000円	平成 27 たマルチスケール対応プラズマシミニ on for the Estimation of a Magneto 2,900,000円	平成 27 年 たマルチスケール対応プラズマシミュレー: on for the Estimation of a Magneto-Plasm 2,900,000円	平成 27 年 6月 Tたマルチスケール対応プラズマシミュレーション On for the Estimation of a Magneto-Plasma Sail	平成 2 7 年 6 月 3 たマルチスケール対応プラズマシミュレーション on for the Estimation of a Magneto-Plasma Sail

研究成果の概要(和文):宇宙機に搭載された超伝導コイルによる小規模な磁場を人工的なプラズマ噴射にて広範囲に 展開させて太陽風プラズマを受け止める、磁気プラズマセイルが提案されている。本研究では、惑星間を航行する磁気 プラズマセイルの推力特性とプラズマ現象の定量的評価のために、適合格子細分化法を導入し、マルチ空間スケールに 対応した宇宙プラズマシミュレーション手法の開発を行った。また、従来のHybrid PICコードのロバスト性を向上させ 、従来コードではできなかった条件での解析を進めるとともに、新たに開発を進めるマルチスケール手法に対するモデ ルの最適化への指針を得た。

研究成果の概要(英文): Magneto-Plasma Sail is a propulsion system making use of the solar wind in the interplanetary space. This propulsion system creates an artificial magnetosphere as a sail catching the momentum of the solar wind. The artificial magnetosphere is created by a superconducting coil, and is inflated by an artificial plasma injection. In this study, a multi-scale plasma PIC simulation scheme including adaptive mesh refinement technique was developed for the estimation of the thrust performance and the plasma phenomena in a magneto-plasma sail. Furthermore, The robustness of an existing hybrid PIC code was improved, and numerical analysis under the various parameter was conducted by using the new hybrid PIC code.

研究分野: プラズマ理工学

キーワード: プラズマ粒子シミュレーション マルチスケール 適合格子細分化 宇宙プラズマ 小型磁気圏

2版

## 1. 研究開始当初の背景

宇宙機に搭載された超伝導コイルによる小 規模な磁場を人工的なプラズマ噴射にて広 範囲に展開させて太陽風プラズマを受け止 める、磁気プラズマセイルという推進手法が ワシントン大の Winglee らによって 2000 年に 提案された。このような画期的な推進システ ムが有望なのかを明らかにするために、日本 では JAXA を中心に数値的な観点からさまざ まな検討が行われ、推力伝達機構の解明等、 多くの知見が得られた。しかし、磁気プラズ マセイルの推進特性の定量的評価は未だで きていない。これは、プラズマ噴射による磁 気圏拡大率の評価において、数 m オーダーの ノズルから噴射されるプラズマ流から、数十 km オーダーにまで広がる磁気圏の解析を一 度に行わなければならないことによる(図 1 参照)。これまで磁気圏プラズマ物理分野に おいて粒子シミュレーションが盛んに行わ れてきたが、本研究では、宇宙空間の中に宇 宙機システムという局所的な特異点領域が 存在するモデルを扱うため、そのマルチスケ ール性を考慮する必要がある。



図 1 磁気プラズマセイルにおけるマルチス ケール

## 2. 研究の目的

本研究では、惑星間を航行する磁気プラズマ セイルの推力特性とプラズマ現象の定量的 評価のために、数mから数+kmオーダーま でのマルチ空間スケールに対応した宇宙プ ラズマシミュレーション手法の開発を行う ことを目的とする。

## 3.研究の方法

本研究の当初計画では、磁気プラズマセイル システムに現れるマルチスケールな現象の 個々に最適な計算モデルを当てはめる、つま り、電磁流体近似が成立する宇宙機近傍では 電磁流体モデル(Hall MHD)、プラズマの運 動論効果が現れる磁気圏境界面以遠を粒子 モデル(Hybrid Particle-In-Cell(PIC))で評価

し、それぞれ異なる階層にある計算モデルを self-consistent に連結させるマルチスケール連 結階層プラズマシミュレーション手法を開 発する、という研究計画であった。ところが、 上記の最重要要素技術である連結階層の方 法論が決定できなかったことから、当初計画 であった異なる計算モデルの連結階層によ るマルチスケール化ではなく、それまで研究 を進めてきた単一の計算モデル (Full PIC) へ の適合格子細分化手法 (Adaptive Mesh Refinement, AMR)の導入によるマルチスケー ル化(AMR-PIC法の開発)へと計画を変更し た。また、従来の Hybrid PIC コードで計算可 能な範囲の低密度プラズマ噴射による磁気 プラズマセイル全系シミュレーションを行 い、新たに開発を進めるマルチスケール手法 に対するモデルの最適化への指針を得る。

- 4. 研究成果
- (1) マルチスケール対応 AMR-PIC プラズマ シミュレーション手法の開発
- ① 概要

プラズマ中のイオンと電子をそれぞれ粒子 と見なして解析を行う Full PIC シミュレーシ ョンでは、一般に数値的安定性の観点から, 空間格子の間隔はプラズマの特性長である Debye 長程度に制限される。したがって、計 算領域内に局所的に Debye 長が短い領域が存 在すると、その格子間隔で全計算領域の計算 格子を構成しなければならず、磁気プラズマ セイルシステムでは数十 km オーダーの計算 領域(磁気圏全域)を数 m の格子間隔で構成 しなければならないこととなる。しかしこれ は膨大な数の格子点数とそれに伴う粒子数 が必要となることから、AMR-PIC 法では,シ ミュレーション内に生起する現象の空間的 特性長を各格子点においてモニターし、最適 な空間分解能をもつ格子システムを局所階 層的かつ動的に導入している。これにより、 計算資源を有効に利用しながらマルチスケ ールシミュレーションが可能となる。



図 2 磁気セイルの AMR-PIC シミュレーシ ョン例 (コンター:電子数密度,赤線:格子 間隔)  磁気セイル環境への AMR-PIC シミュレ ーションの適用

図2にイオン慣性~電子慣性スケール磁気圏 を持つ磁気セイルと太陽風プラズマとの相 互作用に関する AMR-PIC シミュレーション 例を示す。図中のコンターは電子数密度分布, 赤線は計算格子を示す。図中、Se は電子慣性 長を表し、イオン慣性長はその5倍に設定さ れている。太陽風プラズマは計算領域左から 流入するとともに、計算領域中央には宇宙機 内部に搭載される超伝導コイルを模擬した 電流によって宇宙機中心に小型ダイポール 磁場が形成されている。同図より、イオン慣 性スケールよりも小さな磁場構造の場合で も太陽風プラズマはダイポール磁場と相互 作用することにより磁気圏が形成され、太陽 風上流側では弓型に高数密度領域が形成さ れるとともに、太陽風下流側では電子数密度 が低い Wake 領域が形成されることがわかる。 また、本計算では AMR 機能により、電子数 密度の高低によって動的に格子間隔が決定 されることも同図からわかる。

③ 得られた成果の国内外の位置づけとインパクト、今後の展望

このようなプラズマ PIC シミュレーションに AMR 法を導入した先行研究は数が少なく、 世界でもあまり例がない。開発したコードの 計算精度向上や格子細分化に伴う階層間の 物理量の取り扱い等、多くの課題が未だ残さ れているのが実情ではあるが、磁気プラズマ セイル環境のシミュレーション結果も得ら れつつあり、当初の目的であったマルチ空間 スケール対応のプラズマシミュレーション 手法の開発という観点については一定の成 果が得られたものと考えられる。また一方で、 本研究で得られた知見を基に、一様格子で構 成されている計算コード用の AMR フレーム ワークの開発も進めている。一般に、既存の 計算コードを AMR 化するのは容易ではない。 そこで、AMR-PIC 法の開発において得られた 知見から、既存のコードを比較的容易に AMR 化できるフレームワークの構築を進めてい る。

 (2) Hybrid PIC コードのロバスト化と磁気プ ラズマセイル全系シミュレーション

① 概要

磁気プラズマセイルの推進特性の解明には、 想定される数十km程度の磁場構造スケール におけるプラズマの粒子的・運動論的効果を 考慮しなければならないため、イオンを粒子 として、電子を慣性のない流体として取り扱 うHybrid PICモデルがその推力特性の評価に 使われてきた。しかし、従来のHybrid PICコ ードでは、磁場構造と太陽風プラズマとの相 互作用によって生じる磁気圏境界面や衝撃 波に起因した不連続面において磁場の非物 理的・数値的な振動が発生することや、Hybrid PICモデルの定式化から、低密度領域で磁場 が発散してしまうことなど、ロバスト性に問 題があり、長時間の計算では計算精度が大き く低下してしまう問題があった。

② Hybrid PIC モデルのロバスト性の向上 Hybrid-PIC 法では、磁場は誘導方程式によっ て計算されるが、 従来提案の Hybrid-PIC コー ドで発生する数値振動の問題は、誘導方程式 中の対流項の離散化を中心差分で評価して いることに起因する。磁場の誘導方程式の対 流項のような双曲型偏微分方程式を中心差 分で評価すると、物理量の不連続面において 数値振動が発生することが数値流体分野で はよく知られている。そこで数値流体分野で 用いられる Total Variation Diminishing (TVD) 法を Hybrid-PIC 法に導入することによって 問題となっていた数値振動の低減を試みた。 さらに Wake 領域で発生する低密度領域で磁 場が発散しないよう、最低限の密度を担保す るための背景粒子を導入した。



(b) TVD 法を導入した場合図3 磁気セイル環境におけるイオン数密度 分布の比較

図3に従来のHybrid PICモデルの場合(a)と TVD法を導入した場合(b)のイオン慣性スケ ール磁気セイル環境の2次元シミュレーショ ン結果例を示す。図中の色はイオン数密度、 黒線は磁場(惑星間磁場とダイポール磁場) を示している。従来法の場合(a)、短波長の細 かい振動が現れている。これは磁場の不連続 面から進展する非物理的な数値振動によっ て粒子が影響を受けた結果であり、計算のロ バスト性が損なわれる原因となる。一方 TVD 法を導入した場合(b)では(a)で見られた数値 振動が大きく抑えられ、衝撃波面がはっきり と表れていることがわかる。

 3 次元 Hybrid PIC モデルによる磁気プラ ズマセイル全系解析

ロバスト性を向上させた3次元 Hybrid PIC コ ードによる磁気プラズマセイル全系解析を 行った。イオンスケール磁気圏を持つ磁気セ イルの赤道上から代表的な条件のプラズマ を噴射した。図4に磁気プラズマセイルを赤 道面から見た場合のイオン数密度分布を示 す。従来コードでは宇宙機近傍で非物理的な 振動が発生し計算が破たんしてしまう場合 が少なくないが、本計算では数値的な振動は 抑制されている。同図より、プラズマを噴射 することによって宇宙機周りにプラズマが ドリフトし、それに伴いリングカレントが形 成される様子がわかる。このリングカレント によってダイポール磁場を強められ、磁気圏 が拡大する。



図4 人口プラズマ噴射によるリングカレン トの形成(イオン数密度分布)



図5 プラズマ噴射の有無による推力係数の 時間変化の比較

図5にプラズマを噴射する場合と噴射しない 場合の宇宙機の推力係数の時間変化を示す。 ここで推力係数とは推力を太陽風の慣性力 で規格化したものである。時間が進むに従っ てプラズマを噴射しない場合では推力係数 はほぼ一定になるのに対して、プラズマを噴 射した場合の推力係数は徐々に増加してい く様子がわかる。これはプラズマ噴射によっ て形成されるリングカレントによって磁気 圏が拡大していくことで、太陽風の流れが阻 害され、その運動量変化が宇宙機の推力とな ることによる。

④ 得られた成果の国内外の位置づけとインパクト、今後の展望

Hybrid PIC モデルのロバスト性の向上により、 これまで Hybrid PIC シミュレーションでは不 可能と考えられていた条件での高精度な計 算が可能となってきた。従来の Hybrid-PIC コ ードでは、超音速流中の衝撃波前後に見られ るような不連続面における数値振動は、陽的 にスムージングをかけることで抑制する手 法が一般的に行われてきた。しかしこの手法 は物理量を数値的に拡散させてしまうこと を意味しており、衝撃波のような不連続面に おける物理量の評価に対して計算精度を大 きく低下させる原因となっていた。本研究は TVD 法を導入することで Hybrid-PIC 法で超 音速流中に現れる不連続面の物理量を高精 度で評価することが可能となり、このような 試みはこれまで世界的に見てもほとんど行 われていない。今後は AMR 法の導入を視野 に入れ、新たなマルチスケールシミュレーシ ョン手法の開発を進めていく。

5. 主な発表論文等

(研究代表者、研究分担者及び連携研究者に は下線)

〔雑誌論文〕(計6件)

- <u>Masaharu Matsumoto</u>, Futoshi Mori, Satoshi Ohshima, Hideyuki Jitsumoto, Takahiro Katagiri and Kengo Nakajima, Implementation and Evaluation of an AMR Framework for FDM Applications, Procedia Computer Science, 査読有, Vol.29, 2014, 936-946, DOI: 10.1016/j.procs.2014.05.084
- (2)Hideyuki Usui, Akihide Nagara, Masanori Nunami and Masaharu Matsumoto, Development Computational of а Framework for Block-Based AMR Simulations, Procedia Computer Science, 查読有, Vol.29, 2014, 2351-2359, DOI: 10.1016/j.procs.2014.05.219
- ③ <u>Masaharu Matsumoto</u>, Hideyuki Usui, Masanori Nunami, Masao Nakamura and Iku Shinohara, Two-Dimensional AMR-PIC Plasma Simulation for Mini-Magnetosphere of Magnetized Object, Plasma and Fusion Research, 査読有, Vol.8, 2013, 2406132, DOI: 10.1585/pfr.8.2406132
- ④ Hideyuki Usui, Yohei Yagi, <u>Masaharu</u> <u>Matsumoto</u> and Masanori Nunami, Development of Parallelized AMR-PIC Plasma Simulation Code with Dynamic

Domain Decomposition, Plasma and Fusion Research, 査読有, Vol.8, 2013, 2401149, DOI: 10.1585/pfr.8.2401149

- ⑤ Masaharu Matsumoto, Yoshihiro Kajimura, Hideyuki Usui, Ikkoh Funaki and Iku Shinohara, Application of a Total Variation Diminishing Scheme to Electromagnetic Hybrid Particle-In-Cell Plasma Simulation, Computer Physics Communications, 査読 有, Vol.183, 2012, 2027-2034, DOI: 10.1016/j.cpc.2012.04.021
- ⑥ Masaharu Matsumoto, Yoshihiro Kajimura, Hideyuki Usui, Ikkoh Funaki and Iku Shinohara, Two-Dimensional Hybrid Particle-In-Cell Simulation of Solar Wind Plasma Flow around Magnetic Sail, Transactions of the Japan Society for Aeronautical and Space Science, Aerospace Technology Japan, 査読付, Vol.10, 2012, Pb\_43-Pb\_50, DOI: http://doi.org/10.2322/tastj.10.Pb 43

〔学会発表〕(計25件)

- ① <u>Masaharu Matsumoto</u> et al., Development of an AMR Framework for FDM Applications on Parallel Processors, HPC in Asia Session, International Supercomputing Conference 2014 (ISC'14), 22-26 June 2014, Leipzig (Germany)
- ② 松本正晴他,適合格子細分化手法を用いたプラズマPICシミュレーションの開発,2014年ハイパフォーマンスコンピューティングと計算科学シンポジウム(HPCS2014),2014年1月7日-8日,一橋大学一橋講堂(東京都・千代田区)
- ③ <u>Masaharu Matsumoto</u> et al., 2D AMR-PIC Plasma Simulation for Mini-Magnetosphere of Magnetized Objects, 22nd International Toki Conference, 19-22 Nov 2012, Ceratopia Toki (Gifu, Toki)
- ④ 松本正晴他,太陽風-小型ダイポール磁場の相互作用に関する2次元 AMR-PICシミュレーション,地球電磁気・地球惑星 圏学会第132回総会及び講演会,2012年10月20日-23日,札幌コンベンションセンター(北海道・札幌市)
- 〔図書〕(計0件)

〔産業財産権〕 ○出願状況(計0件)

○取得状況(計0件)

[その他]

該当無し

- 6. 研究組織
- 研究代表者 松本 正晴(MATSUMOTO, Masaharu)

東京大学・情報基盤センター・特任講師 研究者番号:40626264

- (2) 研究分担者 該当無し
- (3) 連携研究者 該当無し
- (4) 研究協力者
  臼井 英之(USUI, Hideyuki)
  沼波 政倫(NUNAMI, Masanori)
  船木 一幸(FUNAKI, Ikkoh)
  梶村 好宏(KAJIMURA, Yoshihiro)