科学研究費助成事業

研究成果報告書



平成 26 年 6月 16日現在

機関番号: 5 4 5 0 1
研究種目: 若手研究(B)
研究期間: 2012 ~ 2013
課題番号: 2 4 7 6 0 6 6 9
研究課題名(和文)太陽風アシストによるプラズマセイル 磁気ノズル複合推進機の性能最適化と実証実験
研究課題なく芸文)Thrust Performance of a Magnete Placma Soil with a Magnetic Nozzle
研光課題名(央文) Infust refronmance of a magneto riasma sant with a magnetic Nozzie
研究代表者 梶村 好宏(Kajimura, Yoshihiro)
明石工業高等専門学校・その他部局等・講師
研究者番号:2 0 4 0 3 9 4 1
交付決定額(研究期間全体):(直接経費) 3,500,000 円、(間接経費) 1,050,000 円

研究成果の概要(和文):本研究では、近年、実用化に向けた研究が進められている磁気ノズルスラスターと太陽風から磁気帆を介して推進力を得る磁気プラズマセイルの推進技術を融合した「プラズマセイル-磁気ノズル複合推進機」を提案し、実証実験を行う。はじめに、推進性能を最適化する為の3次元数値シミュレーションを行い、次にその結果を利用して、地上真空チェンバー実験による直接推力測定を行い、推進機の性能実証を行った。数値解析による最適化パラメータを用いて実験を行った結果、提案した「プラズマセイル-磁気ノズル複合推進機」の推進力は、磁気ノズルの推力に対し、約3倍に増加することを確認した。

研究成果の概要(英文): Magneto Plasma Sail (MPS) is a propulsion system used in space, which generates it s force by the interaction between solar wind and an inflated magnetic field via a plasma injection. The m agnetic nozzle can control the plasma flow resulting from expanded thermal plasma by using a coil and it o btains the thrust by exhausting the plasma flow from the back of the rocket. As a results by using numeric al simulations, the optimized injected thermal plasma beta is 0.46 and the ratio of Larmor radius of injec ted ion to the representative length of the magnetic field is 3 at the injection point. In this situation, the maximum thrust gain of the MPS with the magnetic nozzle is 5 compared with the thrust obtained from o nly magnetic nozzle.

The thrust gain of the MPS with magnetic nozzle is 3 in case for the ground experiment under the same para meters optimized by the numerical simulation. In the present study, the thrust gain is successfully observ ed in the ground experiment.

研究分野:工学

科研費の分科・細目:総合工学航空宇宙工学

キーワード: 電気推進 磁気ノズル 磁気プラズマセイル 数値シミュレーション

1.研究開始当初の背景

月・惑星探査、あるいは深宇宙探査におい て、ミッション期間短縮やペイロード比の増 大を実現するため、大推力・高比推力の推進 機の開発が求められている。これらの実現を 目指し、近年、研究が進められてきた磁気プ ラズマセイルは、1990年に Zubrin らによっ て提案された磁気セイルを発展させた宇宙 推進システムである。磁気セイルは、超音速 のプラズマ流である太陽風を、超伝導コイル によって形成したダイポール磁場で受け止 めることで推進力を得るシステムである。こ の磁気セイルが作る宇宙機周りの、ごく小規 模な磁気圏をプラズマ噴射にて広範囲に展 開させて太陽風を受け止める推進システム が、磁気プラズマセイルである。既存の電気 推進機と同等の推進剤消費効率かつ1ケタ高 い推力を得ることができるため、太陽系を10 年で脱出できる可能性があると報告された。 しかし、これまでに行われた地上実験や数値 解析を用いた磁気プラズマセイルの推進性 能の評価では、先の予測性能を達成するため には、現状の推力に対してさらに1桁から2 桁の推力増大を実現する必要があることが わかっている。

惑星探査機「はやぶさ」に搭載されたイオ ンスラスターは1基で約10mNであり、空間 電荷保存則から推力密度に限界があり、大推 力化には大型化しかない。一方、ホールスラ スターにおいても、高推力密度化が難しく、 大型化による重量増が問題となっている。昨 今、実用化に向けた研究が進められているの が磁気ノズルスラスターである。このスラス ターの原理を図1に示す。



図 1 磁気ノズルスラスターの原理

磁気ノズルスラスターでは、無電極で長寿 命化が可能な高周波加熱(RF)によって生成 したプラズマを磁気ノズルにおいて加速し、 その反力で推進力を得るものである。特徴は、 推進剤であるプラズマが固体壁ではなく磁 場壁と相互作用することで、エネルギー損失 が低減される。従って、他の電気推進機と比 較して、高い排出速度(即ち高い比推力)と 大きな比出力を同時に達成可能である。世界 的には、NASA の VASIMR、国内では、 HITOP (東北大)や LFR (九州大)が磁気ノ ズルを用いた推進機を提案、研究を行ってい る。しかしながら、このシステムは、投入電 力の増加に伴い、プラズマの温度が高くなり、 推力を担うイオンの Gyro 半径が増大し、損 失を招き、磁気ノズルによる加速ができなく なる。よって、大推力を得るためには、強い

ノズル磁場が必要であり、必然的に大きな電 力(VASIMR:200kW で6N)を要する。 この電力規模は、10年で太陽系を脱出するシ ステムには大きすぎると考えられる。さらに、 未だこの手法で直接推力が測定されていな いのが現状である。

2.研究の目的

本研究では、先に示した磁気プラズマセイ ルと磁気ノズルスラスターを融合した推進 システムを新たに提案し、その推進性能を評 価することを目的とする。提案する推進シス テムの概念図を図2に示す。



図 2 磁気プラズマセイル - 磁気ノズル融 合推進機の原理図

磁気プラズマセイルは、太陽系内に吹く太 陽風という外部エネルギーを利用可能であ り、燃費は良いが推力は不十分である。また 磁気ノズルは、無電極長寿命であるが、大推 力を得るためには電力規模が大きすぎる。こ れらの推進システムを、うまく組み合わせ、 最適なパラメータで動作させることにより、 大推力、高比推力の推進システムが実現可能 であるかどうかを検討する。本研究では、こ の検討を(1)数値解析および(2)地上真 空チェンバー実験による推力計測によって 行う。実験に先駆けて、提案した推進システ ムが得る推力を数値解析を用いて最適化し、 その後、実証実験を行って推力を直接測定す る。

- 3.研究の方法
- (1)数値解析

実験に用いるプラズマパラメータの最適 化には、イオンを粒子、電子を慣性を無視し た流体として扱うハイブリッドコードを用 いた。図3に解析モデルを示す。解析領域の 中央に磁気ノズルを形成するコイルの中心 を合わせて設置し、コイルが作る初期磁場を 定義する。このコイルの半径や電流量は地上 実験で想定される値と同じとした。地上実験 の条件を再現するため、イオンと中性粒子の 衝突を考慮している。詳細のパラメータは参 考文献(雑誌論文3)を参照されたい。



- 図3 解析モデル図
- (2)推力測定実験

図4に、実施した真空チェンバー実験の概 要図を示す。



実験装置は、図4に示されるように、太陽 風プラズマ流を模擬する太陽風シミュレー タ(MPDアークジェットシステム3基)磁気 帆および磁気ノズルを模擬するコイル、そし て推進力と磁気帆展開の為に用いるプラズ マ噴射源と、これらの駆動系、計測系から構 成される。コイル、プラズマ噴射源と太陽風 シミュレータ(MPD_SWS)を同時に運用する と、約1msの間準定常的に模擬太陽風プラズ マ流と磁気ノズル、磁気帆拡大用のプラズマ 噴射が干渉する。この干渉によって、コイル に作用する推力が発生する。この推力を振り 子式の推力計測スタンドを使ってインパル スとして検出・測定する。

- 4.研究成果
- (1)数值解析

図5に、計算で得ることができた推力の内 訳を示す。評価したケースは、推力ゲインが 3(r_{Linj}/L_{B} =10で、=3.7)のケースである。 このパラメータを実験で再現する場合、密度 は 4×10²⁰[/m³]、温度は 8.4[eV]、流量 10 [mg/s]である。図の棒グラフの一番左は、太 陽風を作用させず、噴射プラズマと磁気ノズ ルのみを作動させた際に得ることができる 推力(=0.06N)を示している。また、2つ めのグラフでは、プラズマを噴射せず、ノズ ル磁場と太陽風プラズマのみを作用させた 磁気セイルとしての推力(=0.05N)を示 している。プラズマを噴射した場合、上記の との推力の合計に加えて、磁気ノズル (磁気帆)が変形することによる推力増分が いかに大きく得られるかが、この推進システ ムの優位性を決めるファクターであるため、 その点について、評価を行った。その結果、 単純にとを合算した推力(0.11N)より も、磁気ノズルを伴った磁気プラズマセイル として動作させた場合の方が、推力が大きく なる(0.15N)ことが確認された。この結果 は、まさに磁気帆が拡大することで、太陽風



から得られる推力が増えたことを意味して いる。

図5 数値解析によって得られた推力の 内訳(磁気ノズルのみ、磁気セイルのみ、 + の合計、磁気プラズマセイルと磁気 ノズル融合スラスターの場合)

図6に本解析で得られたイオンの数密度 コンター図および磁力線図を示す。図6(a) は、プラズマを噴射しない場合であり、ノズ ル磁場が太陽風と相互作用し、コイル後方に 太陽風プラズマが遮られて出来た低密度領 域が確認できる。これに対し、図6(b)は、 プラズマを噴射した場合(*r*_{Linj}/L_B =3 で、 =7.5 の場合)で、噴射したプラズマが磁気ノ ズルによって、太陽風方向に方向転換(密度 が高い領域が確認)されており、磁気ノズル がきちんと機能していることが確認できる。 実際に、磁気帆の大きさを決める磁気圏サイ ズは大きくなっていることを確認した。この 結果においても、先に示したように、推力の 増大が確認された。



図 6 数値解析結果(イオンの数密度分布 と磁力線図、(a) プラズマを噴射しない場 合、(b)プラズマを噴射した場合(*r_{Linj}/L_B*=3、 =7.5のケース)

本数値解析結果に関して、噴射プラズマの パラメータを変化させた場合の結果につい て図7に示す。図7は、横軸に噴射位置にお ける噴射プラズマの 値、縦軸に推力ゲイン を取ったグラフである。推力ゲインの定義は、 プラズマを噴射しない場合と噴射した場合 の推力の比である。プラズマを噴射しない場 合、コイル磁場は磁気帆として太陽風から推 力を得ることができ、これは磁気セイルとし ての推力に相当する。これに対し、プラズマ を噴射した場合は、磁気ノズルとして得るこ とができる推力に加え、磁気帆が拡大し、そ の磁場で太陽風から得ることができる磁気 プラズマセイルとしての推力を計算した値 を評価している。この比が大きい方が、性能 が良いことを示している。今回の解析におい ては、 r_{Lini}/L_B=1(噴射プラズマイオンの Gvro 半径 r_{Lini} と、磁場勾配長 L_{B} の比が 1)で、 =2.0の場合が最も推力ゲインが大きく、噴射 前後で 24 倍の推力ゲインとなっている。し かし地上実験に用いるプラズマ密度として は非現実的であるため、図の丸印に示したパ ラメータ(r_{Lini}/L_B=3で、 =0.46の場合)に おいて推力ゲインが5を用いて実証実験を行 うこととした。



図7 パラメトリック解析結果(推力ゲイン の噴射プラズマ , r_{Linj}/L_B依存性)

(2) 推力測定実験

図8に磁気セイルモードと磁気ノズルモ ードを同時動作させた全系動作時の撮像結 果を示す。図8では、先の図4に示したコイ ル、およびその中心にプラズマ噴射源である MPD アークジェットシステムが配置されてい ることが確認できる。プラズマ噴射源から、 高速の水素プラズマが撮像写真左方向へ噴 出しており、同時に図の左側から太陽風プラ ズマを作用させている様子が確認できる。

図9に推力測定実験における各モードの 推力計測結果を示す。 太陽風プラズマとコ イルのみを動作させた磁気セイルモード、 コイルとMPDプラズマ源のみを動作させた磁 気ノズルモード、 と の単純合計、 磁気 セイルモードと磁気ノズルモードを合わせ た全系動作のモードの各推力を示している。 図9において、磁気セイルモードの推力が マイナスになっている。推力の算出方法は、 磁気セイルモードのスタンドの変位から、コ

イルのみに通電した場合の変位を差し引い た値を磁気セイルモードの推力とした。コイ ルに通電した場合の変位(ノイズ)が大きく、 そのノイズに磁気セイルの推力が埋もれて しまったことが要因である。本結果は、3回 の実験の平均値を示しており、図のエラーバ ーは3回の実験の標準偏差である。推力が正 となるケースもあったが、平均値としては負 の値となった。次に、磁気ノズルモードの推 力については、約 0.8N となった。このモー ドにおいても、3回の平均値である。磁気セ イルモードと磁気ノズルモードの単純合計 値をその上に示す。この値と比較して、磁気 ノズル+磁気プラズマセイルモードの推力 が大きければ、磁気ノズル動作によって磁気 圏の拡大が生じ、その磁気圏拡大によって、 太陽風からの推力が増大したことを意味し ている。今回の実験では、磁気セイル+磁気 ノズルモードの単純合計に対して約3倍の推 力が確認されたが、先の数値解析結果で得ら れた推力ゲイン5倍には至らなかった。この 要因については、磁気ノズルからのプラズマ 噴射密度の違いや、コイル磁場の分布の違い などが想定されるが、今後詳細に調査を行い、 違いの要因を明らかにしたい。



図 8 磁気ノズル + 磁気プラズマセイルモ ード(全系動作)の撮像結果



図9 推力測定実験における各モードの推 力計測結果

今回の実験では、磁気ノズルスラスターの プラズマ噴射源に MPD アークジェットを用い たが、このプラズマ源は、それ自体に発生す る推力が大きく、またコイルと電磁的に相互 作用を起こし、ノイズの要因となるため、今 後の実験計画では、熱プラズマ源としてへリ コン波を用いたプラズマ源を用いて同様の 実験を実施したい。また、ヘリコンプラズマ 源は、MPD プラズマ源よりも低電力での動作 が可能なことから、推進システムとして、推 力電力比の向上などの性能向上を図ること も期待できる。

(3)まとめ

本研究では、近年、宇宙用電気推進の分野 において実用化に向けた研究が進められて いる磁気ノズルスラスターと太陽風から磁 気帆を介して推進力を得るプラズマセイル の推進技術を融合した「プラズマセイル-磁 気ノズル複合推進機」を提案し、実証実験を 行った。はじめに、提案した推進機の推進性 能を最適化する為の3次元数値シミュレーシ ョンを行い、その結果を利用して、地上真空 チェンバー実験による推力測定及び推進機 の性能実証を行った。これまで、コイルのみ が作る磁気帆によって太陽風から推力を得 る手法では、十分な推力(イオンエンジンな どと比較)が得られない結果が出ており、磁 気帆をプラズマ噴射等によって拡大する手 法が考案されてきた。その手法の一案として、 本プラズマセイル-磁気ノズル複合推進機が 挙げられる。評価方法には、プラズマ中のイ オンを粒子として、また電子を流体として取 り扱う3次元ハイブリッド粒子モデルによる 数値解析を用いた。数値解析では、磁気ノズ ルの強度、噴出させるプラズマの流量と温度 をパラメータとして、推進機が得られる推力 の最適化を実施した。その結果、磁気セイル の推力に対して、プラズマ噴出後の推力の比、 つまり推力ゲインが最大 24 倍まで上昇可能 であることを示した。地上真空チェンバー実 験では、準備できるプラズマのパラメータに 限度があることから、その範囲内のパラメー タを用いた実験を想定し、その条件を用いた 数値解析による評価を行った。その結果、実 験パラメータを用いた評価では、約5倍程度 の推力ゲインが見込まれることが分かった。 同条件を用いた地上実験を実施し、推力スタ ンドによる直接推力測定を行った結果、磁気 ノズル推力に対し約3倍程度の推力増加が見 られた。また、動作中の撮像、磁場強度やプ ラズマ密度、温度の測定も同時に実施し、推 進機の動作の原理実証を行うこともできた。

5.主な発表論文等

〔雑誌論文〕(計 4件)

- Y. Kajimura, I. Funaki, I. Shinohara, H. Usui, M. Matsumoto, H. Yamakawa, Numerical Simulation of Dipolar Magnetic Field Inflation by Equatorial Ring-current, Plasma Fusion Res. 9, 2405008, (2014). URL: http://www.jspf.or.jp/PFR/PDF/pfr201 4 09-2405008.pdf
- I. Funaki, <u>Y. Kajimura</u>, Y. Ashida, H. Nishida, Y. Oshio, I. Shinohara, H. Yamakawa, The Use of Dipole Plasma

Equilibrium for Magnetic Sail Spacecraft, Transactions of Fusion Science and Technology, Vol.63, No.1T, 2013, pp.168-171.

 Y<u>oshihiro KAJIMURA</u>, Ikkoh FUNAKI, Kazuma UENO, Yuya OSHIO and Hiroshi YAMAKAWA, Thrust Performance of a Magneto Plasma Sail with a Magnetic Nozzle, Proceedings of ISTS ISTS-2013-b-06, 2013. URL: http://archive.ists.or.jp/upload_pdf /2013-b-06.pdf

[学会発表](計 5件)

- Y. Kajimura, I. Funaki, I. Shinohara, K. Ueno, Y. Oshio, H. Yamakawa, Numerical Simulation of Plasma Flow around a Magnetized Plasma Sail with a magnetic Nozzle, 2013 Asia-Pacific Radio Science Conference (AP-RASC'13), HGb-3, Taipei, Taiwan, 2013. (招待講 演)
- <u>Yoshihiro Kajimura</u>, Ikkoh Funaki, Kazuma Ueno, Yuya Oshio, Hiroshi Yamakawa, Thrust Performance of a Magneto Plasma Sail with a Magnetic Nozzle, 29th ISTS, 2013-b-06, Nagoya, June 2-9, 2013.
- <u>梶村好宏</u>, プラズマセイル 磁気ノズル 融合推進機の性能最適化と推力測定実, 第 57 回宇宙科学技術連合講演会、1108、 2013.
- Y. Kajimura, I. Funaki, I. Shinohara, H. Usui, M. Matsumoto, H. Yamakawa, Numerical Simulation of Dipolar Magnetic Field Inflation by Equatorial Ring-current, 22nd International Toki Conference, P4-6, Toki, Nov. 2012.

[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〕 ホームページアドレス <u>http://www.akashi.ac.jp/contents/Electr</u> <u>ic/kajimura/research.html</u>

6.研究組織 (1)研究代表者 梶村 好宏(KAJIMURA YOSHIHIRO) 明石工業高等専門学校・その他部局等・講師 研究者番号:20403941