25pA18P イオンフロー中で微粒子が受けるイオンドラッグカに関するPICシミュレーション

PIC Simulation on the Ion Drag Force affects Dust Particles in the Ion Flow

村瀬 修一, 三沢 達也, 藤田 寛治, 上村 鉄雄1)

佐賀大理工, 1)名城大理工

Shuichi Murase, Tatsuya Misawa, Hiroharu Fujita, Tetsuo Kamimura

Faculty of science and engineering, Saga University. Meijo University

ブラズマ中で微粒子が規則的な構造をもつクーロン結晶において、鉛直方向へ整列する配列構造が確認されている。近年、この結晶構造の形成に関して、帯電微粒子近傍でのイオンフローの偏向が、他の帯電微粒子のイオンドラッグ力に大きな影響を与える可能性があるとのシミュレーション結果が報告されている¹¹。この報告では単独の微粒子について計算しているが、実際には複数の微粒子とイオンフローとの相互作用によってイオンの軌道が複雑に偏向し、イオンドラッグ力がより複雑な影響を受けると考えられる。このメカニズムはクーロン力やウェイクポテンシャルと同構に微粒子間の相互作用と考えられ、イオンフロー中での微粒子の集団的学動を明らかにするために重要である。本研究では拡張した ParticleInCell (PIC)シミュレーションコードを用いて、複数の微粒子が存在する場合におけるイオンドラッグ力の評価を行った。

使用したシミュレーション領域の設定について図1に示す。2次元の直交座標系(ヱy)を用い、シミ ュレーション領域の大きさを、ヱy方向ともに128電子デバイ長(ス)とし、空間グリッドの間層(ΔスΔ y)を0.05人に設定した。ボアソン方程式を解くために使用した境界条件は、z=0において電位φ=0 [V]、z=128人において電界Ez=0 [V/m]である。y方向こは周期境界条件を用いた。これらの境界 条件が微粒子近傍の電位に影響を与えないように、微粒子は各境界から5人。以上離れた領域内(図 1の斜線部分)に配置する。イオン音速程度のz方向成分を持つイオンフローを仮定し、PIC シミュレ ーションを用いて電位分布、イオンの空間密度分布と軌道を計算し、高速なイオンフロー中におけ るイオンドラッグ力を評価する。このシミュレーションモデルでは無衝突プラズマを想定し、電子の 空間密度がボルツマン分布則=従うと仮定している。また微粒子近傍においては、分子動力学的な アプローチを用いてイオン一微粒子間のクーロン相互作用を計算し、誤差の抑制に努めた。

シミュレーション内に2つの微粒子を配置し、位置関係を変化させて各々の微粒子に働くイオンドラッグカを評価した。イオンと微粒子の直接衝突による力(collection drag force)については、衝突したイオンの運動量が全て微粒子に移動すると仮定して算出した。イオンと微粒子のクーロン衝突に

よる力(Coulomb drag force)に関しては、それぞれの微粒子毎にデバイ遮蔽衛造の空間電位分布と 電界を計算し、シミュレーション空間内のイオンを△t秒間動かす事によって発生する運動量変化の 総称い微粒子に受け渡されたと仮定して算出した。

使用したシミュレーションコードの妥当性を確認するために行なった、微粒子周辺での理論的な 空間電位分布(クーロンポテンシャルとウェイクポテンシャルの和)とシミュレーション結果との比較 を図2に示す。このテストではz方向の計算領索を25.6 λ。に延見している。座紙 = 5.0 λ。 y=6.4 λ)」上に微粒子を配置し、イオン音速の12倍のイオンフロー(Ar)を設定した。使用したプラズマパラ メータは、プラズマ密度1.0×10¹⁶[m³]、電子温度20[eV]、微粒子帯電量 Q。人、=5.0×10¹³[C/m]であ る。図2の等高線図の類似性を見る限り、コードは妥当であると思われる。

参考文献: [1] G. Lapenta, Phys. Rev. E, 63, 626409 (2002).

[2] D. S. Lemmons et al, Phys. Plasmas, 7, pp.2306-2313 (2000).



25pA19P

紫外線照射によって非等方的な強結合状態を持つ微粒子プラズマの生成

Dusty Plasma with Anisotropic Coulomb Coupling by incidence of Ultra Violet Light

三沢達也、大津康徳、藤田寛治

佐賀大理工

Tatsuya Misawa, Yasunori Ohtsu, Hiroharu Fujita

Faculty of Science and Engineering, Saga University

宇宙空間において、人工衛星などに太陽からの強力な紫外線が照射される場合、 照射表面からの光電子放出が顕著になるために衛星が正に帯電し、特に絶縁体に照 射された場合には、照射面と非照射面の間で衛星表面に電位差が発生することが知 られている^[1]。一般にプラズマ中の(微粒子)は負に帯電するが,このような紫外 線照射環境下においては、絶縁性微粒子は紫外線が入射する面が正に、反対面が負 になるような帯電の表面分布を持つと予想され、電気双極子として取り扱うことが 可能になると考えられる(図1)。これまでの微粒子プラズマに関するほとんどの 研究は、微粒子を点電荷として取り扱い、微粒子間の結合状態やクーロン結晶の相 転移を観測し、単純な構造を持つ物質の融解、気化などの解明を行っていた。微粒 子を電気双極子とすることによって、微粒子間のクーロン結合状態が非等方になる ため、分極性の物質の構造形成や挙動を明らかにする上で非常に重要であると考え られる。本研究では紫外線を絶縁微粒子に照射することによって、微粒子表面の電 荷分布を誘起して帯電微粒子を分極させ、非等方的な結合状態にある帯電微粒子群 のダイナミクスを解明する。

図2に実験装置の概要図を示す。直径 300mm、高さ 400mm のステンレス製真空 容器の中心部に直径 180mm の 1 ターンの内部リングアンテナを設置し、マッチン グボックスを通して周波数 13.56MHz の RF 電力を印加することで、プラズマを生 成する。放電ガスには Ar を用いた。RF 電力 $P_{\rm RF}$ ~20W、Ar ガス圧 $P = 3.8 \times 10^3$ Torr の時、典型的なプラズマパラメータは電子密度 $n_{\rm e}$ ~10¹³ - 10¹⁴m³、電子温度 $T_{\rm e}$ ~3 - 4 eV 程度である。帯電微粒子は、RF アンテナの下 40mm の位置に同軸状に配置した 円盤電極円盤電極(直径 90mm) 及びリング電極(直径 90mm) に負バイアス電圧 を印加し、イオンシース電場によって捕捉する。使用した微粒子はアクリル製の粒径10µmのもので、円盤電極の上方から落下させて供給した。捕捉した微粒子の観測は、水平方向から入射した He-Ne レーザーによる散乱光を CCD カメラで撮影することで行った。図3に本装置で捕捉される典型的な微粒子雲の画像を示す。微粒子雲は下側が広く丸く、上側が細くなる様なフラスコ形状を示す。紫外線は直流放電紫外線ランプを用いて微粒子に対し、

電報/小線 クラクを用いて 10 km 1 に対 し、 水平方向及び鉛直方向から照射する。

発表では、紫外線照射時の微粒子の挙 動変化及び構造変化について報告する。

[1] R. Grard, K. Knott and Pedersen, Space Science Reviews, **34**, pp.289-304 (1983).







図3 捕捉された典型的な微粒子群