# BENの低周波成分の励起メカニズムに関する 2次元粒子シミュレーション

# 0955014 広野 哲也

# 3. 粒子シミュレーションパラメータ

本研究で行ったシミュレーションのパラメータを表 1 に示す.本研究では低周波波動の励起を調べるため に長時間発展を見る必要がある.そのために,電荷質 量比を表1のように与えることで,イオンの質量を実 際より軽くして(電子の100倍)イオンが運動しやす くしている.磁場強度を決定する電子サイクロトロン 角周波数 Ω<sub>e</sub> と電子ビームのドリフト速度 v<sub>d</sub> をパラ メータとして変化させてシミュレーションを行い,シ ミュレーション領域内で起こるプラズマ波動現象を解 析する.シミュレーションの境界条件には周期境界条 件を用いることで広く一様な宇宙プラズマ空間の一部 を再現している.

表 1: 粒子シミュレーションのパラメータ

電子サイクロトロン角周波数	$\Omega_{\rm e} = -1.0$
時間ステップ	$\Delta t = 0.1$
ステップ数	32768
	$t = 521.5 \Pi_{\rm pe}$
セルサイズ	L = 1.0
シュラ ニュー シューン /石井式	100 100

	電子	背景イオン
超粒子数	67108864	134217728
	4096 <b>個</b> /grid	8192 <b>個</b> /grid
プラズマ角周波数	$\Pi_{\rm e} = 1.0$	0.1
電荷質量比	-1.0	0.01
磁場に平行方向の	1.0	0.1
熱速度		
磁場に垂直方向の	1.0	1.0
熱速度		
ドリフト速度	$v_{\rm d} = 2.0$	0.0

# 4. 粒子シミュレーション結果

イオンの熱速度が磁場に垂直方向の波動励起に影響 を与えると考え,磁場に垂直方向のイオンの熱速度が 高い場合のシミュレーションを実行した.表1のパラ メータで行ったシミュレーション結果を図2に示す. シミュレーション初期に磁場に平行方向のエネルギー

# 1.はじめに

地球磁気圏のプラズマシート境界層を始めとする様々 な領域で広帯域静電ノイズ(BEN)が観測されている. BENの波形は人工衛星 Geotailの観測結果によって, 孤立したパルス状の波形(ESW)であることが確認さ れた.BENの高周波成分はESWとして説明できる が,その低周波成分の励起メカニズムは未解明である. 本研究ではBENの低周波成分が,高周波成分である ESWと同様にビーム不安定性の非線形発展の結果励 起されるという仮定に基づき,ビーム不安定性からの 低周波波動励起に関する2次元粒子シミュレーション を行った.Geotail衛星の観測結果によるとBENの低 周波成分の電界は磁場に垂直方向に振動している.そ こで,ビーム不安定性の長時間発展の結果現れる磁場 に垂直方向の低周波波動に着目し,そのパラメータ依 存性について検討した.

### 2. 粒子シミュレーションモデル

本研究では、2 流体不安定性モデル(図1)でシミュ レーションを行う、図1はビームの磁場に平行な速度 成分を $v_{\text{para}}$ 、ドリフト速度を $v_{\text{d}}$ とおき、電子がシミュ レーション空間内に一様にx軸正の方向へ $v_{\text{para}} = v_{\text{d}}$ で入射され、背景イオンが静止している様子を表して いる、



図 1: シミュレーションモデル(電子ビーム入射)

が上昇し,磁場に垂直方向に揃ったポテンシャルとな る(図2(a)).このポテンシャルは合体を繰り返し, 磁場に垂直方向に揃った1次元状のポテンシャル構造 (ESW)となる(図2(c)).その後,時間発展によって 磁場に垂直方向のエネルギーも上昇し,崩れた2次元 状のポテンシャル構造となっている(図2(d)).さら に時間が経過することで磁場に垂直方向のポテンシャ ルの強度が強くなり,1次元的なESW ポテンシャル は減衰している(図2(f)).

このシミュレーションで励起された波動を調べるた め, $\omega$ -kダイヤグラムを求めた.シミュレーションの 前半と後半では励起されている波動が異なっているの で,シミュレーション前半・後半の電界をそれぞれフー リエ変換して得られた $\omega$ -kダイヤグラムを図3に示す. シミュレーション前半・後半ともに磁場に垂直方向の 低周波成分では $2 \times 0.01\Omega_e$ 間隔の高調波が現れ,広帯 域な周波数成分が確認できた(図3右図).この高調 波の間隔はLH周波数( $\omega_{LH} = \sqrt{\Omega_e \cdot \Omega_i} = 0.01\Omega_e$ )の 整数倍と一致している.シミュレーション後半では磁 場に垂直方向の低周波成分では, $k_y\lambda_D = \pm 0.6$ 付近に 新たな波動の励起を確認できた(図3右下図).

次に衛星によって観測された周波数スペクトルと比較するために,シミュレーション領域の中心点における電界の時間変化を観測し,フーリエ変換してその周波数スペクトルを求めた.シミュレーション前半・後半の電界をそれぞれフーリエ変換をして得られた周波数スペクトルを図4に示す.周波数の基準となる電子のプラズマ周波数を $f_e = 1.0 \times 10^3$ [Hz] と仮定して実パラメータに変換した.シミュレーション後半では,磁場に垂直方向の低周波成分と磁場に平行方向の高周波成分が合成された,広帯域な周波数スペクトルが確認できた.



図 2: *E*<sub>||</sub>, *E*<sub>⊥</sub> およびポテンシャル構造の時間変化









### 5. まとめと今後の課題

様々なパラメータでシミュレーションを行った結果, 強磁場で磁場に垂直方向のイオンの熱速度が高い場合 では磁場に垂直方向の低周波成分(LH高調波)と磁 場に平行方向の高周波成分(ESW)が合成された,衛 星によって観測された BEN と同様の広帯域な周波数 スペクトルを確認できた.また,長時間発展によって 磁場に垂直方向の低周波成分に新たな波動の励起を確 認できた.

低周波波動をより詳しく調べるために,超粒子数を 増加して領域を拡大し,長時間シミュレーションを実 行する必要がある.そのため,大規模シミュレーショ ンが実行可能なスーパーコンピュータの使用を検討す る.また,磁場に垂直方向の低周波成分に新たに励起 された波動に関して詳しく調査する必要がある.