3-4-2 赤道電離圏シンチレーションと下層からの 大気波動との関係

3-4-2 Relation between Equatorial Ionospheric Scintillations and Atmospheric Waves from Below

小川忠彦

OGAWA Tadahiko

要旨

2003 年 1 月から赤道直下のインドネシア・西スマトラのコトタバンで行われてきた GPS 衛星電波 の電離圏シンチレーション観測結果を概観するとともに、シンチレーション発生と下層から伝播して くる大気波動との関係を簡単に論じる。プラズマバブルに起因するシンチレーションは主に春秋期の 2000 ~ 0100 LTに発生し、その活動は太陽活動の下降とともに低下した。シンチレーション活動はイ ンド洋の対流圏擾乱と関係があり、プラネタリー波の影響を受けている。熱圏中性風の振る舞いを知 るための数値シミュレーションを行った結果、長周期の波動は下部熱圏にのみ存在するが、短周期の 大気重力波は熱圏全体には満ちていることが明らかになった。これらの大気波動がシンチレーション を引き起こすプラズマバブルの生成に関与している可能性を指摘する。

This paper reviews some results from equatorial GPS ionospheric scintillation observations that have been conducted at Kototabang, Indonesia since January 2003, and briefly discusses relations between scintillation and atmospheric waves from below. GPS scintillations caused by plasma bubbles appeared between 2000 and 0100 LT mainly in equinoctial months, and their activity decreased with decreasing solar activity. The scintillation activity can be related to tropospheric disturbances over the Indian Ocean to the west of Kototabang. Scintillation index fluctuates with periods of planetary waves, and similar periods are also found in Earth's brightness temperature variations. Numerical simulations to know behavior of neutral wind in the equatorial thermospheric waves become predominant above 100 km. It is suggested that these atmospheric waves can contribute to the generation of plasma bubbles causing the scintillations.

[キーワード]

赤道電離圏擾乱, 電離圏シンチレーション, プラズマバブル, GPS, 大気波動 Equatorial ionospheric disturbance, Ionospheric scintillation, Plasma bubble, GPS, Atmospheric wave

1 まえがき

夜間の赤道電離圏に特有の擾乱はレーリー・ テーラー(Rayleigh-Taylor)プラズマ不安定を経て 発生するプラズマバブルである。バブル生成の基 本的な物理過程や特性はよく知られているが、バ ブルや赤道スプレッドFなどに関わる電気力学 過程の完全な理解には未だ至っていない(例え ば、「11)。赤道熱圏を伝播する大気重力波(以下、 AGW と略記)がバブルの生成や F 層下部の波状 構造に関わっている可能性は既に指摘されている (例えば、「21-「71)。Ogawa ら「8」「9」は、数百~ 1,000 km の東西スケールを持ち、バブルを内包し た電子密度の波状構造が赤道異常内に存在してい ることを見つけた。また、周期2日以上のプラネ タリー波(以下、PW と略記)が赤道中間圏と熱圏



を変調させることも指摘されている[10][11]。この ように、電離圏・熱圏に固有の物理量(電場、導 電率、中性風など)に加えて、下層から伝播して くる AGW や PW が赤道電離圏擾乱の電気力学 過程に果たす役割を無視することはできない[12]。

バブル内とその周辺には様々な空間スケールを 持つ電子密度不規則構造が存在するため、そこを 通過する静止・移動衛星の電波はシンチレーショ ンを被る。多数配置されている GPS 衛星電波を 利用した地上でのシンチレーション観測は、天候 に関係なくバブルを連続してモニターでき、バブ ル現象の更なる解明に貢献できる。

ここでは、長期にわたって蓄積されてきた GPS シンチレーションデータを解析し、バブルの活動 が日々変動する理由と、バブルにまで成長する初 期の弱いプラズマ擾乱の成因について概観する。 なお、ここに記す内容は既に複数の誌上論文とし て発表されており[8][9][13]、詳細はこれらの文献 を参照されたい。

2 GPS シンチレーション観測結果

2.1 GPS シンチレーション観測法

高度約 20,000 km を飛翔する GPS 衛星が発す る電波 (1.5754 GHz) の電離圏シンチレーション観 測は、地理赤道に近いインドネシア・西スマトラ のコトタバン (南緯 0.20°、東経 100.32°; 地磁気 緯度は南緯 10.36°) において 2003 年 1 月後半に開 始された^{[9][13][14]}。コトタバンの位置を図 1 に示 す。GPS 受信機 3 台が約 130 m の間隔で三角状 に配置されおり、各受信機の信号強度は 20 Hz の サンプリング間隔で記録されている。3 台の受信 信号の時間変化を相関解析することにより、GPS シンチレーションの原因となる電離圏 F 層の電 子密度不規則構造 (空間スケール約 350 m)、すな わちプラズマバブルの移動速度と方向が分かる[14]。

例として、2003 年 4 月 1 日に受信された GPS 信号強度の時間変化を図 2 の下部に示す。上部の 図はコトタバンの 630 nm 全天カメラで 2235 LT に撮像され大気光の水平 2 次元分布であり、南北 に細長く延びた幾つかの暗い領域がプラズマバブ ルである。2215 ~ 2240 LT において信号強度が 弱まるとともに激しく時間変動しており、これが シンチレーションである。その原因は、GPS と地





上間の電波伝播路が電子密度不規則構造を伴うプ ラズマバブル内とその近傍を横切ったためであ る。コトタバンの真上まで発達したバブル(白矢 印)により、2235 LT 付近で最も強いシンチレー ションが発生していることが分かる。

シンチレーションの強さ示す一つの指標として、S₄と呼ばれる指数が通常用いられており、 S₄²= ($\langle I^2 \rangle$ - $\langle I \rangle^2 / \langle I \rangle^2$)で与えられる。ここで、*I*は 信号強度、かぎ括弧はアンサンブル平均である。 S4は通常0~1の値をとり、シンチレーションが 強いと高くなる。ここでは、3台のうちの1台の 受信機信号から10分毎に計算されたS4値を用い た。衛星仰角が低い場合には電離圏シンチレー ション以外の要因でも信号強度が変動するため、 ここでは仰角が30°以上のデータを使用した。こ れにより、コトタバン上空の高度300kmの点に 中心を持つ半径520kmの円内(図1)を通過する 電波伝播路上で発生するシンチレーションが観測 できる。この円は地磁気緯度で南緯4°から13°を カバーしている。プラズマバブルは磁気赤道上の F層で発生し、次第に高々度へと発達しながら東 進する。なお、図1から分かるように、磁気赤道 上のバブルの上限高度が低い場合は観測視野外と なるため、そのバブルは検出できない。

2.2 シンチレーション発生の長期変化と周期

2003 年1月後半から 2009 年6月中旬までの 約6年半の間に観測された S4値の時間・日変化 を図3に示す。縦長の黒色部分では、受信機系 などのトラブルのためにデータは無い。また、約 0.2以下の低い S4は電波干渉や受信機ノイズなど に起因している可能性もあるので無視する。図3



から次の事実を指摘する。

(1)シンチレーション活動は太陽活動が下降し 始めた 2003 年以降、年とともに衰退していき、 2007 年以降はほとんど止まっている。(ここで注 意すべきは、上述したように、高々度にまで発達 しないバブルによるシンチレーションはコトタバ ンでは観測できないことである。従って、図3は 赤道上空のバブル活動の経年変化を正しく反映し ていない可能性もある。)

(2) シンチレーション活動が高い月は春秋期の 3~4月と9~10月であり、発生時刻は2000~ 0100LT (1300~1800UT)である。

(3) シンチレーションの発生は日々不規則に変 化するが、9~10月に比べて3~4月において より頻繁であり、S4も高い。

上記の特徴は、衛星で観測された東経 100° 付 近のプラズマバブルの特徴とよく一致している (例えば、[15])。全天カメラなどで撮像されるプラ ズマバブルは、日没後から真夜中を数時間以上過 ぎた時刻まで存在することが知られている。これ に対して、シンチレーションが真夜中付近までし か発生しない理由は、その原因である 350 m ス ケールの電子密度不規則構造が真夜中付近で消滅 するからである、と考えられている。図3の結果 は、コトタバン上空の日没後から真夜中にかけて のバブル活動の様相が GPS シンチレーション観 測から分かることを強く示唆する。

上述のように、シンチレーション(従って、プ ラズマバブル)は日々不規則に発生するが、まっ たく不規則なのか、ある種の周期性が存在するの かを調べるため、長期間の S4 データをウェーブ レット解析する。図4は、2003年1月1日から 2005 年 7 月 10 日までの 920 日間における、(a) S4の時間・日変化、(b)同期間の 1800 ~ 0200 LT に得られた S4を平均し、これを各日の 1800 ~ 0200 LT の間の平均値から差し引いた S4 偏差値 の日変化、(c)この偏差値変動をウェーブレット 解析した結果、を示す。図4(b)には地磁気嵐急 始(SC)の日が印されている。幾つかの地磁気嵐 がシンチレーションを誘発した可能性はあるが、 春秋期のシンチレーションと地磁気嵐発生との間 に明瞭な相関は見られない。図4(c)から、春秋 期には周期2~30日の間で幾つかのスペクトル ピークが見られるが、これらのピークは惑星規模



の大気波動 (PW) や太陽活動が原因であると考えられる。

3 GPS シンチレーションと対流圏 活動との関係

前章で、対流圏擾乱で作られて上方伝播する PW が赤道域 GPS シンチレーションの発生に関 与していることを示唆したが、この可能性を少し 詳しく調べる。赤道対流圏擾乱の原因として雨、 雲、気圧、対流などの時間・空間変動があるが、 擾乱の度合いを表すパラメータとして、ここでは 静止気象衛星で観測された雲頂温度(Tbb)を用い る。一般的に、様々な原因で対流圏内の対流活動 が活発(不活発)になると、雲頂が高く(低く)な り、Tbb は低く(高く)なる。対流活動の活発化に 伴い、様々な周期を持つ大気重力波や惑星波が強 く励起され、成層圏を抜けて上方に伝播すると考 えられる。

2003 年 3 月 1 日 ~ 4 月 30 日の期間における S₄ (図 4) と T_{bb}の日変化の比較を図 5 に示す。左 図の T_{bb}プロットにおいて、横軸は東経であり、 コトタバンは 100.32°である。T_{bb} については赤道 付近の北緯 2° ~ 南緯 2° と 0000 ~ 2400 UT の間 の平均値が描かれている。この図から、例えば day 80 から day 90 にかけて、250 K 以下の低温 域がインド洋上を東へ移動してく様子が分かる。 インド洋上と異なって、コトタバン付近の温度分



布が不規則になる理由の一つとして、スマトラ島 の高い山脈の影響が考えられる。左図と右図の比 較から、シンチレーションはインド洋上の Tbb が 低い (雲頂が高い)時だけでなく、高い (雲頂が低 い)時にも発生しており、何らかの対流圏擾乱が シンチレーションの発生に寄与していることを示 唆する。インド洋上の Tbb と S4 との相関に関す る詳細な議論については Ogawa ら[9][13] を参照 されたい。

 S_4 ウェーブレットスペクトルの長期にわたる変 化を図4に示したが、ここでは、2003年2月か ら5月に注目し、 S_4 と Tbbのウェーブレットスペ クトルを比較する。図6の最上段にはこの期間の S_4 スペクトルが、下段にはインド洋赤道上(緯度0°) の4点(東経80°、85°、90°、95°)における Tbbの スペクトルが示されている。各地点の Tbbスペク トルには3~16日の周期を持つ幾つかのピーク が存在するが、これらに対応したピークが S4の スペクトルにも見られる。図6から求めた S4と Tbbのスペクトル強度を図7に示す。Tbb は周期5 日、7日、14日付近でピークを持つが、これらの 周期において S4 もピークを持つ。しかし、S4 に



NiCT 395



見られる周期 2 ~ 3 日と 25 日付近のピークは Tbbには存在しない。このように、図 6 と図 7 は、 5 日以上の周期を持つ対流圏起源の PW がシンチ レーションの発生に寄与していることを示唆す る。なお、正規ロスビー波 (normal mode Rossby waves) と呼ばれる PW の周期は 2 日、5 日、10 日、16 日であり [16]、上述の幾つかの周期はこれ らに近い。

4 赤道大気波動の数値シミュレー ション

前章では、S4と Tbbのデータ解析を基に、シン チレーション(プラズマバブル)の発生が下層から の長周期大気波動によって制御されている可能性 を示した。しかし、このような大気波動が熱圈・ 電離圏高度に存在することをシンチレーション観 測や他の電離圏・熱圏観測のみから実証すること は極めて困難である。ここでは、九州大学が開発 した KUGCM (Kyushu University General Circulation Model)を用いて、赤道大気波動の振る舞いを知る ための数値シミュレーションを行うことにより、 どのような種類の波動が熱圏に存在し得るのかを 調べる。KUGCM の詳細については他の文献(例 えば、[17][18])を参照されたい。なお、バブルの 発生には東西方向の中性風が重要なので(例え ば、[19])、ここでは東西風のみに注目する。

赤道近傍のある地点(北緯 0.4°、東経 100°)で の1年間のシミュレーションデータと、3月下旬 の10日間のシミュレーションデータから計算さ れた高度 90、100、150、200 km における東西風 の周波数スペクトルをそれぞれ図8(a)と8(b)に 示す。図 8 (a) には 1 ~ 100 日、図 8 (b) には 0.5 ~12時間の周期成分が描かれている。図から明 らかなように、約1日以上の周期を持つ波動は高 度 100 km 以上では急速に減衰し、150 km 以上で は存在しない。一方、0.5~3時間周期の波動の 振幅は高度とともに増加し、後述のように、 400 km まで伝播可能である。北緯 2.8°、経度 0° ~ 360°における1年間のシミュレーションデー タを基に、2日以上の周期を有する西進 PW (負 周波数)や東進ケルビン波(正周波数)の振幅が高 度とともに減衰する様子を図9に示す。前述のよ うに、周期 2~20 日の波動は 125 km 以上では 減衰するが、125 km 以下では幾つかの波動成分 が存在する。卓越する波動は東西波数(K)が1~ 3 で周期 2 日のケルビン波と、K=1 で周期 6 日 の PW である。これら以外の波動として、K=2 で周期 4 日の PW、K=1 で周期 5 日、10 日、16 日の PW、K=3~4 で周期 2~2.5 日の PW が ある。図 7 では周期 2.5、5、8、14、25 日の波動 が見られており、シミュレーションの結果と部分 的に一致している。また、周期 2 日以上の PW が赤道中間圏と熱圏を変調させることが指摘され ている[10][11]。

ここでは図示しないが、3 月のシミュレーショ ンデータを用いてコトタバン上空 150 ~ 350 km の東西風の時間変化を調べると、200 km 以上で は、1 日潮汐波のために日没から日出の夜間では 東向き(最大風速は約 80 m/s で真夜中付近)、日 中では西向きで最大約 80 m/s である[13]。日没付 近の東向き風は、プラズマバブル生成の引き金と なる赤道電離圏 F 層の東向き電場の増大に重要 な役割を果たしている^[19]。

図 8 (b) において、高度が上がるにつれて周期 0.5 ~ 12 時間の短周期 AGW が重要になることを 指摘した。このうちの周期 1 ~ 4 時間の AGW に よってコトタバン付近 (北緯 0.4°)の上空に現れる 東西風系を調べる。3 月 21 日のシミュレーショ ンデータを基に作成した、1040 ~ 1600 UT (コト タバンでは 1740 ~ 2300 LT) における東西風系の 40 分毎の時間変化を図 10 に示す。各図には東 経・高度座標を用いて風速の等高線が描かれてお り、実線部が東向き風、破線部が西向き風である。 高度 120 ~ 300 km において、東向き風と西向き 風の領域はいずれも経度方向に 300 ~ 1,000 km、



(特集)宇宙天気予報特集

高度方向に 30 ~ 100 km のスケールを持ってい る。また、両領域とも形を変えながら約 100 m/s で概して東に移動しており、上述のコトタバン上 空の東西風の時間変化とほぼ一致している。各領 域内の風速も時間変化しており、最大で約 100 m/s に達する。図 10 に示す高度 120 km 以上 の波動構造の原因は主にイオンドラッグと分子粘 性であり、これらは熱圏での PW の上方伝播にも 影響を与える。

図 11 に示すように、200 ~ 250 km の東西間隔 を持つ複数の地磁気共役プラズマバブルが経度方 向に数百~ 1,000 km のスケールを持つ F 層電子 密度の波状構造内に存在し、東へ約 100 m/s で移 動することが見つかっている^{[8][9]}。この事実は図



周波数ゼロ付近のピークは波動の季節変化と1年変化による。



実線部(破線部)が東向き。縦破線はコトタバンの経度。

10 に示したシミュレーションの結果を支持する。 冒頭で述べたように、赤道熱圏を伝播する AGW がバブルの生成や F 層下部の波状構造に関わっ ていることを多数の研究者が指摘している (例え ば、[2]-[7][20])。

5 むすび

GPS シンチレーション現象の長期観測と数値シ ミュレーションを通して赤道電離圏擾乱の一端に 触れた。冒頭で述べたように、ここで述べた内容 のほとんどは既に幾つかの誌上論文として発表さ れており、本文はそれらの簡単なレビューである。 主な結果は次の通りである:

(1) コトタバンにおけるシンチレーションの発 生は赤道プラズマバブルの存在と密接に関係して おり、シンチレーション観測はバブル現象の解明 に有効な手段である。2003 年以降のシンチレー ション活動は太陽活動の低下とともに衰退してき た。活動には春秋の非対称性がある。このような 特徴は、例えば衛星で観測されたプラズマバブル の特徴と一致する。

(2) シンチレーションは主に 2000 ~ 0100 LT で 発生するが、発生の有無は日々変化する。長期の

電離圏電波伝播に関する研究開発 / 電離圏変動と中低層大気 / 赤道電離圏シンチレーションと下層からの大気波動との関係



白線の円は信楽とダーウィンの全天カメラの視野。

S4 指数をウェーブレット解析した結果、シンチ レーションの発生には下層から伝播してくる周期 2 日以上の PW が関与していることが分かった。 このことは、赤道対流圏擾乱の指標となる Tbb の ウェーブレット解析からも支持される。

(3) 赤道付近の熱圏に存在する大気波動の様相 を知るために KUGCM を用いて数値シミュレー ションを行った結果、長周期の PW やケルビン波 は高度約 120 km 以上には伝播しないが、短周期 の AGW はこの高度を超えても存在することが分 かった。AGW により熱圏内に 100 ~ 1,000 km の スケールを持つ東西風の構造が作られ、これが東 へ約 100 m/s で移動する。このような東西風の振 る舞いは日没付近でのバブルの生成や、生成後の 東への移動と密接に関係していると思われる。

(4) 上述のように、バブルが存在する高度まで PW やケルビン波は伝播できない。これらの大気 波動によって E 層高度に作られる電場が地球磁 力線に沿って F 層高度に伝わるとすると、PW や ケルビン波の影響がシンチレーション(バブル)の 活動に現れることになる。

以上、下層から伝播してくる AGW や PW が 赤道電離圏の電気力学過程に関与していることは 疑いないと考えられるが、中性大気波動とプラズ マとの詳細な相互作用過程や AGW によるバブル 生成のトリガー過程の解明などについてさらなる 研究が必要である。また、上述のような数値シ ミュレーションを更に発展させて、中性大気とプ

最後に、GPS シンチレーションの最新データは 大塚雄一氏(名古屋大学太陽地球環境研究所)か

ラズマ過程を融合させたシミュレーションが今後

ら、シミュレーションデータは三好勉信氏(九州 大学大学院理学研究院)から提供された。感謝し ます。

参考文献

重要になる。

- 1 M. A. Abdu, "Outstanding Problems in the Equatorial Ionosphere-Thermosphere Electrodynamics Relevant to Spread F", Journal of Atmospheric and Solar-Terrestrial Physics, Vol.63, pp.869-884, 2001.
- 2 J. Röttger, "Travelling Disturbances in the Equatorial lonosphere and Their Association with Penetrative Cumulus Convection", Journal of Atmospheric and Solar-Terrestrial Physics, Vol.39, pp.987-998, 1977.
- 3 J. Rötger, "Equatorial Spread-F by Electric Fields and Atmospheric Gravity Waves Generated by Thunderstorms", Journal of Atmospheric and Solar-Terrestrial Physics, Vol.43, pp.453-462, 1981.
- 4 M. C. Kelley, M. F. Larsen, C. LaHoz and J. P. McClure, "Gravity Wave Initiation of Equatorial Spread F: A Case Study", Journal of Geophysical Research, Vol.86, pp.9087-9100, 1981.
- 5 S. Singh, F. S. Johnson and R. A. Power, "Gravity Wave Seeding of Equatorial Plasma Bubbles", Journal of Geophysical Research, Vol.112, pp.7399-7410, 1997.
- 6 C. S. Lin, T. J. Immel, H. C. Yeh, S. B. Mende and J. L. Burch, "Simultaneous Observations of Equatorial Plasma Depletion by IMAGE and ROCSAT-1 Satellites", Journal of Geophysical Research, Vol.110, A06304, doi:10.1029/2004JA010774, 2005.
- 7 R.T. Tsunoda, "On the Enigma of Day-to-Day Variability in the Equatorial Spread F", Geophysical Research Letters, Vol.32, L08103, doi:10.1029/2005GL022512, 2005.
- 8 T. Ogawa, E. Sagawa, Y. Otsuka, K. Shiokawa, T. J. Immel, S. B. Mende and P. Wilkinson, "Simultaneous Ground- and Satellite-Based Airglow Observations of Geomagnetic Conjugate Plasma Bubbles in the Equatorial Anomaly", Earth Planets Space, Vol.57, pp.385-392, 2005.
- 9 T. Ogawa, T., Y. Otsuka, K. Shiokawa, A. Saito and M. Nishioka, "Ionospheric Disturbances Over Indonesia and Their Possible Association With Atmospheric Gravity Waves From the Troposphere", Journal of the Meteorological Society of Japan, Vol.84A, pp.327-342, 2006.
- 10 H. Takahashi, L. M. Lima, C. W. Wrasse, M. A. Abdu, I. S. Batista, D. Gobbi, R. A. Buriti and P. P. Batista, "Evidence on 2-4 Day Oscillations of the Equatorial lonosphere h'F and Mesospheric Airglow Emissions", Geophysical Research Letters, Vol.32, L12102, doi:10.1029/2004GL022318, 2005.
- 11 M. A. Abdu, P. P. Batista, I. S. Batista, C. G. M. Brum, A. J. Carrasco and B. W. Reinisch, "Planetary Wave Oscillations in Mesospheric Winds, Equatorial Evening Prereversal Electric Field and Spread F", Geophysical Research Letters, Vol. 33, L07107, doi:10.1029/2005GL024837, 2006.
- 12 J. Laštovička, "Forcing of the lonosphere by Waves From Below", Journal of Atmospheric and Solar-Terrestrial Physics, Vol.68, pp.479-497, 2006.
- 13 T. Ogawa, T., Y. Miyoshi, Y. Otsuka, T. Nakamura and K. Shiokawa, "Equatorial GPS lonospheric Scintillations Over Kototabang, Indonesia and Their Relation to Atmospheric Waves From Below", Earth Planets Space, Vol.61, pp.397-410, 2009.

NICT 401

- 14 Y. Otsuka, Y., K. Shiokawa and T. Ogawa, "Equatorial lonospheric Scintillations and Zonal Irregularity Drifts Observed With Closely-Spaced GPS Receivers in Indonesia", Journal of the Meteorological Society of Japan, Vol.84A, pp.343-351, 2006.
- 15 L. C. Gentile, W. J. Burke and F. J. Rich, "A Global Climatology for Equatorial Plasma Bubbles in the Topside Ionosphere", Annales Geophysicae, Vol.24, pp.163-172, 2006.
- 16 J. M. Forbes, "Planetary Waves in the Thermosphere-Ionosphere System", Journal of Geomagnetism and Geoelectricity, Vol.48, pp.91-98, 1996.
- 17 Y. Miyoshi and H. Fujiwara, "Excitation Mechanism of Intraseasonal Oscillation in the Equatorial Mesosphere and Lower Thermosphere", Journal of Geophysical Research, Vol.111, D14108, doi:10.1029/2005JD006993, 2006.
- 18 Y. Miyoshi and H. Fujiwara, "Gravity Waves in the Thermosphere Simulated by a General Circulation Model", Journal of Geophysical Research, Vol.113, D01101, doi: 10.1029/2007JD008874, 2008.
- **19** D. T. Farley, E. Bonelli, B. G. Fejer and M. F. Larsen, "The Prereversal of the Zonal Electric Field in the Equatorial Ionosphere", Journal of Geophysical Research, Vol.91, pp.13,723-13,728, 1986.
- 20 S. Prakash, "Production of Electric Field Perturbations by Gravity Wave Winds in the E Region Suitable for Initiating Equatorial Spread F", Journal of Geophysical Research, Vol.104, pp.10,051-10,069, 1999.



*がただい。 電磁波計測研究センター環境情報セン シング・ネットワークグループ客員研