# 赤道大気レーダーで昼間に観測された高度 150km の沿磁力線不規則構造の統計解析

水谷徳仁<sup>1</sup>、大塚雄一<sup>1</sup>、塩川和夫<sup>1</sup>、横山竜宏<sup>2</sup>、山本衛<sup>3</sup>、A. K., Patra<sup>4</sup>、丸山隆<sup>5</sup>、石井守<sup>5</sup> 1. 名大 STE 研 2. コーネル大 3. 京大 RISH 4. NARL 5. NICT

### 1. 背景

高度 150km 沿磁力線不規則構造(150kmFAI エコー)とは、 高度 130km から 170km 付近に出現し、日中に観測される 電離圏エコーである。150kmFAI エコーはヒカマルカ (ペル ー、磁気伏角:0度、磁気緯度:0.9度 N)のレーダー(送 信周波数(他のレーダーの記述でも同じ):50MHz)で最初 に観測された[Balsley, 1964]。図1のように、150kmFAI エコーの特徴として、発生高度が午前中は時間とともに下降 し、正午頃に最低になった後、午後は上昇していることがあ げられる。このように、エコー強度の時間・高度断面図にお いて、150kmFAI エコーはネックレスの形状に似ているとい



図 1 ヒカマルカで観測された高度
 150km 沿磁力線不規則構造強度のレンジ・時間断面 [Fawcett, 1999]

うことから、ネックレスエコーと呼ばれることもある。ヒカマルカの観測以来、150kmFAI エコーは ポンペイ(ミクロネシア、磁気伏角:0.5 度、磁気緯度:0.3 度 N)のレーダー(50MHz)[Kudeki et al., 1998]、サン・ルイス(ブラジル、磁気伏角:2.6 度、磁気緯度:1.3 度 S)のレーダー(30MHz)[de Paula and Hysell, 2004]、コロゴ(コートジボワール、磁気伏角:4.0 度、磁気緯度:2.6 度 S)の HF レーダー[Blanc, 1996]のように磁気赤道付近のみで観測されており、磁気赤道域特有の現象であると 考えられていた。生成原因も磁気赤道を前提として考えられた[Tsunoda and Ecklund, 2004]。しかし、 近年、磁気赤道から離れたガダンキ(インド、磁気伏角:12.5 度、磁気緯度 6.4 度 N)のレーダー(53MHz) [Choudhary et al., 2004]やコトタバン(インドネシア、磁気伏角: -21.2 度、磁気緯度 10.4 度 S)の赤 道大気レーダー(47MHz)[Patra et al., 2008]でも 150kmFAI エコーが観測されることがわかった。ま た台湾(磁気伏角 35 度 N、磁気緯度 13.3 度 N)にあるチュンリーレーダー(52MHz)、でも 150kmFAI エコーは観測されている[Chu, private communication 2004]。表 1 に 150kmFAI エコーの観測地点と それぞれの地点の磁気緯度・磁気伏角をまとめる。磁気赤道から離れた場所で観測されたことにより、 従来考えられていた生成原因を見直す必要が生じた。本研究ではインドネシア・コトタバンにある赤 道大気レーダー(Equatorial Atmosphere Radar; EAR)で観測される 150kmFAI エコーの統計解析を行 った。今回の発表では、発生頻度、ドリフト速度の統計解析結果について述べる。

観測場所【地理座標】	磁気緯度	磁気伏角
ヒカマルカ (ペルー) [11.9°S,76°W]	$0.9^{\circ}\mathrm{N}$	$1.3^{\circ}$
ポンペイ(ミクロネシア) [7.0°N,158.2°E]	0.3°N	$0.5^{\circ}$
サン・ルイス(ブラジル)[2.3°S,44.2°W]	$1.3^{\circ}\mathrm{S}$	$2.6^{\circ}$
コロゴ (コートジボワール) [9.4°S,5.6°E]	$2.6^{\circ}\mathrm{S}$	$4.0^{\circ}$
ガダンキ(インド)[13.5°N,79.2°E]	$6.4^{\circ}N$	$12.5^{\circ}$
コトタバン(インドネシア)[0.2°S,100.3°E]	$10.4^{\circ}\mathrm{S}$	$-21.2^{\circ}$
チュンリー(台湾)[24.6°N, 121.0°E]	13.3°N	$35.0^{\circ}$

### 表1 これまでに昼間の高度 150km 沿磁力線不規則構造が観測された場所・磁気緯度・磁気伏角

### 2. 観測

EAR は 3 素子八木アンテナ 560 本で構成されており、略円式アクティブ・フェーズド・アレイ方 式である。送信周波数は 47MHz、送信尖頭出力は 100kW である[Fukao et al., 2003]。今回の観測 では、レンジ分解能 1.2km、時間分解能は 2007 年 8 月が 465 秒、2008 年 2 月が 82 秒、2008 年 2 月を除く 2007 年 9 月から 2009 年 10 月までが 344 秒である。ビーム方向は、高度 150km において 磁力線に直交する 8 つの方向にレーダー・ビームを向けた。ビーム方向の方位角、天頂角はそれぞれ、 2007 年 8 月 10 日から 12 日は(120 度, 37.6 度)、(180 度, 21.2 度)、(240 度, 38.8 度)の 3 方向、 2007 年 8 月 22 日から 28 日は(165 度, 21.8 度)、(180 度, 21.2 度)、(195 度, 21.9 度)の 3 方向、 2008 年 2 月は(150 度, 24.0 度)、(165 度, 21.8 度)、(180 度, 21.2 度)、(195 度, 21.9 度)の 4 方 向、2008 年 2 月を除く 2007 年 9 月から 2009 年 10 月までは(135 度, 28.5 度)、(150 度, 24.0 度)、 (165 度, 21.8 度)、(180 度, 21.2 度)、(195 度, 21.9 度)の 4 方 向、2008 年 2 月を除く 2007 年 9 月から 2009 年 10 月までは(135 度, 24.3 度)、(225 度, 29.2 度)、 (240 度, 38.8 度)の 8 方向の観測となっている。

### 結果及び考察

### 3.1 150kmFAI エコーの発生頻度

EAR によって観測された高度 150km 沿磁力線不規則構造 (150kmFAI エコー)の発生頻度につい て述べる。観測期間は 2007 年 8 月から 2009 年 10 月である。表 2 に EAR で 150kmFAI エコーの 観測が行われた日を示す。赤字で示した日は、150kmFAI エコーが観測された日である。毎月 1 週間 程度 150kmFAI エコーの観測が行われているが、EAR のメンテナンスのために、2008 年 1 月、2009 年 1 月~3 月は観測が行われていない。また、2008 年 2 月は 1 日のみの観測となっている。観測日 数は 129 日、そのうち 150kmFAI エコーが観測されたのは 90 日である。

2007 年 8 月から 2009 年 10 月までの観測データを基に求めた月別の 150kmFAI エコー発生頻度 のグラフを図 2 に示す。図 2 より、150kmFAI エコーの観測が行われていない 1 月と 1 回しか観測 が行われていない 2 月を除くと、3 月、4 月は発生頻度が 30%以下で、5~12 月では 60%以上であ ることがわかる。このことから、150kmFAI エコーの発生頻度には弱い季節依存性があると言える。



図2 コトタバンにおける 150kmFAI エコーの月別発生頻度(観測期間 2007 年 8 月~2009 年 10 月)

# 表 2 EAR によって高度 150kmFAI エコーの観測が行われた日(2007 年 8 月~2008 年 9 月) (□は 150kmFAI エコーが観測された日を示している。)

2007年8月	<b>10</b> , 11, <b>12</b> , <b>22</b> , <b>24</b> , <b>25</b> , <b>26</b> , 27, 28 日	
9月	6, 19, <b>20</b> , 21, 22, 23 日	
10 月	10, 11, 12, 13, 14, 15, 16 日	
11 月	<b>19</b> , <b>20</b> , 21, <b>22</b> , <b>23</b> , <b>24</b> , <b>25</b> , <b>26</b> , 27 日	
12 月	12, 13, <b>14</b> , <b>15</b> , <b>16</b> , <b>17</b> , 18 日	
2008年1月	EAR のメンテナンスのため観測なし	
2 月	<b>2</b> 日	
3 月	5, 6, 7, 8, 9, 10 日	
4 月	4, 5, 6, 7, 8, 9, 10 日	
5 月	3, 4, 5, 6, 7 日	
6月	2, 3, <b>4, 5, 6</b> 日	
7 月	1, 2, 3, 4, 5, 30, 31 日	
8月	1, 2, 3, 4 日	
9月	<b>19, 20, 21, 22, 23, 24,</b> 25, 26 ∃	
10 月	27, <b>28</b> , <b>29</b> , <b>30</b> 日	
11 月	<b>26, 27, 28, 29, 30</b> 日	
12 月	1, 23, 24, 25, 26, 27, 28 日	
2009年1月	EAR のメンテナンスのため観測なし	
2 月	EAR のメンテナンスのため観測なし	
3 月	EAR のメンテナンスのため観測なし	
4月	28, 29, 30 日	
5 月	21, 22, 23, 24, 25, 26 日	
6月	<b>21, 22, 23, 24, 25</b> 日	
7 月	<b>20</b> , <b>21</b> , <b>22</b> , <b>23</b> , 24 ⊟	
8月	18, 19, 20, 21 日	
9月	17, 18, 19, 20, 21 日	
10 月	<b>20, 21, 22,</b> 23 日	

## 3.2 ドリフト速度

## 3.2.1 解析手法

3.2 節では高度 150km 沿磁力線不規則構造(150kmFAI エコー)のドリフト速度の統計解析 結果について述べる。150kmFAI エコーのドリフト速度の解析には、2007 年 8 月~2009 年 9 月までに赤道大気レーダーによって観測された 150kmFAI エコーのドップラー速度データを用 いた。9時 LT~15時 LT まで 1 時間ごとに平均した。また、Scherliess and Fejer [1999]の F 領域の鉛直ドリフトの経験モデルと比較するために、磁力線直交・上/南向きでは 5 月~8 月、 3,4,9,10月、11月~2月と3つの季節に分けて平均した。東西方向では2003年~2005年のヒ カマルカの東西ドリフト[Fejer, Private Communication 2010]と比較するために、5月~8月、 3,4月、9,10月、11月~2月の4つの季節に分けて平均した。150kmFAIエコーの判別は、エ コー強度の時間・高度断面図から SN 比のクライテリアを-3dB とし、目視で150kmFAIエコー の有無を判別した。

まずはその解析手法について述べる。150kmFAIエコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度は、方位角 180 度のビーム方向のみを用いて解析を行った。150kmFAIエコーの東西ドリフト速度には、最大 8 方向のビーム方向のうちの方位角 165 度と方位角 195 度の 2 つのビーム方向を用いて解析を行った。方位角 165 度、方位角 195 度のビーム方向がどちらも観測を行っていない場合、または片方だけが観測を行っていない場合は欠測とした。図 3 で、V は実際のプラズマドリフト速度、V<sub>165</sub>0はビーム方向が方位角 165 度の視線方向のドップラー速度、V<sub>195</sub>0はビーム方向が方位角 165 度のビーム方向が方位角 165 度のビーム方向の東西 FAI ドリフト速度、v<sub>y165</sub>0 は方位角 165 度のビーム方向の磁力線直交・上/南向き FAI ドリフト速度を表している。同様にv<sub>x195</sub>0 は方位角 195 度のビーム方向の東西 FAI ドリフト速度、V<sub>195</sub>0 は次式で表される。

$$V_{165^{\circ}} = -V_{x165^{\circ}} \sin 15^{\circ} + V_{y165^{\circ}} \cos 15^{\circ}$$
(4.1)

$$V_{195^{\circ}} = v_{x195^{\circ}} \sin 15^{\circ} + v_{y195^{\circ}} \cos 15^{\circ}$$
(4.2)

ここでv<sub>x165</sub>° = v<sub>x195</sub>° = v<sub>x</sub>、v<sub>y165</sub>° = v<sub>y195</sub>° = v<sub>y</sub>のように、方位角 165 度と 195 度のビームで観 測している範囲において FAI ドリフトが一様であると仮定すると、(4.1)式、(4.2)式から東西 FAI ドリフト速度v<sub>x</sub>、南北 FAI ドリフト速度v<sub>v</sub>が求まる。

$$v_{\rm x} = \frac{V_{195^0} - V_{165^0}}{2\sin 15^0} \tag{4.3}$$

$$v_{y} = \frac{V_{195^{0}} + V_{165^{0}}}{2\cos 15^{0}} \tag{4.4}$$



図 3 方位角 165 度のビームと方位角 195 度のビームの視線方 向速度成分と東西成分、磁力線直交上/南向き成分を表した図

### 3.2.2 磁力線直交・上/南向きドリフト速度

150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度の結果を図 4 に示す。左のグラフ が 11~2月、真ん中のグラフが 3,4,9,10月、右のグラフが 5~8月である。横軸は地方時、縦 軸は磁力線直交・上/南向きドリフト速度である。速度は、正の値が磁力線直交・上/南向き である。赤線が 150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度である。黒線は 150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度の標準偏差を示している。また、当 研究では 150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度と Scherliess and Fejer [1999]のF領域鉛直プラズマドリフト速度の経験モデルとを比較した。図4の青線がScherliess and Fejer [1999]のF領域鉛直プラズマドリフト速度の経験モデルである。Scherliess and Fejer [1999]の F 領域鉛直プラズマドリフト速度の経験モデルでは、鉛直ドリフト速度は、日、地理 経度、F10.7、地方時の関数として与えられる。そこで、地理経度をコトタバンの経度である東 経 100.32 度とし、F10.7 を太陽活動の極小期に相当する 70 に設定した。図 4 より、3, 4, 9, 10 月では 150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度、F 領域鉛直プラズマドリフ トの経験モデルとも、午前中速度が大きくなり、午後にかけて減少するという日変化の傾向、 また値ともほぼ一致していることが見て取れる。11~2月、5~8月に関しては、150kmFAIエ コーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度が F 領域鉛直プラズマドリフトの経験モデルより も値が小さくなっていることが見て取れる。しかし、概ね 150kmFAI エコーの磁力線直交・上 / 南向きドリフト速度の標準偏差の範囲内に F 領域鉛直プラズマドリフトの経験モデルの値が あることがわかる。このことから、11~2月、5~8月も150kmFAIエコーの磁力線直交・上/ 南向きドリフト速度と F 領域鉛直プラズマドリフトの経験モデルはほぼ一致していると言える。 よって、全ての季節で 150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度と F 領域鉛直 プラズマドリフトの経験モデルがほぼ一致していることがわかった。以上より、150kmFAIエ コーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度は F 領域の E×B ドリフトと一致することがわか った。



# →高度150km沿磁力線不規則構造の鉛直ドリフト速度

→ F領域鉛直プラズマドリフト速度の経験モデル[Scherliess and Fejer, 1999]

図 4 コトタバンにおける 150kmFAI エコーの磁力線直交上向き・南向きドリフ ト速度と F 領域の鉛直 E×B ドリフトの経験モデル[Scherliess and Fejer, 1999] 次に、インドのガダンキのレーダーで観測された 150kmFAI エコーと比較した結果を示す [Patra, private communication 2009]。図5はガダンキとコトタバンで150kmFAI エコーの観 測が行われた 2008 年 7 月 1~5 日、2009 年 6 月 23~25 日、2009 年 7 月 23 日の150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフト速度の15 分平均のプロットである。星印がコトタバ ン、白丸がガダンキである。図5より、コトタバンとガダンキの磁力線直交・上/南向きドリ フト速度は、午後にかけて速度が低くなっていくという日変化の傾向が一致していることが見 て取れる。また、値もほぼ一緒である。以上より、コトタバンの150kmFAI エコーの磁力線直 交・上/南向きドリフト速度とガダンキの150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフ ト速度はほぼ一致している。よって、東南アジア域のF領域のE×Bドリフトが東南アジア域 の150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフトと一致する、また南アジア域のF領域 のE×Bドリフトが南アジア域の150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向きドリフトと一致 する、というような狭い領域に限られた現象ではなく、南アジア域から東南アジア域にかけて の広い範囲にわたるF領域のE×Bドリフトが、150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向き ドリフトと一致することがわかった。



図5 2008年7月1~5日、2009年6月23~25日、2009年7月23日のガダンキとコトタバンの150kmFAI エコーの磁力線直交上向き・南向きドリフト速度の15分平均[Patra, private communication 2009]。

## 3.2.3 西向きドリフト速度

コトタバンの赤道大気レーダーによる 150kmFAI エコーの観測で、2007 年 8 月~2009 年 9 月に得られたデータを用いて 150kmFAI エコーの西向きドリフト速度の解析を行った。図 6 は 季節別の 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度のプロットである。左上の図が 9,10 月、右上が 3,4 月、左下が 5~8 月、右下が 11~2 月である。速度は負の値が西向きを示す。青線はヒカマ ルカの IS レーダーの観測による 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度で、2003 年~2005 年の 5 分毎の平均である[Fejer private communication, 2010]。赤線はコトタバンの 150kmFAI エコ ーの東西ドリフト速度の 1 時間平均である。図 6 より、3,4 月以外は、コトタバン及びヒカマル カにおいて、150kmFAI エコーの東西ドリフトの西向きの速度が午後に減少するという同様の日 変化の傾向を示すことがわかる。しかし、西向きの東西ドリフト速度の値はコトタバンよりもヒ カマルカの方が 10~30m/s 程度大きいことがわかる。



図 6 ヒカマルカとコトタバンの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度。横軸が地方時、縦軸が 東西ドリフト速度で、左上図が 9,10 月、右上図が 3,4 月、左下図が 5~8 月、右下図が 11~2 月 である。青線がヒカマルカの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度である。2003 年~2005 年の 平均である。赤線はコトタバンの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度の 1 時間平均である。

また、コトタバンの150kmFAIエコーの東西ドリフトとヒカマルカのF領域の東西ドリフト [Fejer et al., 1991]を比較した。その結果を図7に示す。ヒカマルカのF領域の東西ドリフトは、 1979年~1988年6月の間の観測のうち175日のデータを使用したものである。但し、1979年 と1982年~1983年は観測が行われていない。図7は横軸が地方時、縦軸が東向きドリフト速 度である。実線がヒカマルカにおけるF領域の東西ドリフト速度、点線がコトタバンの 150kmFAIエコーの東西ドリフト速度である。青線が11月~2月、赤線が3,4,9,10月、緑線 が5月~8月である。図7を見ると、午後にかけて西向きの速度が減少していくという日変化の 傾向はどの季節でも一致している。しかし、どの季節においてもヒカマルカのF領域の東西ドリ フトに比べてコトタバンの150kmFAIエコーの東西ドリフトが15m/s~40m/s小さくなってい ることがわかる。以上の値の違いはコトタバンの緯度とヒカマルカの緯度の違いが関係している と考えられるが、はっきりとした理由はわかっていない。



図 7 コトタバンの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度とヒカマルカの F 領域の東西ドリフト速度[Fejer et al., 1991]。横軸が地方時、縦軸が東西ドリフト速度で、実線がヒカマルカの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度、点線がヒカマルカの F 領域の東西ドリフト速度の 1 時 間平均である。青線が 11 月~2 月、赤線が 3, 4, 9, 10 月、緑線が 5 月~8 月である。

Chau and Woodman [2004]では、F 領域の東西ドリフトの速度とヒカマルカの 150kmFAI エ コーと F 領域の東西ドリフトの比較が行われ、本研究の結果と同じように、150kmFAI エコー のほうが F 領域の東西ドリフトよりも速度の値が小さくなるという結果が出ている。この値の差 について、Chau and Woodman [2004]では2つ理由を挙げている。1つ目は、E領域の東西風 の緯度変化が原因であるという理由である。この理由について、図8に図示した。昼間は Е層 で電場が生成され、磁力線に沿って電場は伝わると考えられるので、150kmFAIエコー、F層の 東西ドリフトは E 層で作られた電場により生成されると考えられる。図 8 より、ヒカマルカの 150kmFAI エコーとコトタバンの 150kmFAI エコーの電場生成領域には、緯度の違いがあるこ とがわかる。このため、コトタバンの 150kmFAI エコーとヒカマルカの 150kmFAI エコーの東 西ドリフト速度の値の違いは、E 領域の東西風の緯度変化が原因であるという理由は成立する。 しかし、コトタバンの 150kmFAI エコーの電場生成領域とヒカマルカの F 層ドリフトの電場生 成領域にはほとんど緯度の違いがない。よって、ヒカマルカのF層の東西ドリフト速度とコトタ バンの 150kmFAI エコーの東西ドリフトの速度の差は E 領域の東西風の緯度変化では説明でき ない。また、コトタバンの 150kmFAI エコーと、ヒカマルカの F 層のドリフトはほぼ同じ緯度 領域の電場生成領域から磁力線を伝わってきたと考えられることから、コトタバンの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度とヒカマルカの F 領域の東西ドリフト速度の差は、ヒカマルカの 150kmFAI エコーの東西ドリフト速度とヒカマルカの F 領域の東西ドリフト速度の差とほぼ変 わらないと考えられる。よって、この値の違いについては、150kmFAIエコーはメータースケー ル FAI の東西ドリフトを見ているのに対し、F領域のドリフトは背景のドリフトを見ているため、 コトタバンの 150kmFAI エコーとヒカマルカの F 領域の東西ドリフト速度の東西ドリフト速度 の値に違いが出る可能性も考えられる。また、Chau and Woodman [2004]で挙げられている理 由の2つ目は、高度150km付近では東西中性風の影響があり、150km付近で電場が生成され、 そのために、F領域と高度150kmではドリフト速度が異なるというものである。コトタバンの

150kmFAI エコーの東西ドリフト速度とヒカマルカの F 領域の東西ドリフト速度の比較、また ヒカマルカにおける F 領域の東西ドリフト速度とヒカマルカの 150kmFAI エコーの東西ドリフ ト速度の比較における値の違いの理由になると考えられる。



図8 150kmFAIエコーの東西ドリフト速度とF領域の東西ドリフト速度の値の違いがE領 域の東西風の緯度変化によるという Chau and Woodman [2004]の主張を示す南北断面図。

4. まとめ

2007 年 8 月から 2009 年 10 月までの期間に赤道大気レーダーによって観測された 150kmFAI エ コーのデータを統計解析した。その結果を下にまとめる。

- ① 150kmFAI エコーの発生頻度は、3 月、4 月は 30%以下、5 月~12 月は 60%以上という弱い季 節依存性があることがわかった。
- ② 磁力線直交・上/南向きドリフト速度は、F 領域の E×B ドリフトと一致することがわかった。 また、インド・ガダンキの結果とほぼ一致することから、南アジア域から東南アジア域にかけて の広い範囲にわたる F 領域の E×B ドリフトが、150kmFAI エコーの磁力線直交・上/南向き ドリフトと一致することがわかった。
- ③ 東西ドリフト速度は、ヒカマルカの 150kmFAI エコー、また F 領域の東西ドリフトと比較した 結果、西向きであることと、午後にかけて西向きの速度が減少していくという日変化の傾向は一 致することが分かったが、値はヒカマルカよりも小さくなることがわかった。
- 5. 参考文献
- [1] Balsley, B. B., Evidence of stratified echoing region at 150 km in the vicinity of magnetic equator during daylight hours, J. Geophys. Res., 69, 1925, 1964.
- [2] Blanc, E., B. Mercandalli, and E. Houngninou, Kilometric irregularities in the *E* and *F* regions of the daytime equatorial ionosphere observed by a high resolution HF radar, Geophys. Res. Lett., 23, 645, 1996.

- [3] Chau, J. L. and R. F. Woodman, Daytime vertical and zonal velocities from 150-km echoes: Their relevance to F-region dynamics, *Geophys. Res. Lett.*, 31, L17801, doi:10.1029/2004GL020800, 2004.
- [4] Choudhary, R. K., J.-P. St.-Maurice, and K. K. Mahajan, Observation of coherent echoes with narrow spectra near 150 km altitude during daytime away from the dip equator, Geophys. Res. Lett., 31, L19801, doi: 10.1029/2004GL020299, 2004.
- [5] de Paula, E. R., and D. L. Hysell, The Sao Luis 30 MHz coherent scatter ionospheric radar: System description and initial results, Radio Sci., 39, RS1014, doi:10.1029/2003RS002914, 2004.
- [6] Fawcett, C., An investigation of equatorial 150-km irregularities, Ph.D. thesis, Univ. of Illinois at Urbana-Champaign, 1999.
- [7] Fejer, B. G., E. R., de Paula, S. A., Gonzalez, and R. F., Woodman, Average vertical and zonal F region plasma drifts over Jicamarca, J. Geophys. Res., 96, 13,901, 1991
- [8] Fukao, S., H. Hashiguchi, M. Yamamoto, T. Tsuda, T. Nakamura, and M. K. Yamamoto, T. Sato, M. Hagio, and Y. Yabugaki, The Equatorial Atmosphere Radar (EAR): System description and first results, Radio Sci., 38(3), 1053, doi:10.1029/2002RS002767, 2003.
- [9] Kudeki, E., C. D. Fawcett, W. L. Ecklund, P. E. Johnston, and S. J. Franke, Equatorial 150-km irregularities observed at Pohnpei, Geophys. Res. Lett., 25, 4097, 1998.
- [10] Patra, A. K., T. Yokoyama, Y. Otsuka, and M. Yamamoto, Daytime 150-km echoes observed with the Equatorial Atmosphere Radar in Indonesia: First results, Geophys. Res. Lett., 35, L06810, doi:10.1029/2007GL033130, 2008.
- [11] Scherliess, L. and B. G. Fejer, Radar and satellite global equatorial F region vertical drift model, J. Geophys. Res., 104, 6829, 1999.
- [12] Tsunoda, R. T., and W. L. Ecklund, On a summer maximum in the occurrence frequency of 150 km (F1) radar echoes over Pohnpei, Geophys. Res. Lett., 31, L06810, doi:10.1029/2003GL018704, 2004.