SuperDARN北海道-陸別HFレーダーで観測された サブオーロラ帯高速流の発生特性

名古屋大学STE研 永野 浩貴, 西谷 望, 堀 智昭

SAPS

SAPS (Sub-Auroral Polarization Stream)^{[1] Foster, J. C., and H. B. Vo., 2002.} サブオーロラ帯に生じる西向きプラズマ流

SAPS中の狭い範囲の速度の速い部分 SAID(Sub-Auroral Ion Drift)^{[2] Spiro et al., 1979.} • PJ(Polarization Jet)^{[3]Galperin et al., 1973.}

先行研究

 $\mathsf{K}_{10^{\circ}}$ ・発生するMLTによって発生緯度、速度の分布が変わる^[1] ・IMFの南向き成分が強くなると速度が速くなる[4]Oksavik et al.,200kf ur

•<u>Dst指数が強くなると発生緯度が低下する[5]Kataoka et al.,2009.</u>

地磁気擾乱時に低緯度までSAPSが広がったときのデータが少ない 速度の範囲や発生条件に関して未解明の部分がある



(m/s)

速度

(m⁻³)

og10 Ne

予

 10^{2}

(eV)

汕

SAPS

SAPS (Sub-Auroral Polarization Stream)^{[1] Foster, J. C., and H. B. Vo., 2002.} サブオーロラ帯に生じる西向きプラズマ流

SAPS中の狭い範囲の速度の速い部分 • SAID(Sub-Auroral Ion Drift)^{[2] Spiro et al.,1979.} • PJ(Polarization Jet)^{[3]Galperin et al.,1973.}

先行研究

- ・<u>発生するMLTによって発生緯度、速度の分布が変わる[1]</u>
- IMFの南向き成分が強くなると速度が速くなる[4]Oksavik et al.,2005.
- ・Dst指数が強くなると発生緯度が低下する[5]Kataoka et al.,2009.

地磁気擾乱時に低緯度までSAPSが広がったときのデータが少ない 速度の範囲や発生条件に関して未解明の部分がある





SAPS

SAPS (Sub-Auroral Polarization Stream)^{[1] Foster, J. C., and H. B. Vo., 2002.} サブオーロラ帯に生じる西向きプラズマ流

SAPS中の狭い範囲の速度の速い部分 • SAID(Sub-Auroral Ion Drift)^{[2] Spiro et al.,1979.} • PJ(Polarization Jet)^{[3]Galperin et al.,1973.}

先行研究

・<u>発生するMLTによって発生緯度、速度の分布が変わる[1]</u>
・<u>IMFの南向き成分が強くなると速度が速くなる</u>[4]Oksavik et al.,2005.
・<u>Dst指数が強くなると発生緯度が低下する</u>[5]Kataoka et al.,2009.



図4^[5] Dst指数とSAPS発生緯度

地磁気擾乱時に低緯度までSAPSが広がったときのデータが少ない 速度の範囲や発生条件に関して未解明の部分がある



・従来のレーダー →中緯度~極域の観測 ・北海道-陸別HFレーダー →従来のものよりも低緯度側の観測 磁気緯度 36.46°,磁気経度 -145.34° 電離圏の密度変動によって電波が後方散乱 されるブラッグ散乱を観測しドップラー効果か らドップラー速度を得る 電離圏の対流速度を同定 k_I(VHF) FFHH I-IIII 1111 1111 KI(VHF) THI 11 1 図4 HFレーダーの観測原理



目的



SAPSの速度による緯度依存性の変化を調査

サブオーロラ帯西向きプラズマ対流について61日分のイベントから623点のデータを解析し サブオーロラ帯西向きプラズマ対流の発生緯度を縦軸に、SYM-HとAL指数を横軸にとり いつ、どこで、どういう状況で発生したかをまとめる。 その結果、速度により2種類の異なる性質を持つデータが見いだされたためその閾値を明 らかにする。 また、より広義のプラズマ対流について調べるため期間、速度範囲、緯度を先行研究より 広くとる。





SAPSと思われるイベントを同定 付近を周回しているNOAA衛星によって得た TEDから電子の振込の確認しサブオーロラ帯の区別 30分毎に西向きのフローの速度、緯度、SYM-H AL指数を取得 202 SuperDARN Hokkaido radar 180 E 135 E



Wang et al., 2008.



70

L∆ main

× late main

¥ong et ol. (2008)



















22-1























→ dst<-75 ← dst<-75







まとめ



これまでの研究より期間、速度、磁気緯度の範囲を大きくとり SAPS(西向きプラズマ対流)とSYM-H,AL指数の依存性を調査

- ・<u>速度150~200m/s付近を閾値としてサブオーロラ帯西向きプラズマ対流の</u> 特性が異なるということが見出された。
- ✓ 閾値より速いものはSAPSに見られるSYM-Hと緯度の依存性が得られた
- ✓ 閾値以下のものはSYM-Hと緯度に関連性が見られなかった
- ✓ AL指数と発生緯度にも相関が見られた

SAPS発生メカニズムを明らかにする上での手がかり



下限の物理的仕組みの調査

✓ SAPSとパラメータの時間差による関係性の調査
✓ 速度、緯度と発生特性のより詳細な関係の確認

<u>・フェーズによる依存性の違いの確認</u>

✓ 今回のデータをフェーズごとに区分し相関を調査する

AL指数と発生緯度の関係性の調査

