

EISCAT_3D: 次世代欧州非干渉散乱レーダー計画

宮岡 宏¹⁾、野澤悟徳²⁾、小川泰信¹⁾、大山伸一郎²⁾、 藤井良一³⁾、佐藤夏雄¹⁾

1):国立極地研究所、2):名古屋大学太陽地球環境研究所、3):名古屋大学

EISCATレーダーシステム構成



Tromsø VHF radar (224 MHz) 1988年~



サブオーロラ帯~オーロラ帯の観測

Kiruna- Sodanklyä- Tromsø (KST) UHF radar (931 MHz) 1981年~



カスプ領域~極冠域の観測 EISCAT Svalbard radar (ESR) (500 MHz) 32m アンテナ: 1996年~,42m アンテナ: 1999年~

EISCATレーダー設置場所



KST Radars







三局方式による観測 (EISCAT KST UHFレーダー)



 $E = -v \times B$ *E*:電場 v:イオン速度 **B**:磁場

3次元イオン速度を導出 →電離圏電場を精度良く 導出可能。

EISCAT本部より

観測できる物理量

<u>直接検出可能な物理量</u>: 高度約80kmから約1800kmの ・電子密度 ・電子温度 ・イオン温度・イオン速度(視線方向) KST UHF レーダーによる3局方式の観測から ・イオンの3次元速度ベクトル

<u>モデル等を用いて2次的に導出可能な物理量</u>:

- ·中性風速度
- ·電気伝導度/電場
- ·電離圏電流

様々な時間分解能、高度分解能による解析が可能。

EISCAT 3D計画の背景

★キルナ、ソダンキラの周波数保護が2010年3月で終了 ★トロムソの送信周波数ライセンスも2013年まで ★アンテナ設備の老朽化(駆動系、送信機) ★ 運用省力化(無人化)・連続化のニーズ ★ 観測性能アップ(時間・空間分解能)のニーズ →次世代型高機能レーダーによる新たな展開が不可欠 → EU予算によるDesign Study、ESFRI *roadmapに採択 ESFRI: European Strategy Forum on Research Infrastructures

The system recommended by the EISCAT_3D Design Study (1)

レーダー配置案(tentative model)



The system recommended by the EISCAT_3D Design Study (2)



(The Final Report of the EISCAT_3D Design Study, 2009)

送・受信局(コア)

- 視野角: FWHM~0.46°(現UHFレーダー 0.5°)
- 周波数: 220-250 MHz(波長1.2-1.36 m)
- 出力: > 100 GW m²(現VHFより1桁大きく)

受信局(リモート)

- 8000本のアンテナで構成
- 送・受信局から東、南方向に約110 km, 250 kmの
 距離に設置

データ

- 一時的に各サイトに保存できる量: 100 TB
- 1000 TB (1 PB)のアーカイブを送・受信局に設置

EISCAT_3D は中心となるデータ及びオペレーションセン ターを持つ。できれば学術研究機関のそばに設置。



EISCAT 3D Core array



Figure 8.2.2: Illustrating how the 3D Core array can be built up from close-packed 49-element subgroups, each of which can be regarded as composed of seven 7-element hexagonal cells. The Figure shows a top view of a 343-element, approximately 18-m diameter array group, formed from seven subgroups (outlined in red). Each sub-group is served by a common, approx. 2-m by 2-m equipment container (indicated by a blue square at the centre of each sub-group) containing all RF, signal processing and control and monitoring electronics.

(The Final Report of the EISCAT_3D Design Study, 2009)

2.0 x 2.0 x 2.8 m のコンテナ の上にアンテナアレイを設置

六角形のセルによる階層構造 (7,49,343,2401,16807)

セル間の距離:6.2m(4.9λ)

49-element cell -> Interferometry application (高度100kmで最高20mの 空間分解能を想定)



How large does the Core have to be to meet the original performance demands ?

Table 3: Parameters of some $\lambda = 1.27$ m (f = 236 MHz) phased arrays. Equilateral grid geometry, Inter-element distance = 0.7 λ , transmitter power 600 W / element

Array #	Beam FWHM	Number of	Array diameter	Power-aperture	Notes
	[deg]	elements	[m]	product [GW m ²]	
1	3.0	1009	29.6	0.4	1
2	2.0	2270	44.4	2.1	4
3	1.2 x 1.7			2.4	2
4	1.5	4036	59.2	6.7	
5	0.6 x 1.7			9.8	3
6	1.25	5811	71.0	13.8	
7	1.0	9080	88.8	33.7	
8	0.75	16142	118.4	106.6	
9	0.5	36320	177.6	539.8	4

Note 1: Minimum size phased array, comparable to the ESR Phase 1 system

Note 2: EISCAT VHF, Mode 2 (dual beam, power-aperture product per beam)

- Note 3: EISCAT VHF, Mode 1 (full antenna, single beam, 2.4 MW)
- Note 4: Cf. the EISCAT UHF (32 m parabolic dish, $\theta = 0.6^{\circ}$, 2 MW @ 928 MHz), whose power-aperture product is only 1.1 MW m²

Array # 8 (16K elements) has close to 10 x the power-aperture product of the EI VHF...

(The Final Report of the EISCAT_3D Design Study, 2009)

EISCAT_3D Design targets and Central Core Layout

Radar field-of-view (FOW)

The beam generated by the central core transmit/receive antenna array will be steerable out to a maximum zenith angle of $\approx 40^\circ$ in all azimuth directions. At 300 km altitude, the radius of the resulting field-of-view is approximately 200 km. In the N-S plane this corresponds to a latitudinal coverage of \pm 1.80° relative to the transmitter site.

The antenna arrays at the 3-D receiving facilities will be arranged to permit tri-static observations to be made throughout the central core FOW at all altitudes up to 800 km.

Beam steering

It will be possible to steer the beam from the central core TX/RX antenna array into any one of > 12000 discrete pointing directions. regularly distributed over its FOW and separated by on ave 0.625° in each of two orthogonal planes. The beam steering: will operate on a < 500 µs timescale. The scen

2.10 Transmitter parameters

Centre frequency:	between 220 – 250 MHz, subject to allocation
Peak output power:	≥2 MW
Instantaneous -1 dB power bandwidth:	≥5 MHz
Pulse length:	0.5–2000 μs
Pulse repetition frequency:	0–3000 Hz
Modulation:	Arbitrary waveforms, limited only by power bandwidth

2.11 Receiver parameters

Centre frequency: Instantaneous bandwidth: Overall noise temperature: Spurious-free dynamic range matching the transmitter centre frequency ±15 MHz ≤50 K referenced to input terminals ≥70 dB

Central core parameters: instrumented	First phase	Fully
Number of elements:	16 K	30 K
Diameter [wavelengths]:	87	116
Element separation [wl]:	0.6	0.6
P x A [GW m ⁻²]:	91	295
One-way Half Power BW [degre	es]: 0.62	0.46

Cf. the EISCAT VHF system in Mode 1 (full antenna, 3 MW):

 $P x A = 2.4 GW m^{-2}$, HPBW = 0.6 x 1.7 degrees

2.12 Sensor performance in incoherent scatter mode

The parameters of the different subsystems will be chosen such that, for each of the measurement scenarios tabulated below, the radar will generate estimates of incoherently scattered signal power (or equivalently, uncorrected electron density) with statistical accuracies of better than 10 % in the specified integration times:

Altitude [km]	Electron density [m ⁻³]	T _e /T _i	lon composition	Height resolution [m]	Integration time [seconds]
80	1 x 10 ⁸	1.0		≤100	30
100	3 x 10 ⁹	1.0		100	1
150	1 x 10 ¹⁰	1.0	50% NO⁺, 50% O⁺	100	1
300	3 x 10 ¹⁰	2.0	100% O ⁺	300	1
800	3 x 10 ¹⁰	3.0	5% H⁺, 95% O⁺	1000	10
1500	1 x 10 ¹⁰	4.0	10% H⁺, 90% O⁺		60

2.13 Sensor performance in in-beam interferometer mode

In interferometer mode, the sensor will provide horizontal, 2D resolution of better than 20 m at 100 km altitude.

(The Final Report of the EISCAT_3D Design Study, 2009)

EISCAT_3Dで目指すサイエンス (日本からの提案)

1)オーロラの微細構造とパルセーティングオーロラの3次元構造

2) Naturally enhanced ion-acoustic and plasma linesの3次元構造

3) 電離圏における電磁エネルギー散逸のメソ・ミクロスケール時空間構造

4) 熱圏のメソ・ミクロスケール時空間構造

5) 電離圏・熱圏変動が全球規模の指標に与える影響と磁気圏フィードバック

6) 電離圏全域のイオン組成高度分布を導出する方法論の確立

7)下部熱圏風

8)大気波動(重力波、潮汐、惑星波)

9)イオン上昇流

10)3次元沿磁力線電流系

11)南極大型大気レーダー(PANSY)との南北連携観測

12)衛星・ロケットとの同時観測

上記以外にも太陽、月・惑星、流星の科学、大気化学、スペースデブリなど 多様な領域、分野への応用が期待されている。

Study of the lower thermospheric wind 磁気圈一電離圈一熱圈結合 **EISCAT**



オーロラの微細構造とパルセイティングオーロラの3次元構造

現在のレーダーの視野 (約1 km @ 100 km) Blixt and Kosch, 2004 より 全天オーロラ画像@トロムソ 2009/01/26 00:44:42 UT NIPR ASC @ Tromso

EISCAT_3Dレーダーでは干渉法も合わせ用いる ことにより、最高20mの分解能で観測可能に。 →オーロラ微細構造の生成機構の理解。

さらに、仰角45度以上の領域(左下の2重丸の 赤線)を同時に3次元観測を実施することにより、 パルセイティングオーロラ内外の電子密度や電 場の3次元構造を導出可能に。



沿磁力線方向のオーロラ発光強度の時間変化 (約15分間、ATVデータ)。現在のEISCATレー ダーを用いたパルセイティングオーロラの研究 では、1方向の電子密度・電場のみ用いている。 Naturally enhanced ion-acoustic/plasma lines の3次元構造

Naturally enhanced ion-acoustic lines (NEIALs: 自然励起によるイオン音波擾乱)は主に上部電離圏で発生。その生成機構を理解することは、プラズマ物理(波動-粒子相互作用など)や領域間 (磁気圏-電離圏)結合の理解のために重要。



イオン上昇流の研究

EISCAT_3Dレーダーでは実効出力が大幅に上がることにより、 (1)夜側オーロラ帯における電離圏イオン上昇流の発生領域の3次元可視化が可能に。 (2)高高度(>600 km)におけるO⁺とH⁺の組成比の導出が高時間分解能で可能に。 (3)イオン上昇流に関連したプラズマ温度上昇の情報がより正確に得られる。 これらの情報が、イオン上昇流の発生機構の更なる理解につながると考えられる。



The EISCAT_3D Test Array ("Demonstrator")

- 200 m² filled array now being erected at EISCAT Kiruna site to provide facilities for validating several critical aspects of the full-scale 3D "remote" (receive-only) array in practice under realistic climatic conditions:
 - Receiver front ends, A/D conversion (WP 4),
 - SERDES, copper/optical/copper conversion (WP 12),
 - Time-delay beam-steering (WP4 / WP9),
 - Simultaneous forming of multiple beams (WP 9),
 - Adaptive pointing (self-) calibration (WP 9),
 - Adaptive polarisation matching (WP 9),
 - Interferometry trigger processor (WP 5),
 - Digital back-end / correlator for standard IS (WP 9),
 - Time-keeping (WP12)
- Array oriented in Tro-Kir plane;
 48 short (6+6) element Yagis at 55° elevation,
- Center frequency of (224 ± 3) MHz allows reception of transmissions from N
 existing Tromsø VHF system. SNR estimated to be sufficient for useful bistatic IS work (> 6% @ 300 km, 1.0 10¹¹ m⁻³),
- The 55° elevation provides coverage from ~ 200 km altitude to over 800 km above Tromsø.

P 9), $\Delta D \sin \epsilon$ $\Delta D \sin \epsilon$ $\Delta D \sin \epsilon$ $\Delta D \sin \epsilon$ $\Delta D \text{ selected to make (} \Delta D \sin \epsilon$) $\approx \text{ optimal stacking distance}$



(The Final Report of the EISCAT_3D Design Study, 2009)

経費・スケジュール

初期費用(参考)

- 観測所のインフラ整備 : 5.26 M €
- コア(送・受信)局の建設 : 48.70 M €
- ・ 受信局(4局)の建設 : 63.00 M €
- データ処理・運用センター: 0.50 M €
- 合計 : 117.46 M € (約153億円)

年間運用費用約3.8億円

計画推進に向けて

<u>ワーキンググループの立ち上げ</u> (2009年4月)

- ・情報共有・広報のためのHP整備
- EISCAT共同研究の活性化
- ・研究課題の発掘・探索
- ・学会/研究会での意見収集
- ・研究集会の開催



🖰 EISCAT Japan Home page

EISCATフ[°]ロシ^{*}ェクトのHP: <u>http://www.nipr.ac.jp/~eiscat/index.htm</u>

EISCAT_3D計画HP:

http://www.nipr.ac.jp/~eiscat/eiscat3d/index.html

まとめ

● EISCAT KSTレーダーの更新計画として、アクティブ・フェーズド アレイ方式を用いて飛躍的に時間・空間分解能を高め、3次元 イメージング観測を可能にするEISCAT 3D計画が進行中である。

 ●高出力・大型開口による高高度観測や干渉法による高分解能 観測等により、従来の観測上の制約を越えて多くの研究課題に ブレークスルーをもたらすことが期待されている。

●EISCAT_3D計画の推進に向けて国内ワーキンググループを 立ち上げた。ホームページによる情報提供を始め、学会・研究 会等を通じて国内研究コミュニティーの意見を集約し、今後の 実施計画の立案にフィードバックを図りたい。

南北半球のほぼ同じ地理緯度に位置するPANSYとの連携観測はユニークな組合せであり、南北両極が関係した全球規模の現象の理解が大きく進展することが期待される。