## 東京大学木曽シュミット望遠鏡 赤外線全天雲モニタの運用

酒向 重行, 瀧田 怜, 紅山 仁, 高橋 英則, 近藤 荘平, 森 由貴 (東京大学), 大澤 亮, 冨永 望 (国立天文台), 田中 雅臣 (東北大学), 諸隈 智貴 (千葉工業大学), 池田 思朗(統計数理研究所), João Pedro Pedroso(ポルト大学)

**せいめいUM2023** 

2023/09/12-13





### 東京大学 津々木 里咲

@京都大学理学部セミナーハウス



# 全天の雲分布のリアルタイム把握

- ・現状:観測領域が現在曇っているかどうかは
  - **外に見に行く** … 非効率, リモート観測の場合不可能
  - **可視光全天カメラで確認 …** 月光や街明かりなどの散乱により把握が困難 [Wm<sup>-2</sup>sr<sup>-1</sup>µm<sup>-1</sup>]
- ・**雲を見るには中間赤外線(Nバンド)が最適** - 大気透過率がよい, 散乱光よりも雲自身の熱放射が優勢
- ・レンズ材の制限から中間赤外線用の全天魚眼レンズは製作が困難
- ・先行研究:**大型で高コスト**

天頂の遮蔽が大きい(凸面鏡)

時間安定性の不足(酸化バナジウム型マイクロボロメータ)

小型、低コスト、遮蔽なし、時間安定の赤外線全天雲モニタを開発





## ・市販の屋外用小型ボロメータカメラを採用

<仕様>非冷却マイクロボロメータ (シリコン型, 8-12 µm に感度)

シャッターレス

直径3.4mmのGeレンズ

視野42°×42°, 出力80×80 pix

### ・遮蔽を極力減らした光学系を開発

新たに拡大光学鏡を考案 (特許出願済, 酒向・津々木, 2022) シンプルな鏡形状を採用 (円断面回転対称形) 直径10cm

# ・外側が天頂方向、中心が水平方向の空を見る画像を取得 →画像処理で非反転の全天画像を作成し、雲分布を把握



## 光学設計

・カメラに対する出射角 $\theta$ と見込む空の天頂角 $\Theta$ の関係式を導出

$$\Theta = \theta + 4 \operatorname{atan} \left( \frac{R - \sqrt{R^2 - 2Ra \tan(\theta) + 2Rb \tan^2(\theta) - a^2 + 2ab} \tan(\theta)}{2R \tan(\theta) + a - b \tan(\theta)} \right)$$

- 鏡径100mm, センサ上で全天がドーナツ型に結像

## ・各画素中心からのビームを追跡し性能を評価

- 空間分解能は高度方向 10-15°, 方位角方向 1-20°

- Tomo-e Gozenのサーベイ(視直径9°, 高度限界30°)に十分な性能

## <u>※ミラーの直径を大きくすることでより高分解能にすることが可能</u>



# カメラモジュールの制御と較正

- ・カメラモジュールを制御するソフトウエアを作成
- UDP通信, FITSファイル作成(Linux, Python)
- ・線形性とオフセットのセンサ温度依存性を測定しモデル化
- 様々な温度の対象物 (水,冷凍機) を撮影
- 環境温度を変えて (室内,屋外,冷蔵庫内,冷凍庫内) 同様に実験 - 晴れた空を直接みたときのカウントをオフセットとして使用

Count =  $aF_I + b$   $a(T_S) = 0.007 T_S^2 - 3.7 T_S + 500$   $b(T_S) = -0.57 T_S^2 - 300 T_S - 31000$   $F_I$ : 入射放射強度  $T_S$ : センサ温度

### ・モデルを用いて線形性とオフセットを較正

 $Count' = \frac{10000}{F_I(300K)} \cdot F_I = \frac{10000}{F_I(300K)} \cdot \frac{Count - b(T_S)}{a(T_S)}$ 



## 装置の製作

- ・ミラー:SUS高精度切削加工,保護膜なし
  - (Al + フッ素コート,SUS + SiO2保護膜と耐久性を比較) 画像の中心合わせのため**中心と外側を平面**に 支柱の影に水抜き穴
- ・**筐体**:遮蔽を最小限に抑えるようフレームを設計 トレランス解析の結果 ~1mm,~0.5°の精度を要求
- ・フラット画像は直径1mの半球型の発泡スチロールで覆って予め取得
- ・結露防止のためヒーターをミラー裏面に貼付
- ・木曽観測所本館の屋上に、**支柱が北**になるよう設置











## 画像処理

- ・生画像は反転した全天画像になるため非反転に戻す
- ・各画素中心が見込むビームパタンをあらかじめ計算しておき 観測される画素カウントに比例して重み付けしマッピング
- ・座標変換後、フラット処理と支柱による遮蔽領域の画素補間を行う







## オフセット処理

## ・出力値はミラー表面からの放射によるオフセット成分を含む

- 気温に応じてオフセットが変動

- ・ミラー中心の平面にスタイキャストを塗って黒体とする
  - 反射防止のため表面を荒削り
  - (オフセット) = (スタイキャスト部分からの放射) × (放射率)
  - 放射率は晴れ間のカウント値がOになるよう経験的に調整 → 放射率 ~0.4 …一般的なSUSの放射率に矛盾しない
- ・オフセットを画像全体から引き算したものを 最終的な全天画像とする







- ・1分に1枚全天画像を取得(~1GB/日)
- ・可視光画像に比べて昼夜問わず 雲の分布を把握することができた
- ・昼間に可視光画像と比較して (Local time) 経験的に晴れ/曇りの閾値を設定
- Tomo-e Gozenサーベイの観測点(RA,Decで定義) ごとに直径10°領域内の平均放射量を求め 晴れ曇り判定マップを作成



晴れ曇り判定マップと同時刻に取得した可視光全天画像

可視光全天画像との比較

赤外線全天画像と

## TOMO-E GOZEN自動サーベイ観測への組み込み

- ・Tomo-e Gozen自動広域サーベイシステム (2022年度- 改良)
  - … 観測しながら最適化アルゴリズムに 従って観測点を5個ずつ指定
- ・次の5個を決める際に晴れ曇り判定マップを 参照しに行き、**晴れ判定の中から**選択
- ・雲情報を参照してから観測が実行されるまで 5-10分かかる

→その間に雲が動いてしまって避けきれない ことも



### サーベイ中の望遠鏡の動き(~80倍速)

赤:観測した場所灰色:曇り判定

### システムモニター

#### Executing Queue Item (pid: 29958 / on-going ) <

	Kiso Observatory   All-Sky Survey 2023-08-30T12:51:24.914237   469d517e-5764-59d3-8851-389e9ee551d7
I	reset exposure parameters
I	set focus to 28.13 mm
I	assert items: domeslit_open
	point telescope to (ra, dec) = (22:56:28.24, +37:08:18.21) mirror cover OPEN
	waiting for telescope_tracking,domepos_tracking,mirrorcover_open set pipeline wcs,stack,neo
I	set parameters: t=0.5s; N=18; gain=high
I	obtain "J2256+3708_dith1"
I	shift telescope by (0.0, 1440.0)
	waiting for telescope_tracking,domepos_tracking 天1JTV obtain "J2256+3708_dith2"
I	shift telescope by (-1980.0, 0.0)
I	waiting for telescope_tracking,domepos_tracking
I	obtain "J2256+3708_dith3"
I	shift telescope by (0.0, -1440.0)
	waiting for telescope_tracking,domepos_tracking
	obtain "J2256+3708_dith4"
1	

i	rst 10 Recipes in the Queue (total: 5)	夏番待ちの
	Kiso Observatory   All-Sky Survey 2023-08-30T12:51:24.930678   041284c9-5296-5215-a323-8a4505f958da comment: All-Sky Survey, 94, 2023-08-30T22:01:01.000	(RA1,Ďé
	Kiso Observatory   All-Sky Survey 2023-08-30T13:03:47.503145   bcafe9a8-df79-5a32-ac06-d16a0156b77e comment: All-Sky Survey, 95, 2023-06-30T22:03:36.000	(RA2,Ďé
	Kiso Observatory I All-Sky Survey 2023-08-30T13:03:47.520428 Lae99261d-062b-5ca6-b1bb-42bdd58137f9 comment: All-Sky Survey, 96, 2023-08-30722:05:00.000	(RA3,De
	Kiso Observatory I All-Sky Survey 2023-08-30T13:03:47.535969 I 65d1d7b6-a6b0-5b5/-ab67-662c4415f0b9 comment: All-Sky Survey, 97, 2023-08-30T22:06.24.000	(RA4,Ďé
	Kiso Observatory I All-Sky Survey 2023-08-30113:03:47.553914 Lae33ff7d-60ef-5249-961b-35b1dd1accc3 commont: All-Sky Survey, 98, 2023-09-30122:07:48.000	(RA5,De





# 深層学習を用いた雲分布予測

- ・深層学習モデル(Convolutional GRU)を用いて 過去10分の全天画像から未来10分の全天画像を予測
- ・深層学習を用いなかった場合に比べて5-10分後の 雲の検出率が**2.6%**向上(2023/9/1-7)

- 深層学習なし=現在の雲分布が今後10分間続くと想定 — 5-10分後のmax画像, Elvation ≥30°で判定マップを比較

(P=曇り,N=晴れ)		深層学習なし	深層学習あり
Accuracy = (TP+TN)/ALL		0.928	0.934
[	<b>Recall</b> = TP/(TP+FN)	0.792	0.818
Precision = TP/(TP+FP)		0.896	0.908

予測結果のmax画像から晴れ曇り判定マップを作成し、 "5-10分後の間に雲が通りそうな所を避けたサーベイ"を実装

## 11











# 木曽観測所での利用

## Tomo-e GozenのHP上から

現在の情報を閲覧可能



追加情報

 Cloud distribution:動きのある雲の分布 (最新の画像) - (最新1時間の最小値画像)
 Cloud coverage:現在と予測の差分
 = 今曇っているがこれから晴れそう

= 今晴れているがこれから曇りそう

### Infrared Allsky Camera at Kiso (10 µm band)

### Converted image

#### animation (last 40 images)



#### Cloud coverage

#### animation (last 40 images)



#### Optical image

#### animation (last 10 images)



### Raw image

#### animation (last 40 images)



### **Cloud distribution**

Latest - Minimum of last 60 frame (60 min)



### Time-series data

single sensor : Az = 180 deg, Elv = 60 deg all-sky camera : Az = 307 deg, Elv = 55 deg



### Predictive images (for the next 10 min)

#### Animation



### Averaged image 2023-09-07 18:15:00 -- 18:24:00 (57)



#### Cloud coverage

2023-09-07 19:15:00 -- 18:24:00 ((ST)





## 本装置の汎用性

## 複製が容易な上、計算機さえあれば

ネットワークケーブル1本(+ヒーター用電源)で設置可能



- ・耐環境性に優れメンテナンスの必要性が低い
- ・観測者の気象状況の判断材料
- ・絶対値を時系列的に監視
- ・自動観測に雲情報を組み込む

### Infrared Allsky Camera at Kiso (10 µm band)



animation (last 40 images)



#### Raw image

animation (last 40 images)





#### Cloud coverage

animation (last 40 images)



#### Cloud distribution

Latest - Minimum of last 60 frame (60 min) single sensor : Az = 180 deg, Elv = 60 deg



#### **Optical image**

animation (last 10 images)



#### Time-series data

all-sky camera : Az = 307 deg, Elv = 55 deg



#### Predictive images (for the next 10 min)







## まとめ

- ・低コスト,小型,時間安定,遮蔽なしの全天赤外線雲モニタを開発
- ・遮蔽を極力減らした円断面回転対象形ミラーの光学系(特許審査中)
- ・全天がドーナツ型に結像するミラーの製作(分解能10-15°)
- ・カメラモジュールを制御し**温度依存性を較正**するソフトウェアを開発
- ・各画素のビームパターンをもとに**座標変換**のアルゴリズムを開発
- ・スタイキャストを塗布したミラー中心部を使ってミラーからの放射成分を測定しオフセット処理
- ・経験的に設定した閾値をもとに**晴れ曇り判定マップ**を作成し、**Tomo-e Gozenサーベイシステムに組み込み**
- ・深層学習を用いて未来10分の雲分布を予測したところ 深層学習を用いない場合に比べて雲の検出率が2.6%高くなった
- ・本雲モニタシステムは汎用性が高く、比較的容易に各天文台へ導入が可能



