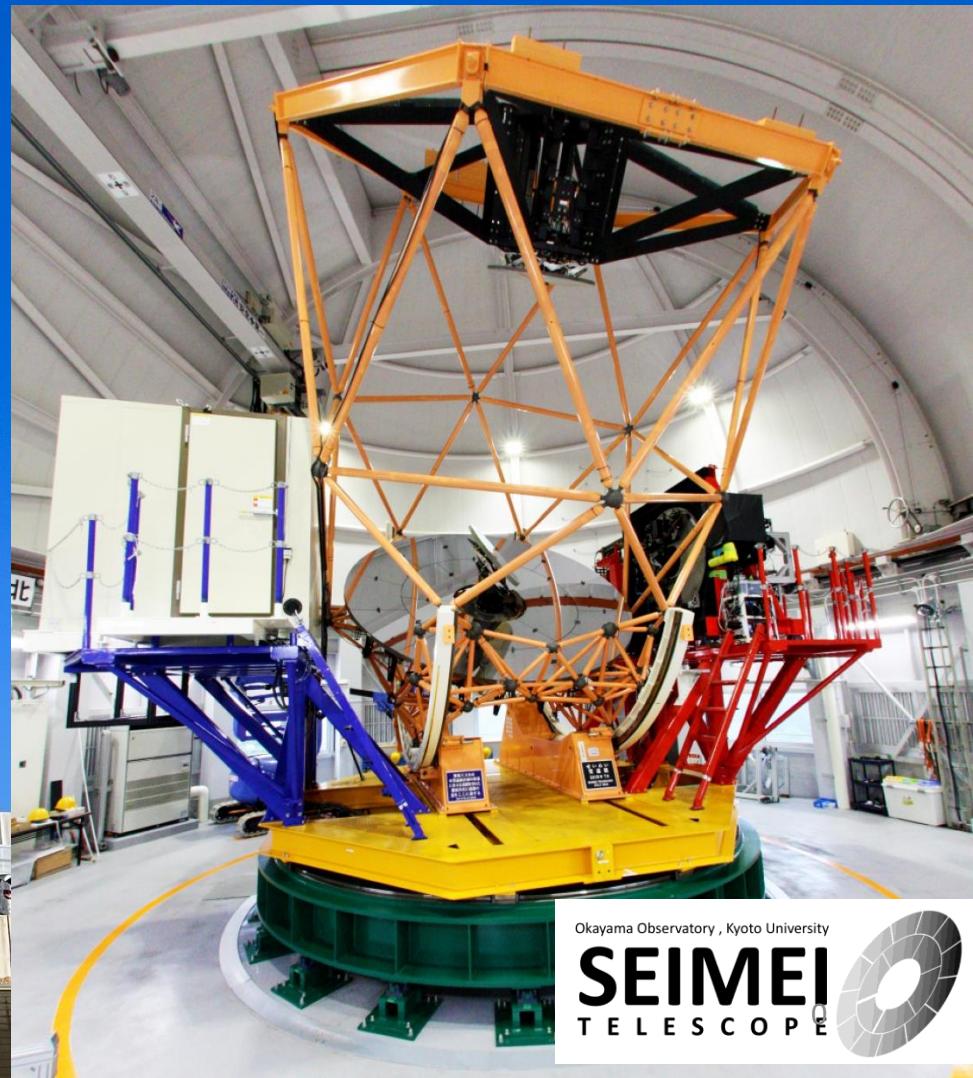


系外惑星撮像装置SEICA開発： 全体進捗

○山本広大(京都大学),
長田哲也, 栗田光樹夫, 木野勝(京都大学),
津久井遼 (ロジストラボ),
入部正継 (大阪電気通信大),
河原創(東京大学), 小谷隆行(ABC/NOAJ),
村上尚史(北海道大学),
田村元秀(東京大学/ABC/NOAJ)

本日の内容
・SEICAの紹介/進捗



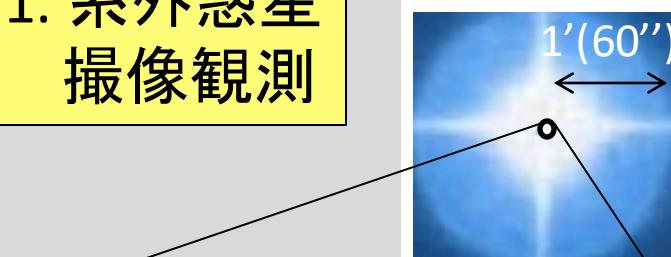
SEICA (Second-generation Exoplanet Imager with Coronagraphic Adaptive Optics)

目的: 系外惑星直接撮像 + 装置開発

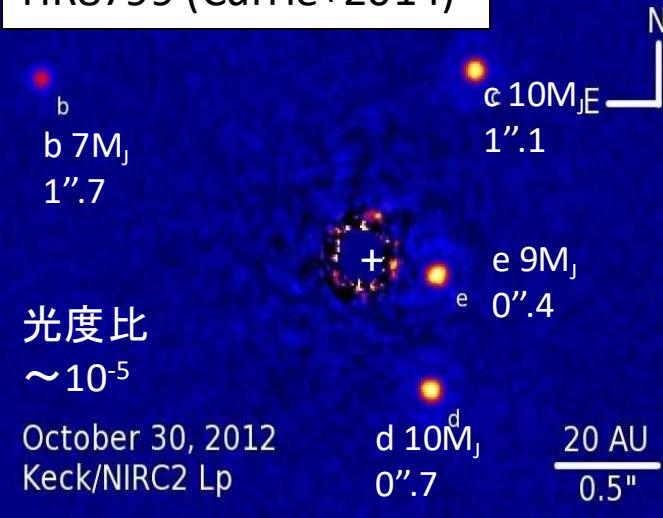
熱放射

1. 0''.2秒角以遠(2AU@10pc)で木星質量の惑星の検出 / キャラクタリゼーション
2. 惑星撮像装置(for TMT)に搭載する先進技術開発・実証

1. 系外惑星 撮像観測



HR8799 (Currie+2014)



2. 技術開発

ExAO

- ◆ FPGA controller for ExAO
- ◆ Directly phase sensor

Coronagraph ◆ Interferometric nulling coronagraph

post-coronagraph

- ◆ speckle nulling (SLM etc...)
- ◆ pupil remapping
- ◆ high dispersion spectroscopy

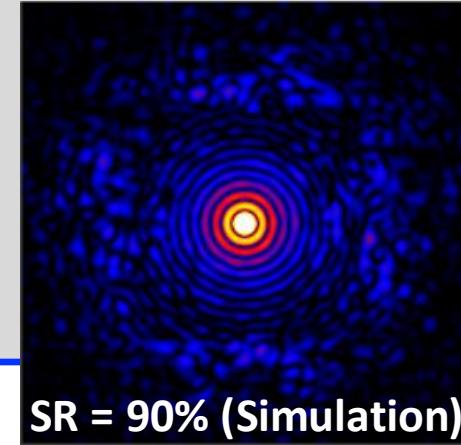
その他

- ◆ high contrast tech. for segmented primary mirror
- ◆ high precision thermal control

SEICA: ExAO: 仕様と構成

装置目標

High precision (SR $0.9 \rightarrow \lambda/20$; rms @H band)
→ High speed control (5-10 kHz)
High resolution (24x24 / aperture)



SR = 90% (Simulation)

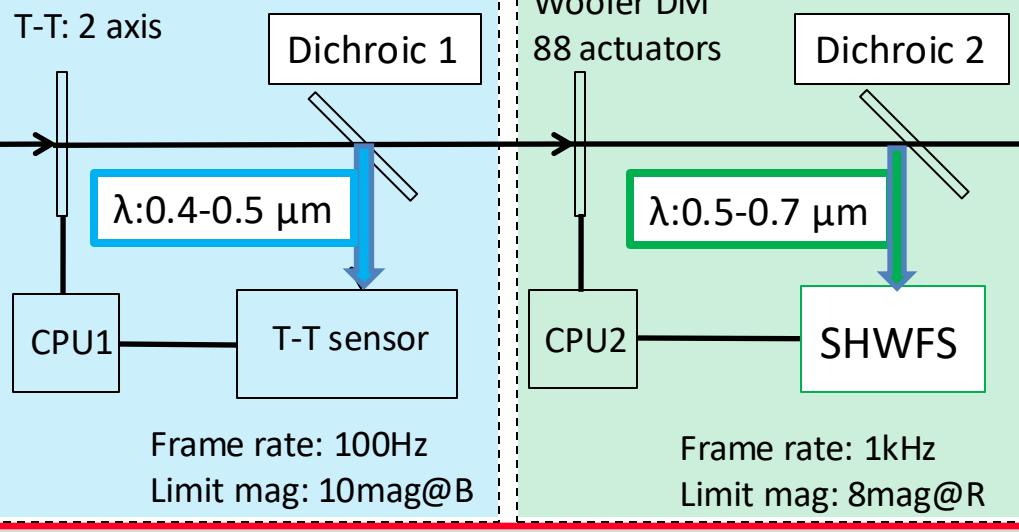
with High-order AO

1. Low-order AO



Tip-Tilt + Woofer: slop sensor
low speed, low resolution

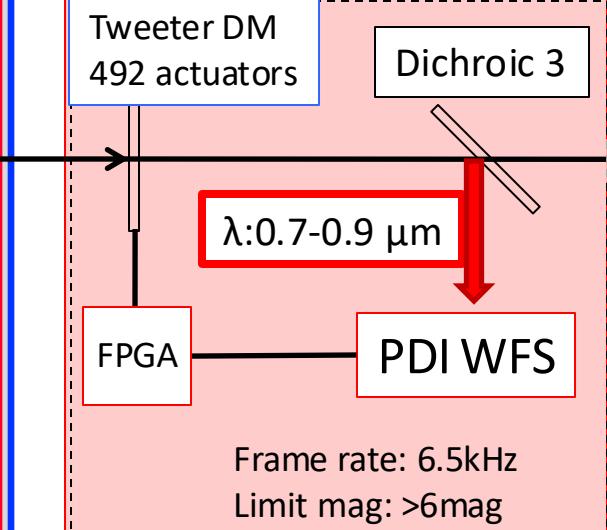
Tip-Tilt:



2. High-order AO

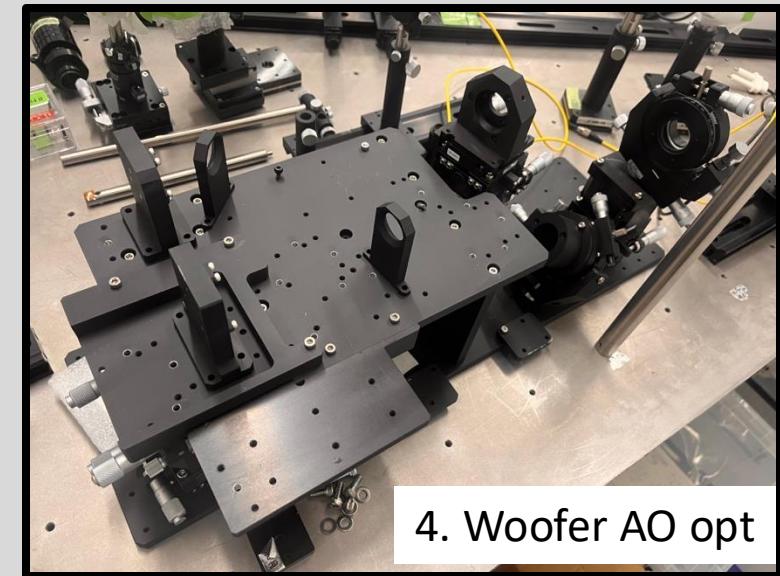
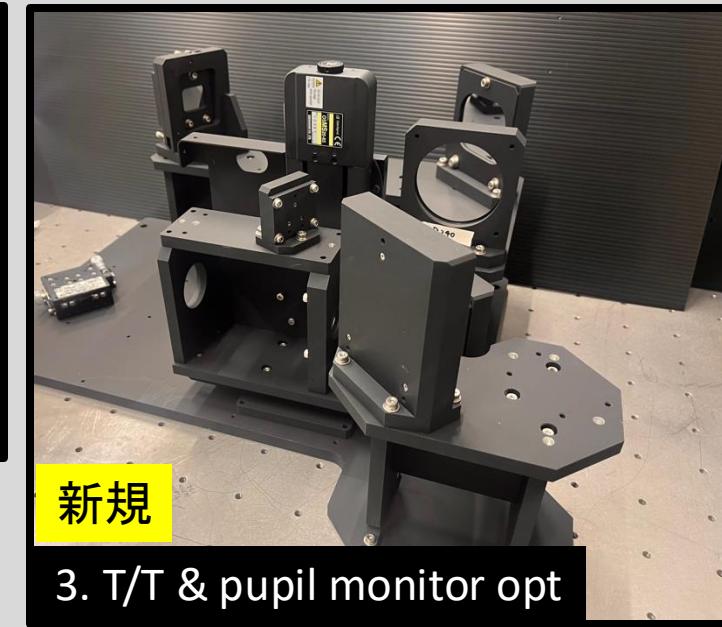
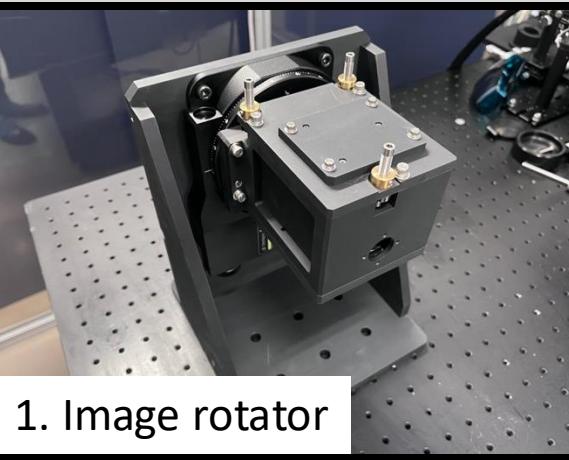
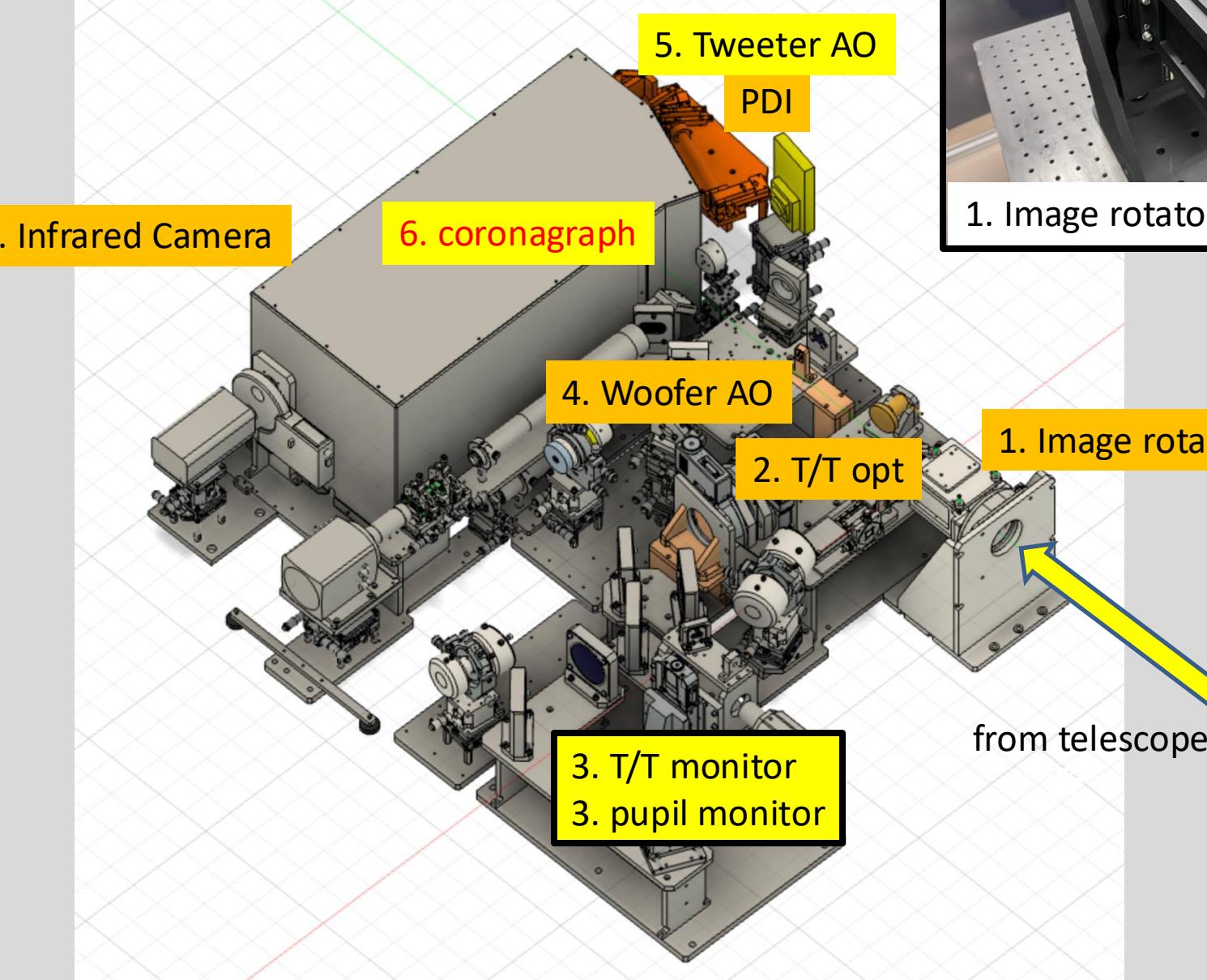
Tweeter: phase sensor
high speed, high precision

Tweeter: $\sim\lambda/20$ (rms; @H)



Coronagraph

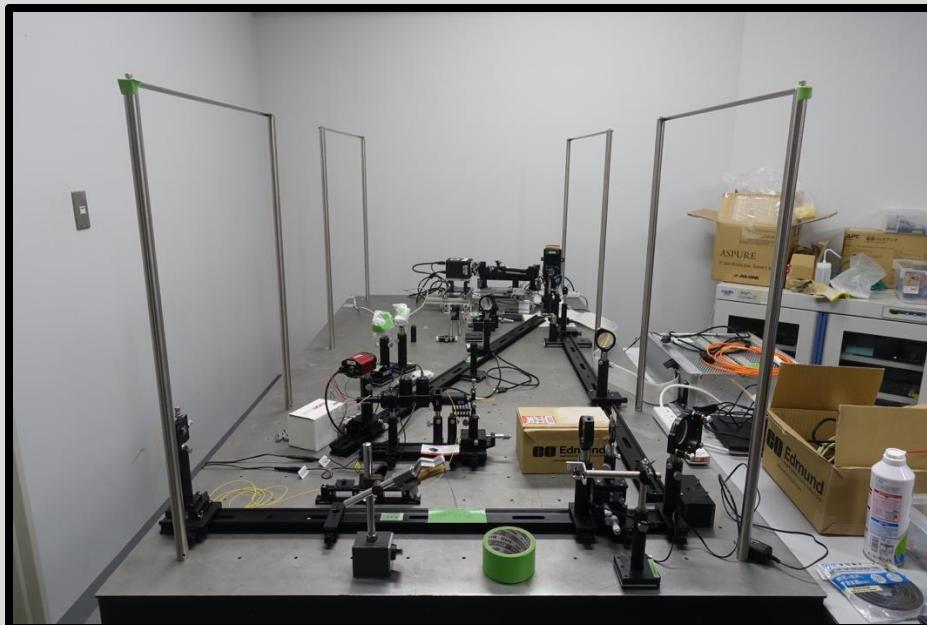
SEICA: 設計製作



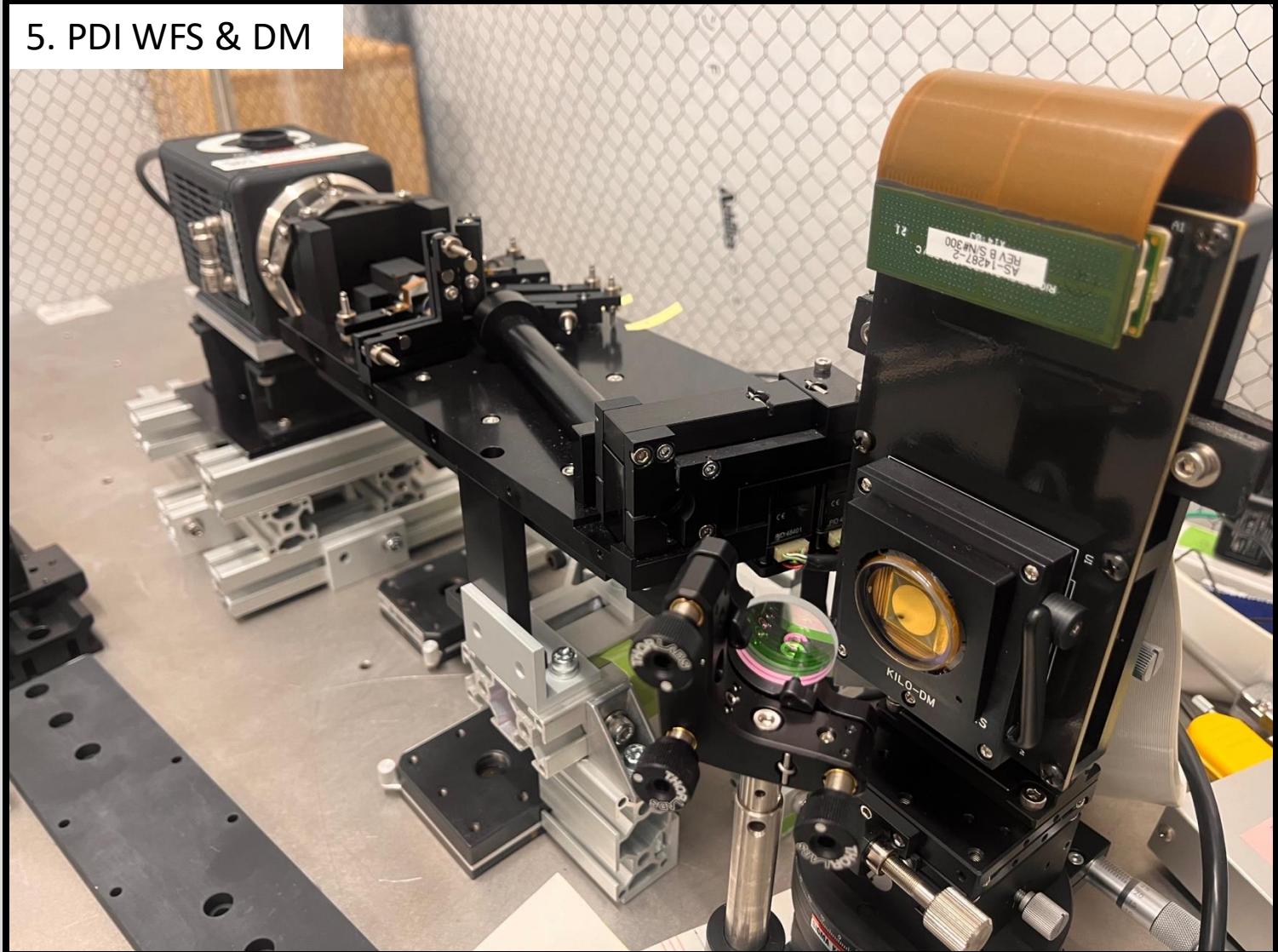
SEICA: Tweeeter AOの移設

■ 2024/01/29–30

京大→岡山へPDI実験設備を移設



5. PDI WFS & DM



せいめい望遠鏡1階分光器室2

SEICA: ExAO: 低次補償光学系

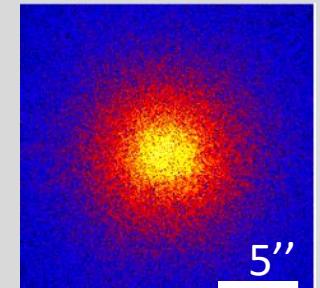
装置目標

High precision (SR $0.9 \rightarrow \lambda/20$; rms @H band)
→ High speed control (5-10 kHz)
High resolution (24x24 / aperture)

1. Low-order AO



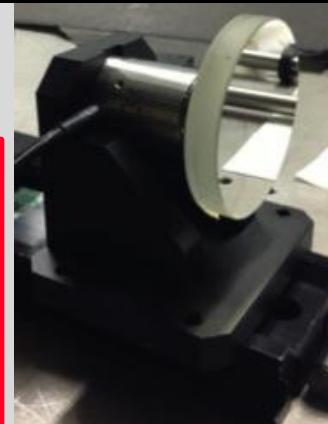
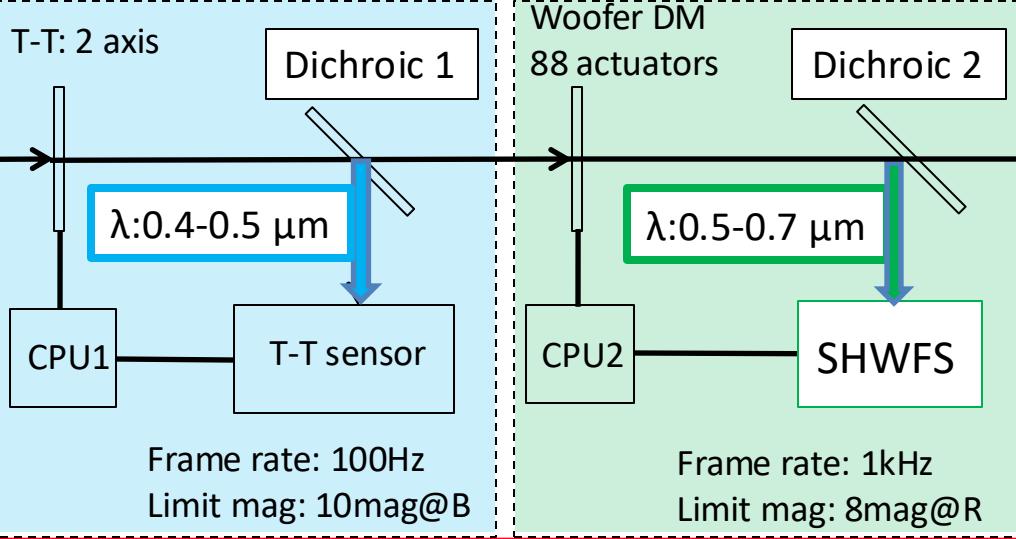
From Telescope



w/o AO

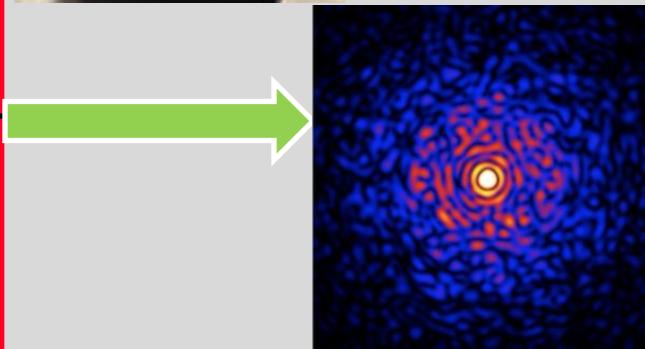
Tip-Tilt + Woofer: slop sensor
low speed, low resolution

Tip-Tilt:



low order actuator
← PI S-330.2SL

Alpao DM-88 →

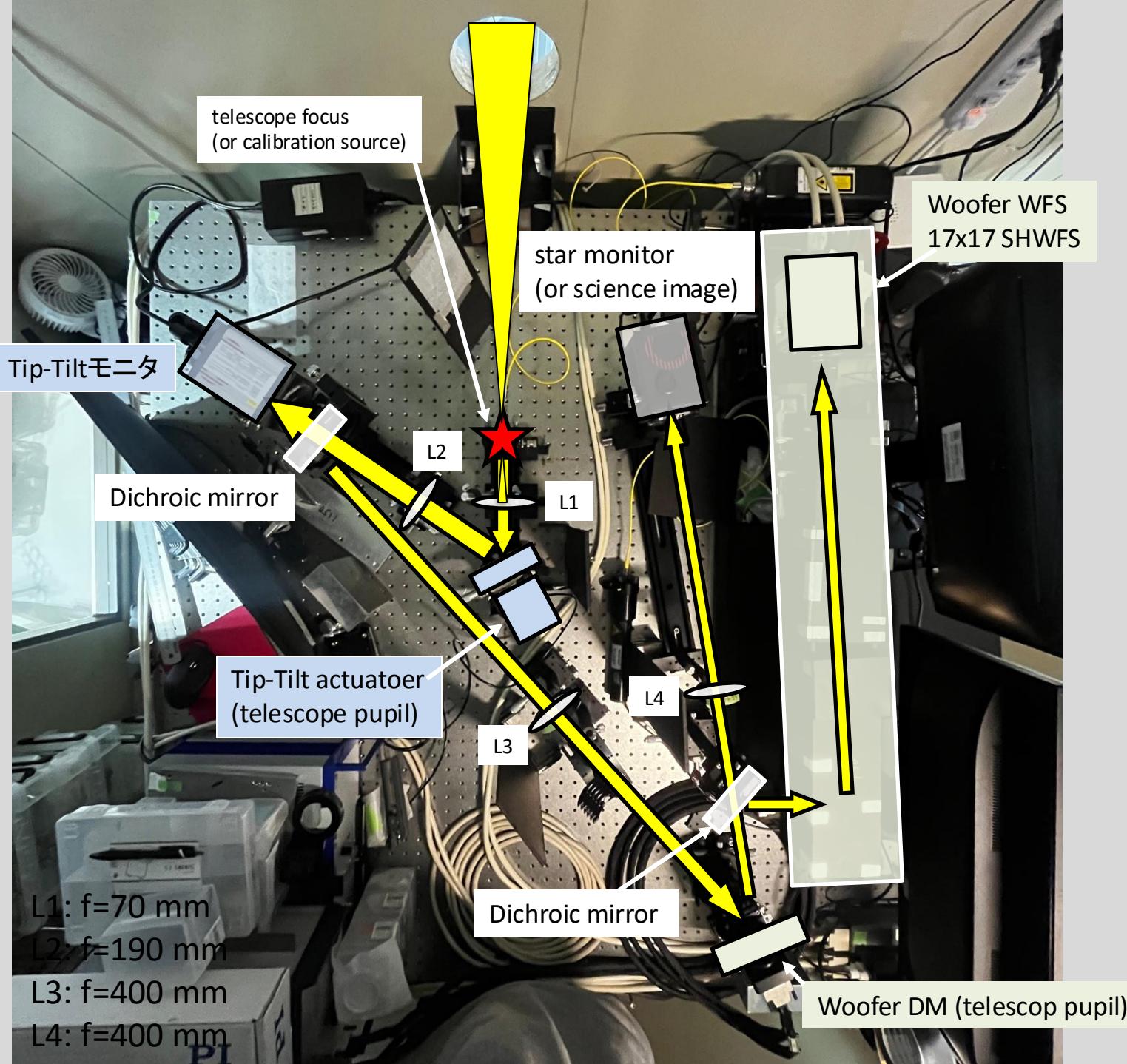
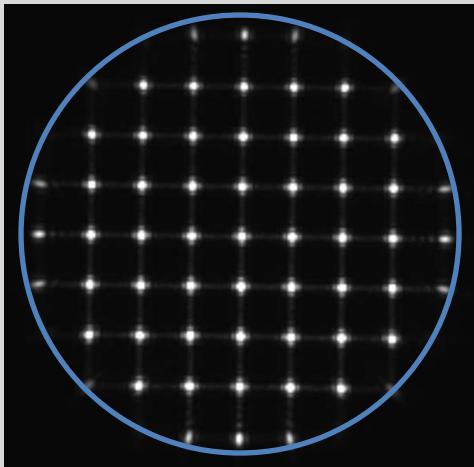


after Low-order AO
SR $\sim 30-50\%$ (3''x3''; $\lambda=1.6 \mu\text{m}$)

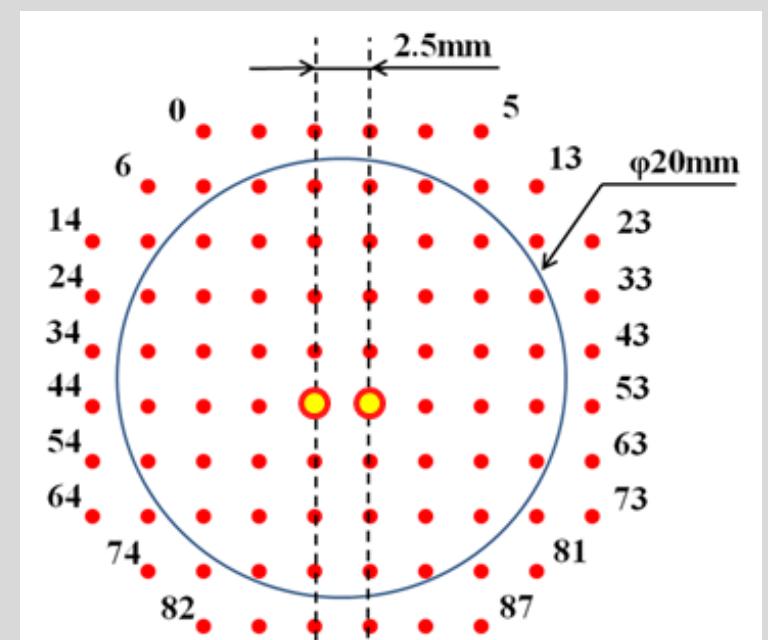
せいめい望遠鏡での 試験観測



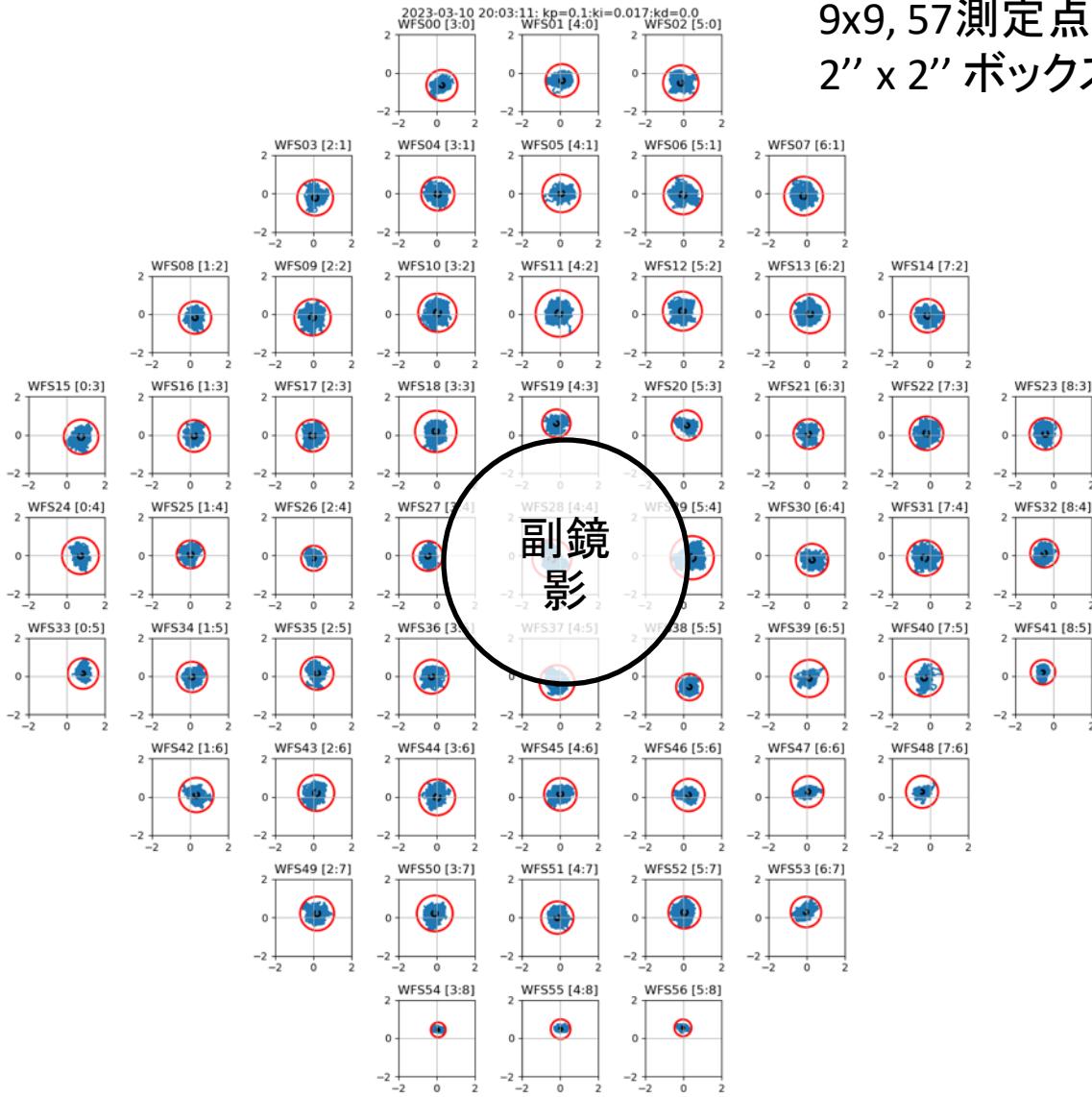
波面センサ計測点配置 (9x9)



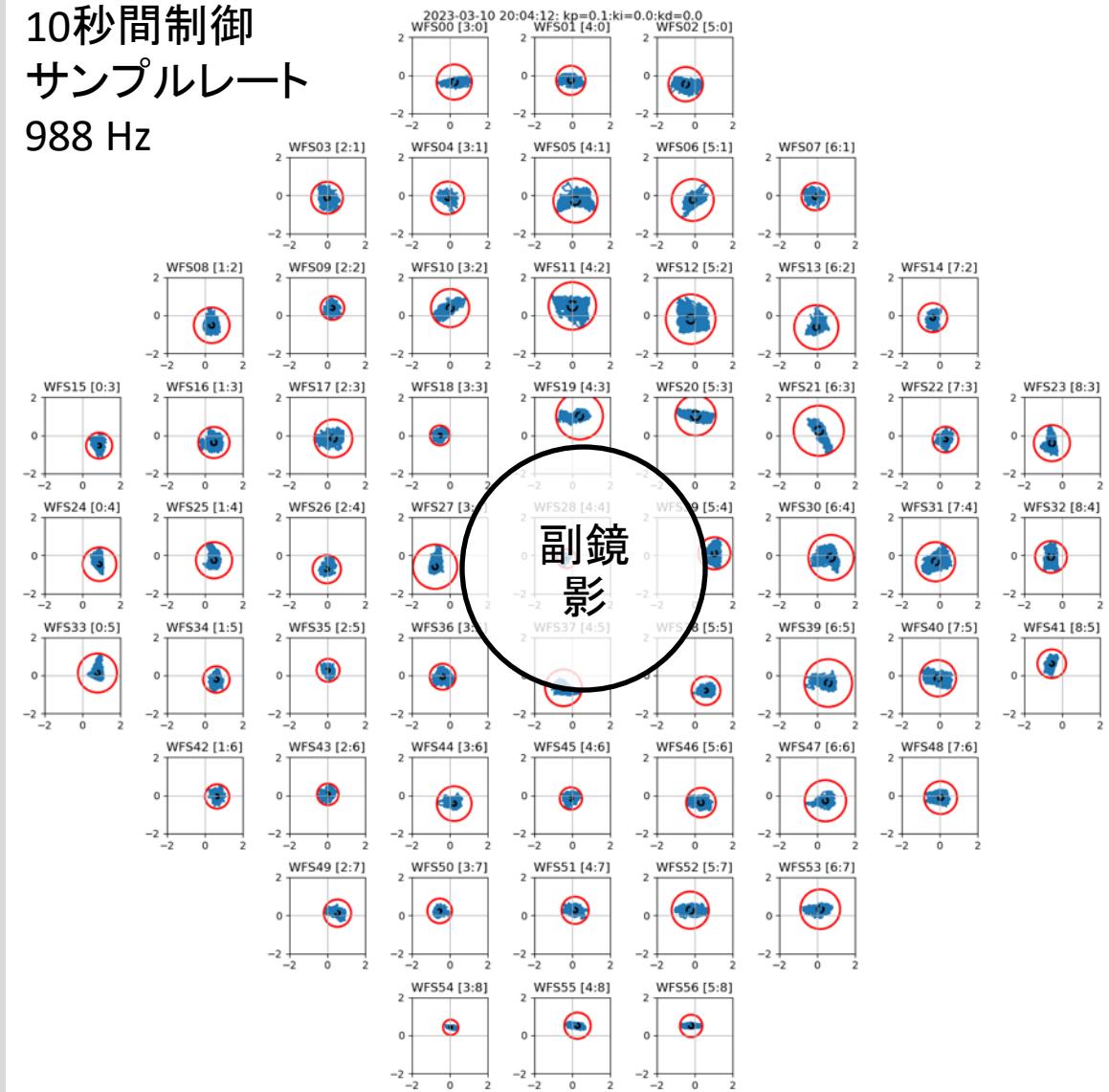
DM制御点 (8x8)



SEICA: 低次補償光学系: SH-WFS



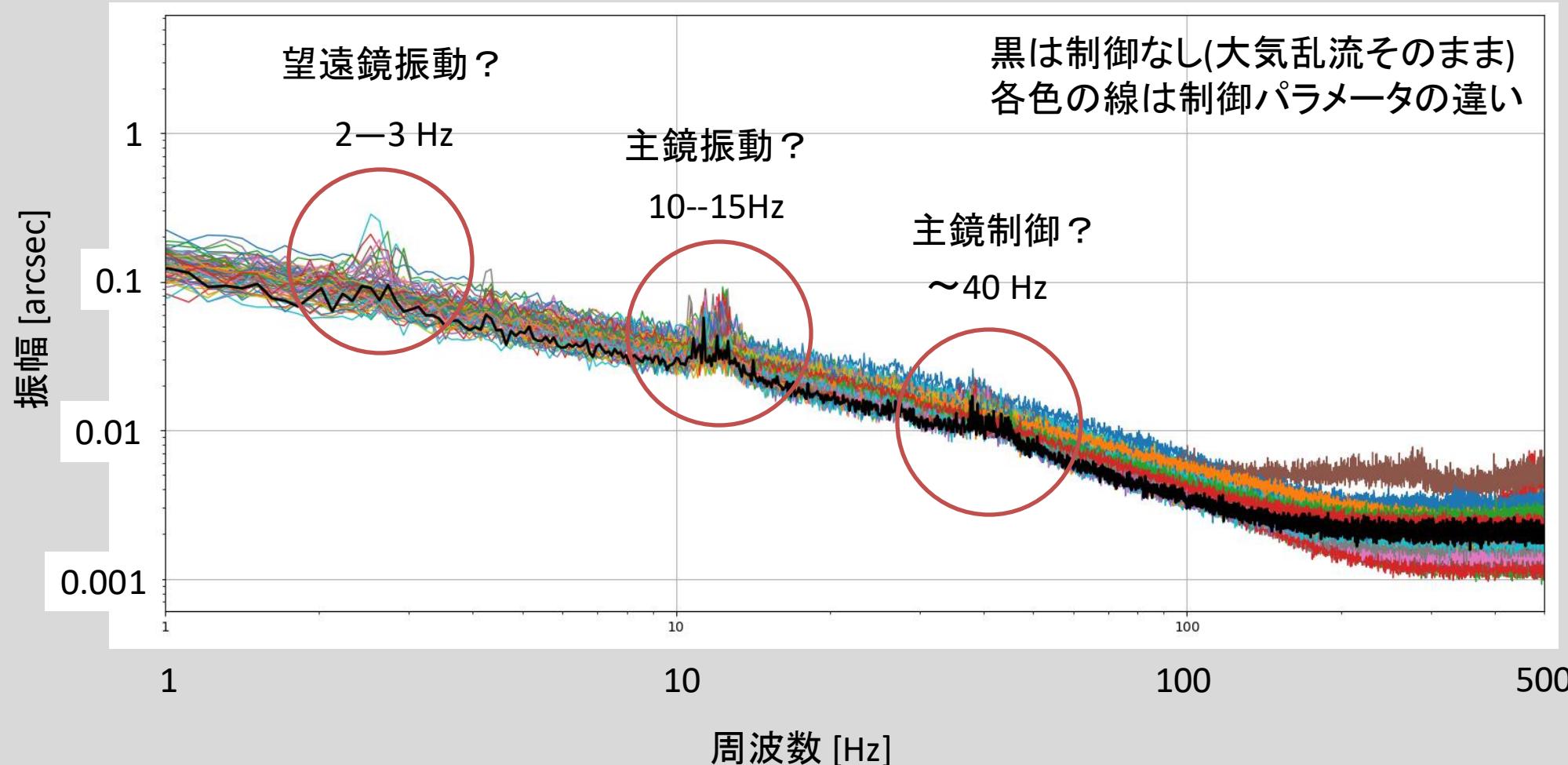
10秒間制御
サンプルレート
988 Hz



SEICA: 低次補償光学系:

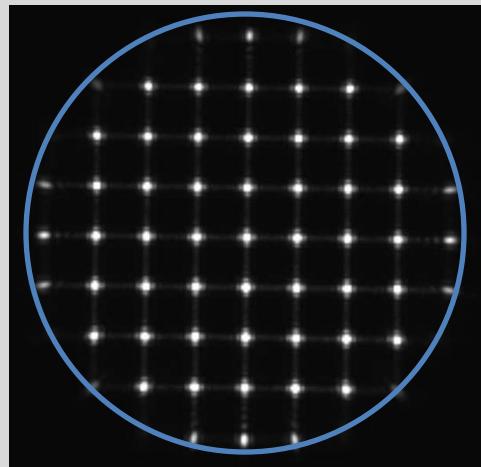
WFSの星像変動の周波数解析

2024-02-26

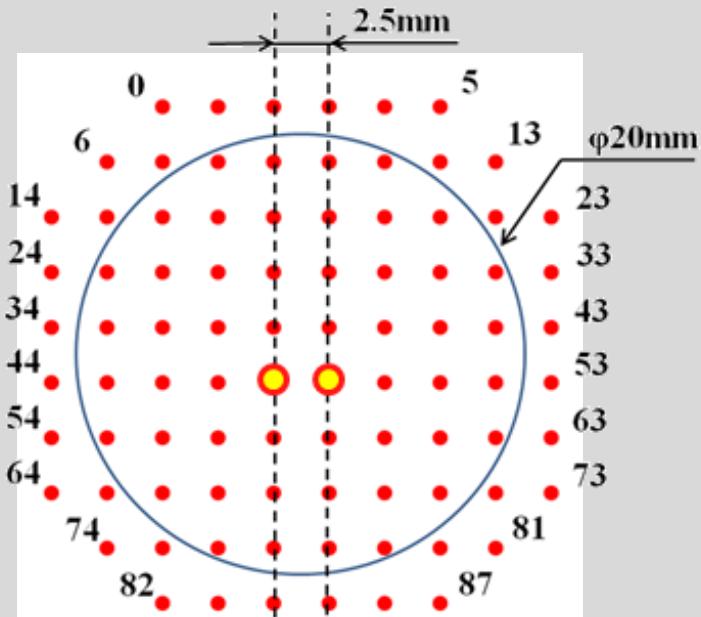


従来のWFSアライメント

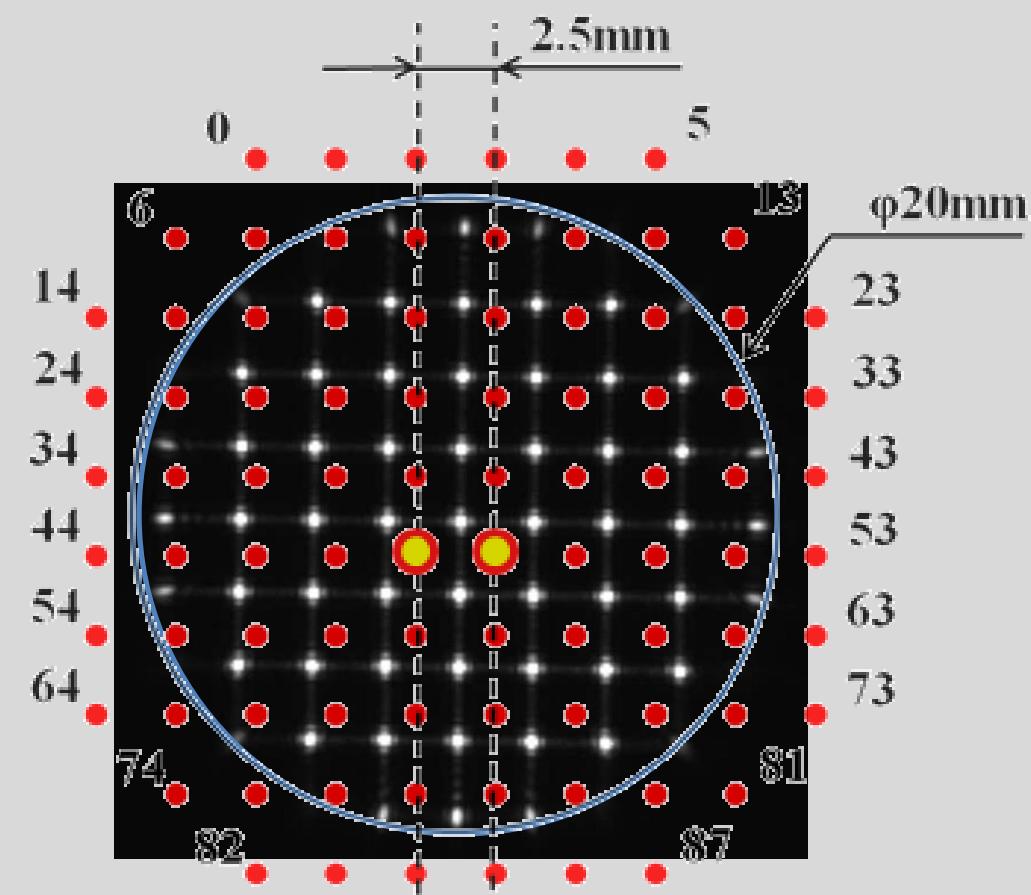
波面センサ計測点配置 (9x9)



DM制御点 (8x8)



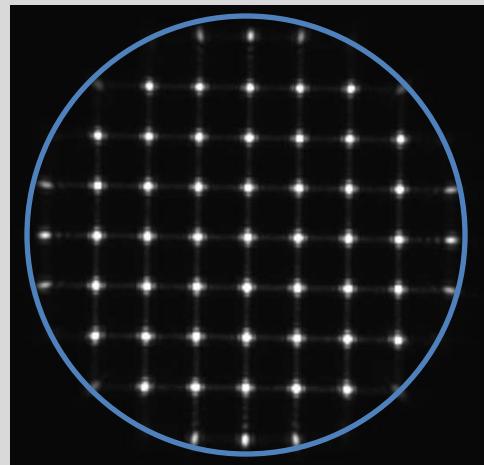
重ね合わせ



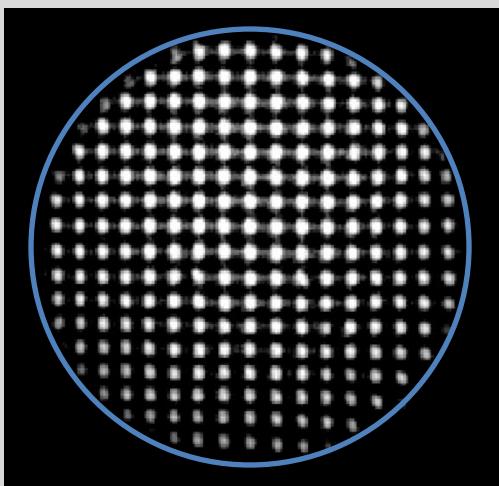
一つの測定点が周囲4箇所のアクチュエータの影響を受けてしまっている
→鏡面形状の情報が縮退する

WFSアライメントの変更

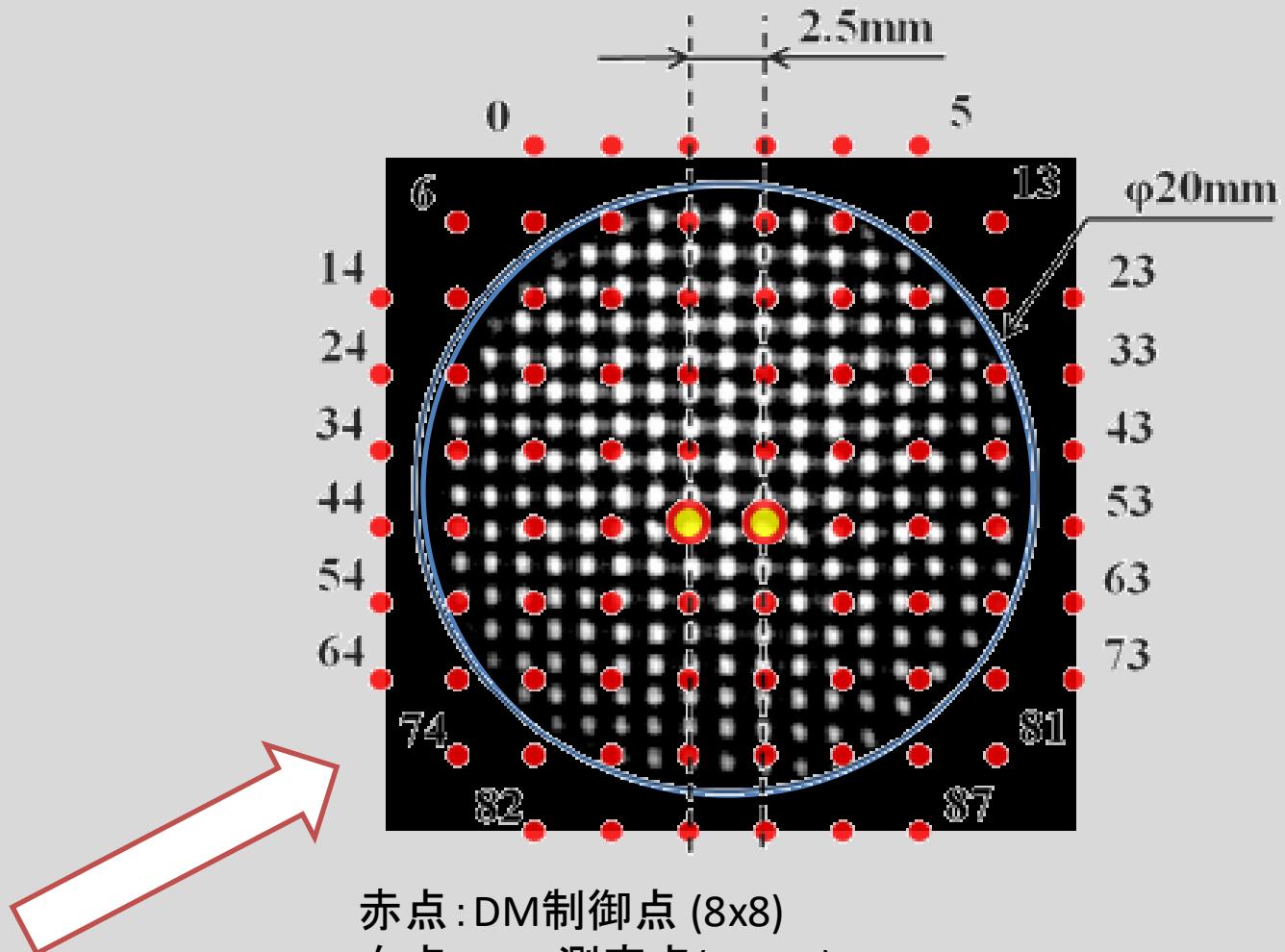
以前の計測点配置



9行9列の61点で
波面傾斜を計測



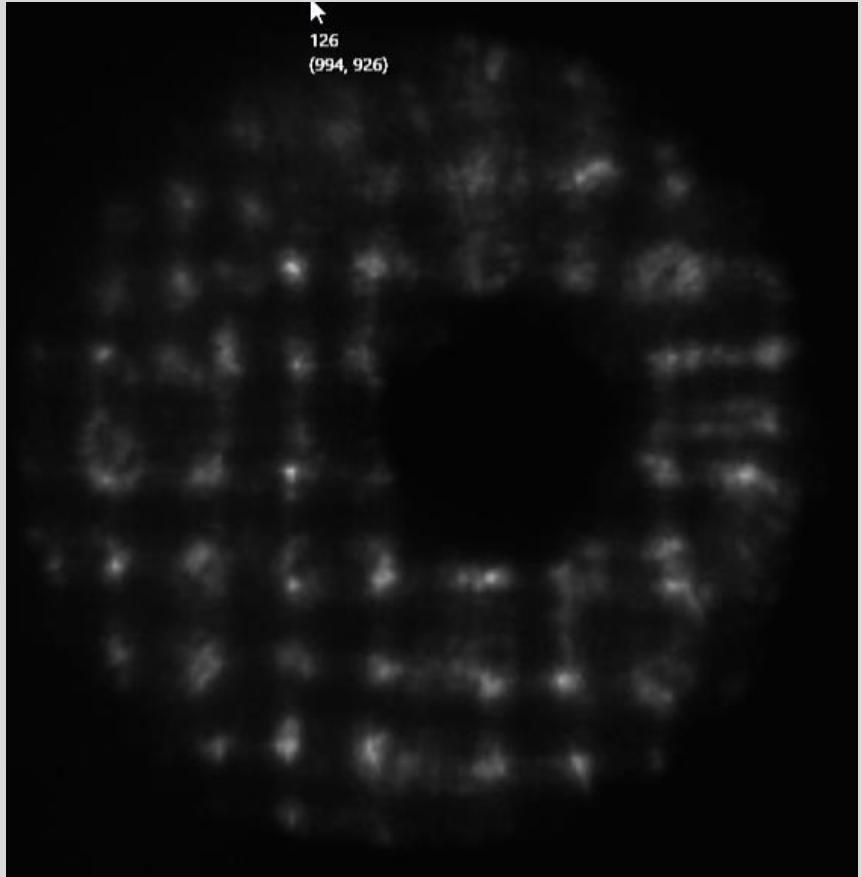
24年5月から
17行17列の241点で
波面傾斜を計測



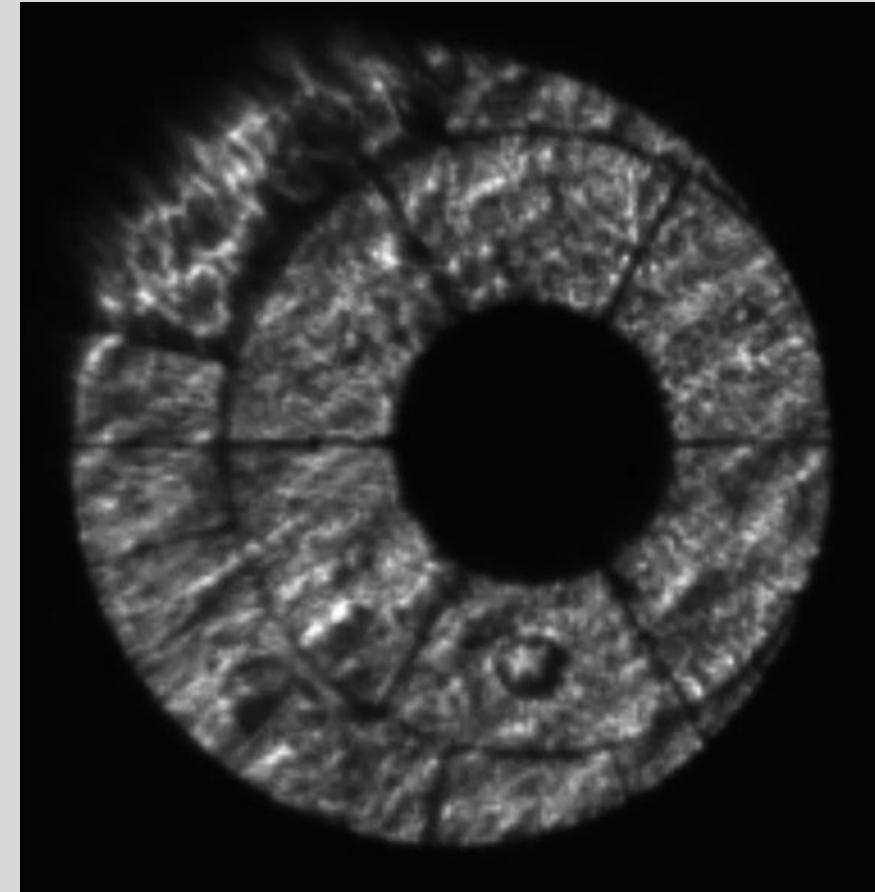
赤点 : DM制御点 (8x8)
白点 : WFS測定点(17x17)

1つのアクチュエータの周囲にそれのみが
最近傍となるような測定点が複数点存在する

Woofer AO: 位相合わせ前のSHWFS & 瞳像



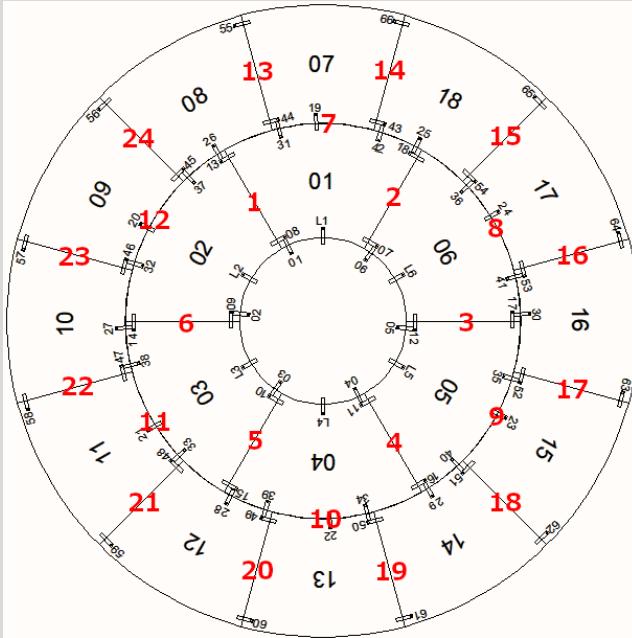
2024/02/26 Woofer AO用SHWFS



2024/02/26 マイクロレンズなし、瞳強度分布

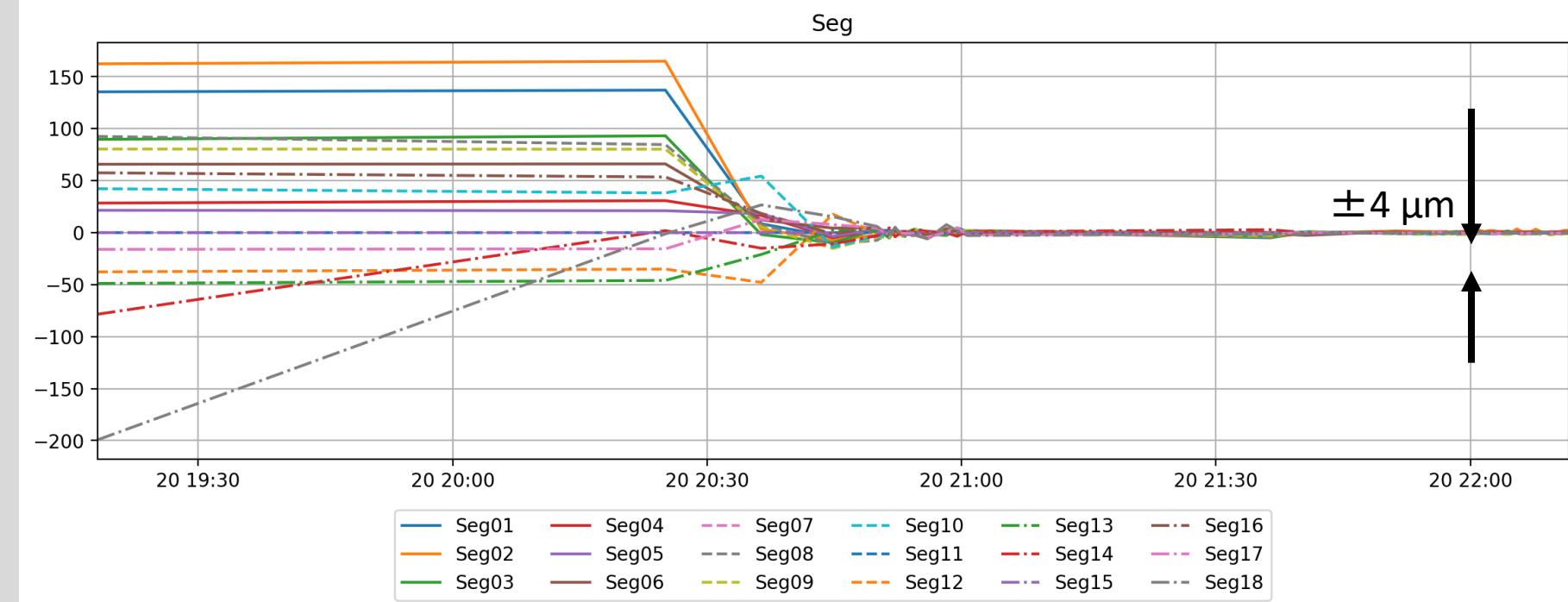
分割鏡の位相合わせ

■ 2024/08/20



黒数字: 主鏡セグメント番号

赤数字: キヤップ番号

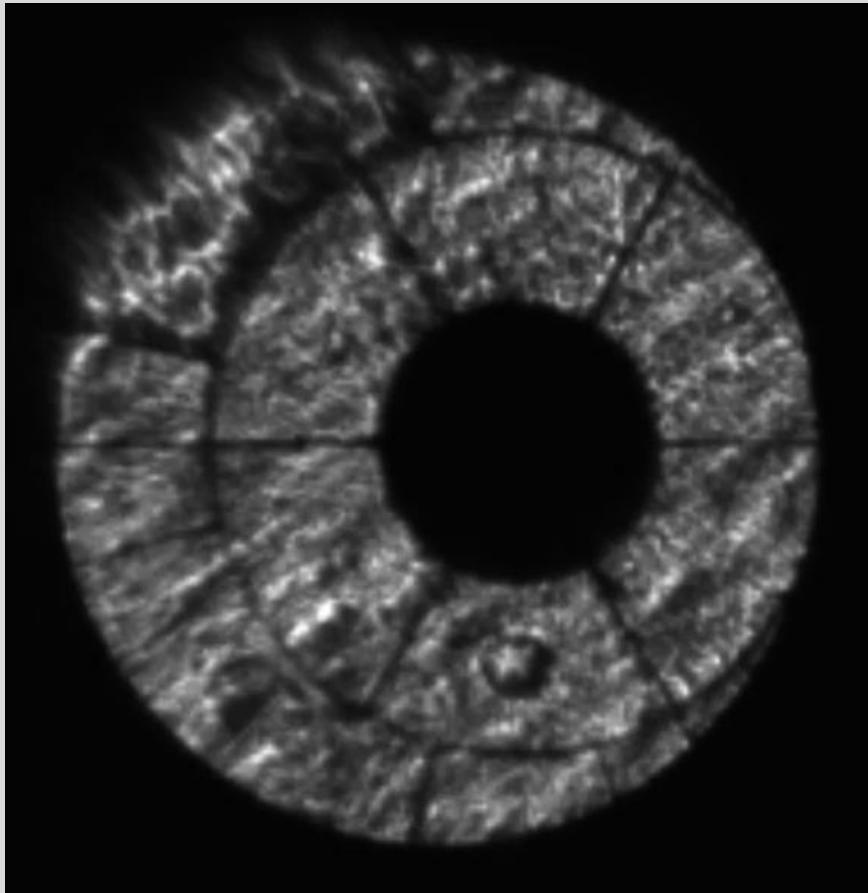


主鏡セグメントの回転調整後のセグメント高さ計測

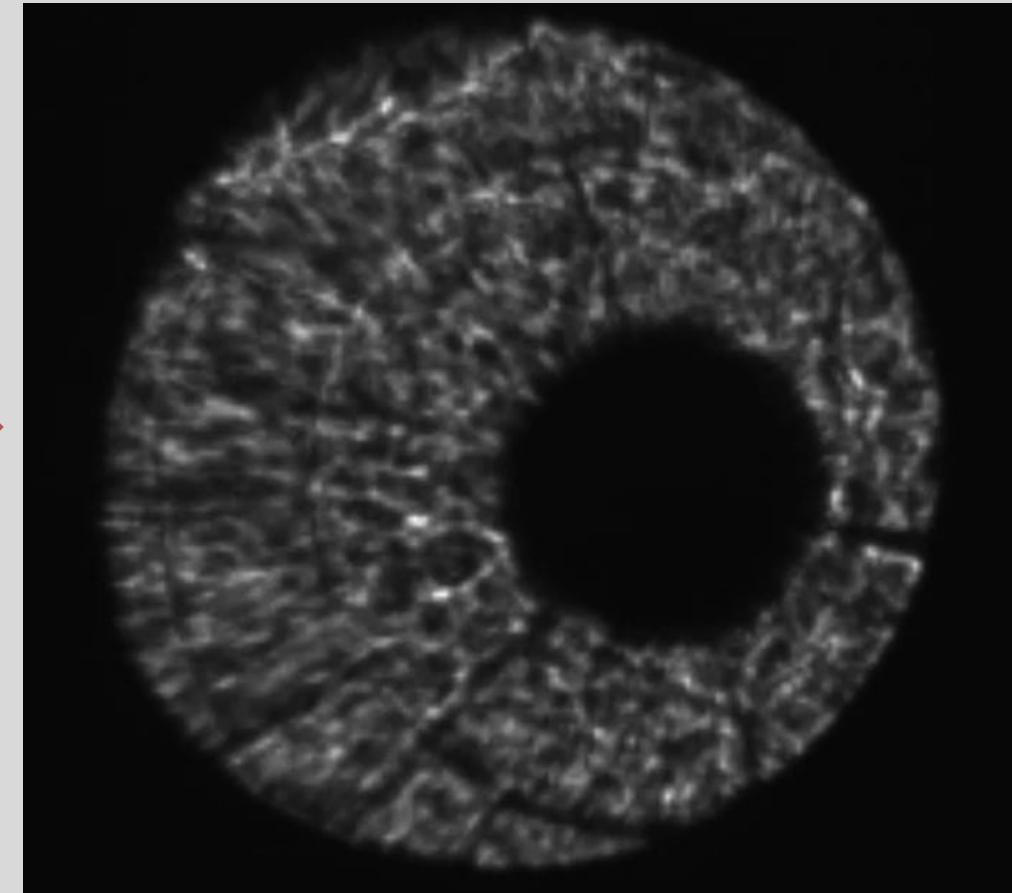
主鏡調整直後は $\pm 200 \mu\text{m}$ 程だったセグメント高さが $\pm 4 \mu\text{m}$ ほどに
→ AOを行うにはまだ不十分
→その後 $\pm 0.5 \mu\text{m}$ まで

位相カメラを用いた主鏡位相合わせ前後の瞳像

- 位相合わせ後に瞳像を確認。 悪天候のため乱流が強い



位相合わせ
→



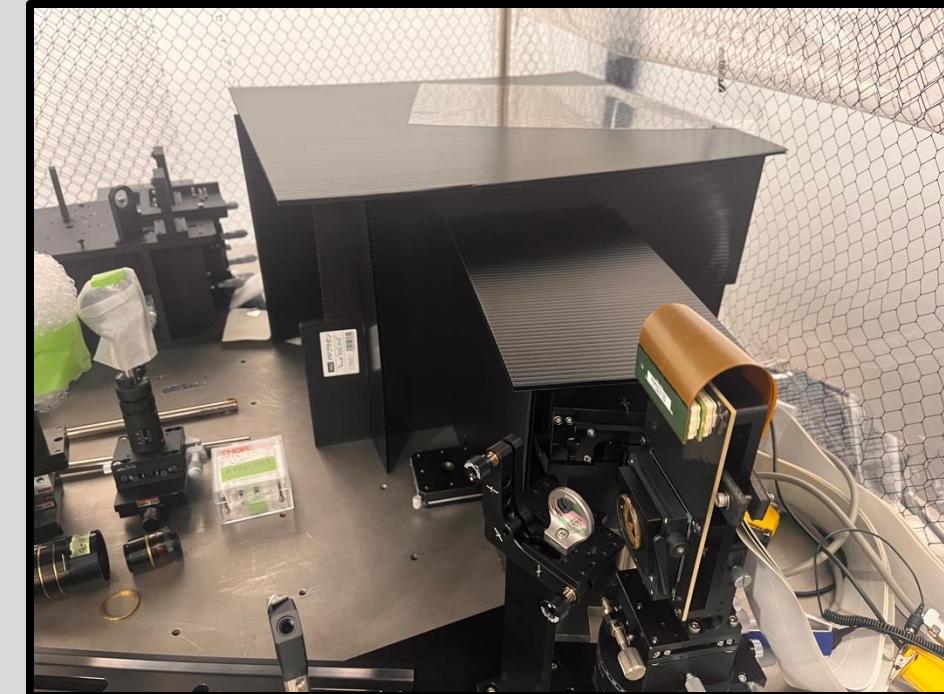
2024/02/26 マイクロレンズなし、瞳強度分布

2024/08/27 マイクロレンズなし、瞳強度分布
 $\pm 0.5 \mu\text{m}$

位相をあわせた状態でSHWFSの解析をしたいが天候に恵まれず

前回のUMからの進捗

- 光学系の製作がほぼ完了
 - ◆ Woofer AOとTweeter AOを接続する部分が最後
- Woofer用SHWFSの改修: 進行中
 - ◆ 測定点を9x9 → 17x17に
 - ◆ プログラムの見直し。990 Hz → 1.2 kHzへ
 - ◆ 位相合わせと悪天候でデータが取れていない
- Tweeter AOを岡山に移設、実験中
 - ◆ 大気乱流を模擬した波面乱れを用いた実験開始
 - ◆ 制御パラメータの最適化中
- コロナグラフSPLINEの岡山移設を計画
 - ◆ 25年度中にTweeterとの組み合わせ実験



実験用カバーを取り付けたTweeter AO