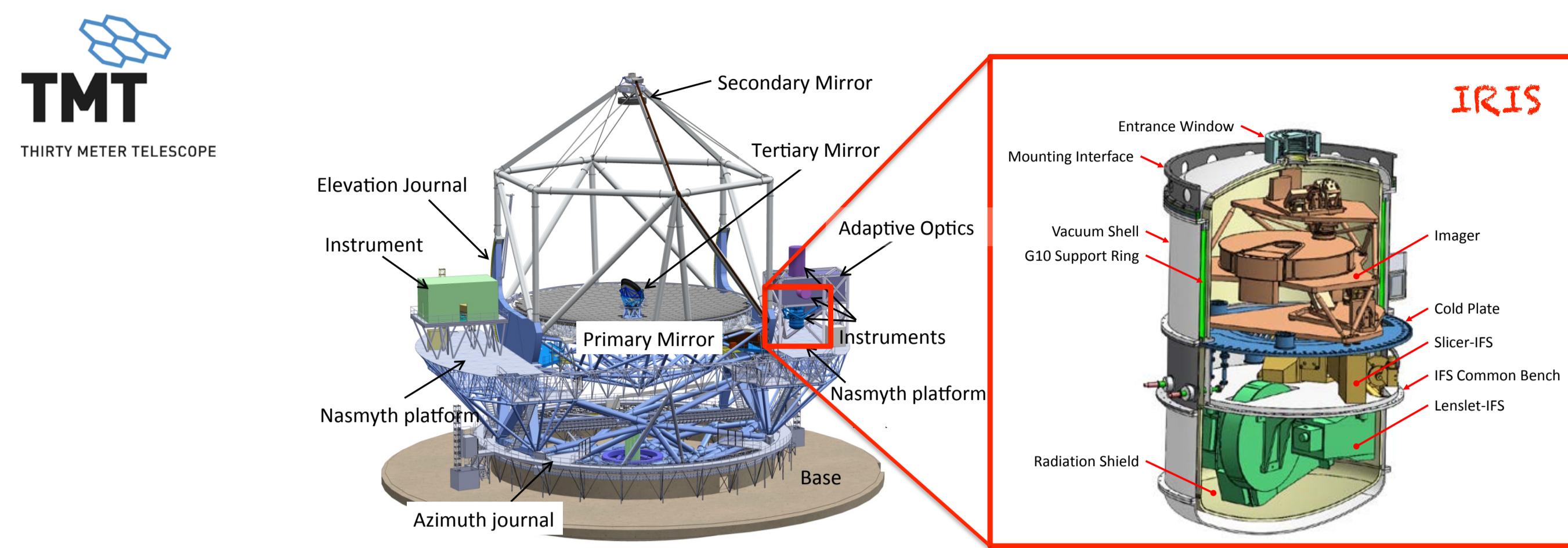
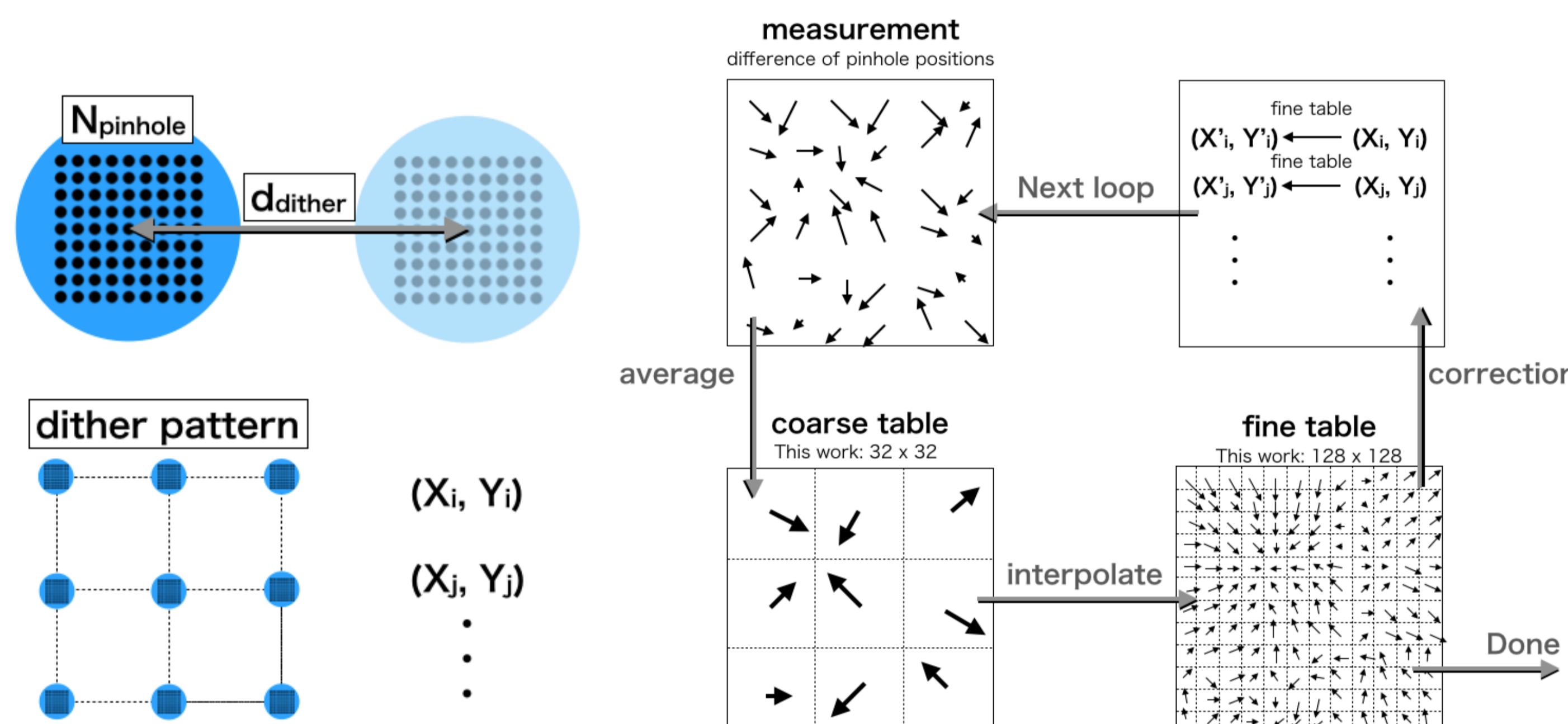


TMT第一期観測装置IRIS



InfraRed Imaging Spectrograph (IRIS) ※早野さんポスター参照
近赤外領域(0.84-2.4 μm)で高解像度の撮像と面分光観測を行う。
ナスミス台に設置される補償光学システムNFIRAOSに接続される。
高精度アストロメトリ観測: 相対アストロメトリ: 50μasの精度

2. Self-calibration method



望遠鏡焦点面に搭載したピンホールマスクを並行移動させながら撮像し、測定位置の差分から光学歪みを抽出

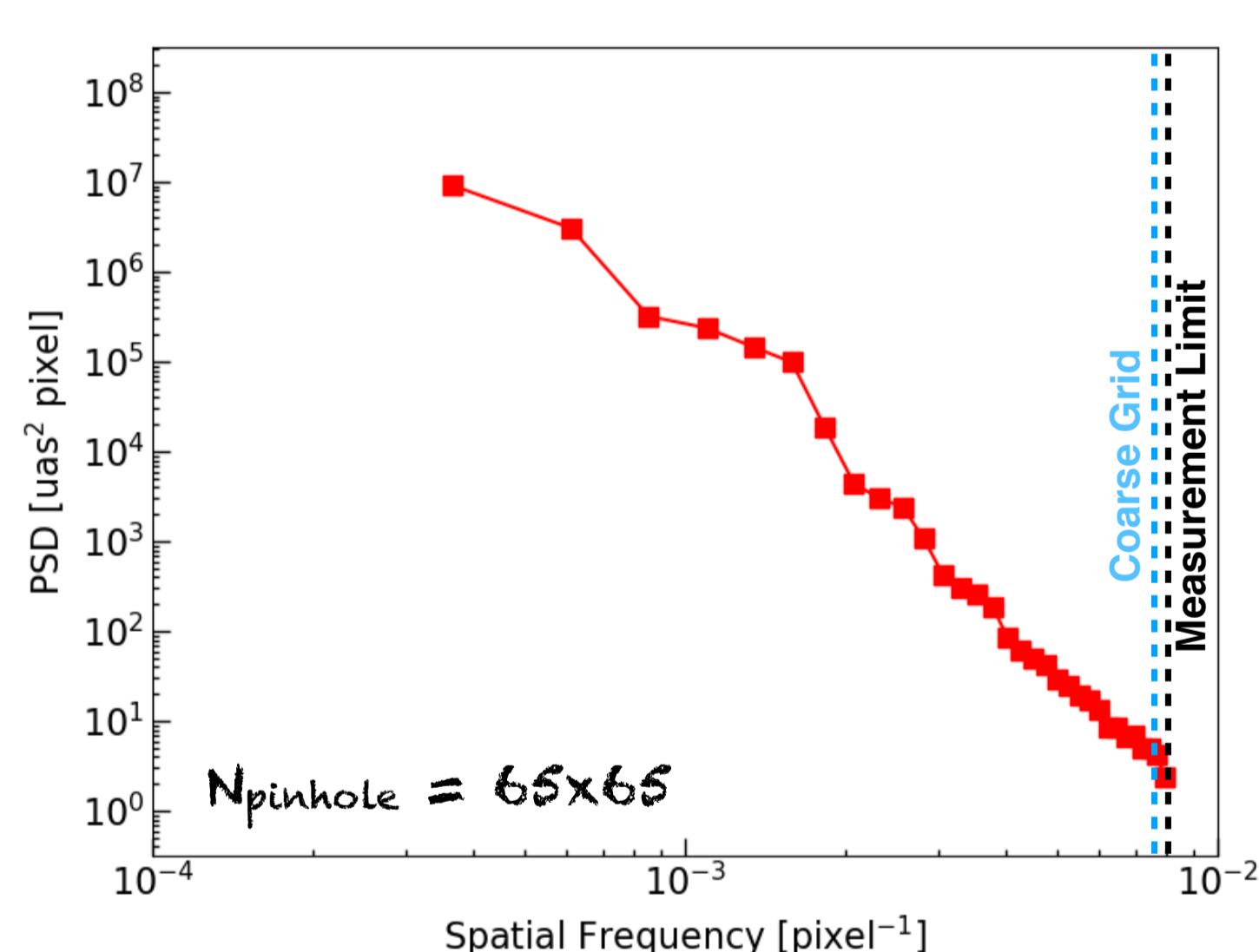
- 利点1: 補正テーブルにより高次の光学歪みを補正可能(Anderson&King 2004)
- 利点2: 参照光源の精度を必要としない(ただし位置決定性能と安定性が必要)
- NFIRAOS + IRIS光学系における補正精度を評価
- 光学歪み補正精度が10 μas以内となるベストパラメーターの検討

4. 補正性能の特徴付け

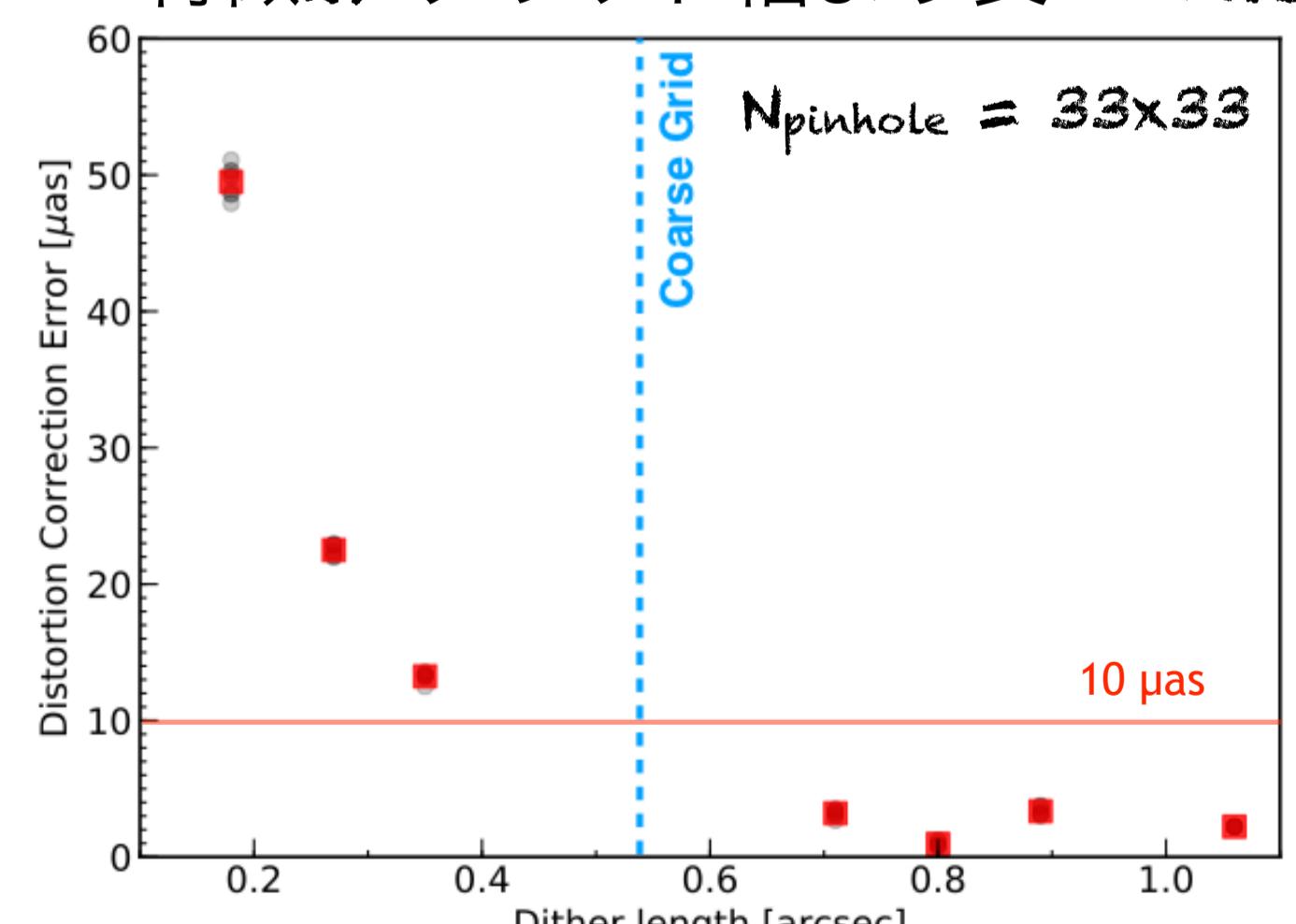
特徴1: 補正テーブルのグリッド幅を小さく設定→ 高次の歪みを抽出

calibrationする前のピンホール座標と simulationでの真のピンホール座標を比較 → 残差のpower spectrum

Lookup tableが補正可能な歪み= coarse gridと同程度の周波数をもつ歪み
→ 補正不可能な小さな歪みの寄与が目的の補正精度以内に十分収まるよう coarse gridを小さくするのが望ましい



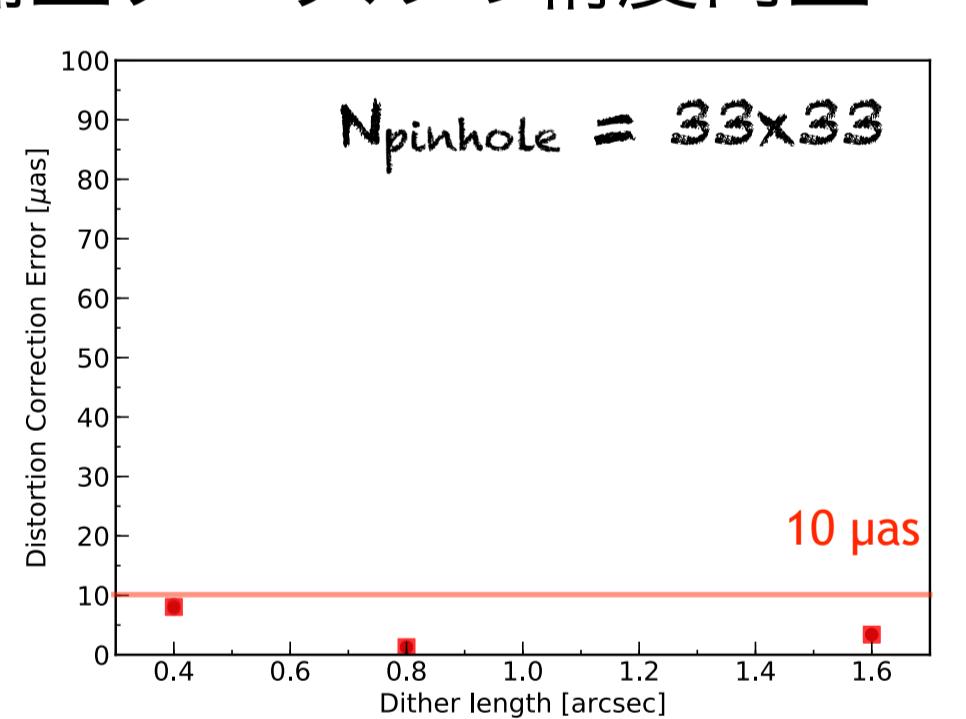
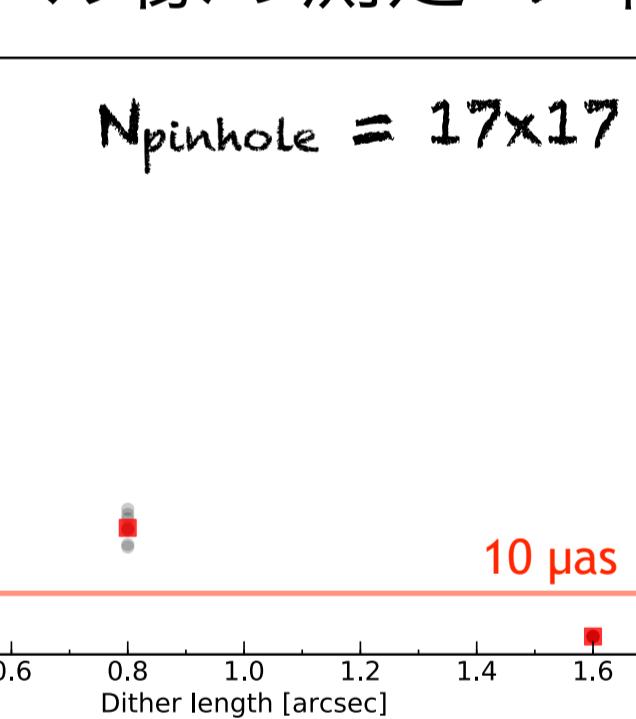
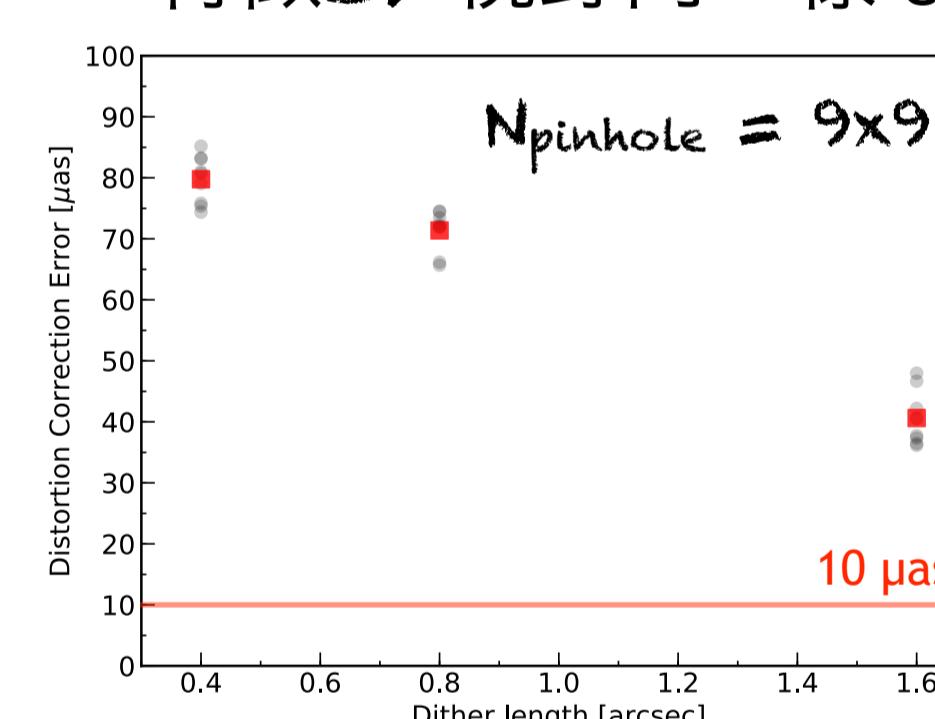
特徴2: グリッド幅より長い dither距離→ 差分情報を相殺させない



ditherだけを変えた時の補正精度評価

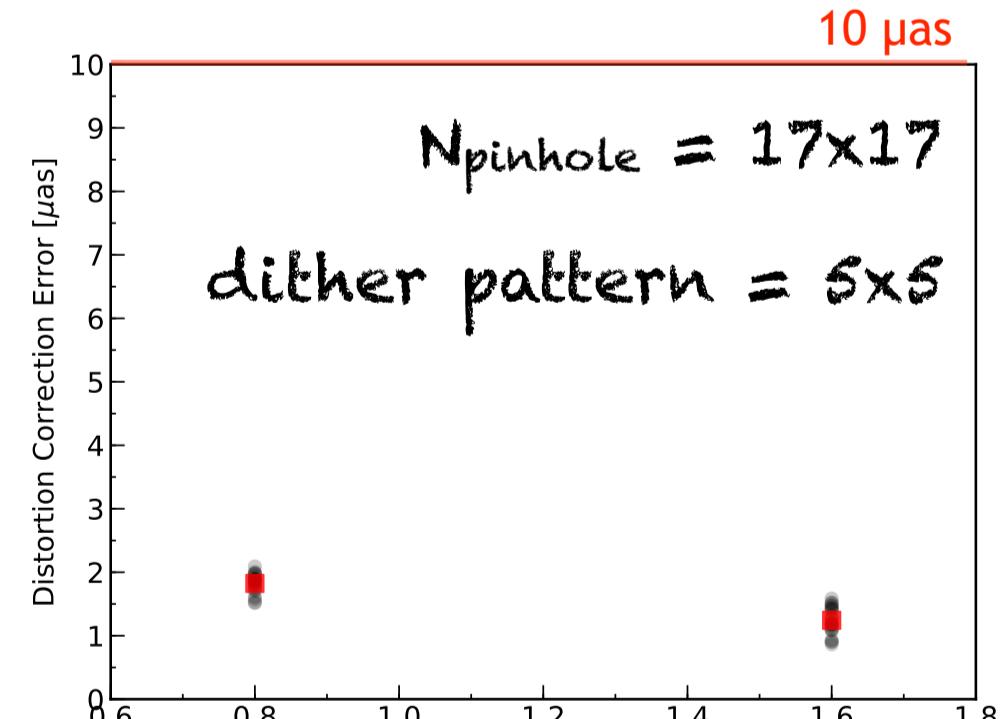
coarse grid以内のditherをした画像間の測定位置の差分はほとんど相殺される
→ dither > coarse gridが望ましい

特徴3: 視野内一様なピンホール像の測定→ 補正テーブルの精度向上



(左図) dither加えてNpinholeを変えた時の補正精度評価
(右図) Npinhole = 17x17でdither pattern=5x5にした結果

視野内一様なピンホール像の測定により補正精度向上
→ 補正テーブルの精度向上にはNpinholeを増やす、
もしくはdither patternを増やすのが望ましい



特徴付けにおけるベストパラメーター

特徴1→ coarse grid = 128 pix in 4096 pix detector (32x32 coarse table)

特徴2→ dither = 0.8, 1.6 as (> coarse grid = 0.531 as for 34 as detector)

特徴3→ Npinhole=33x33かつdither pattern=3x3,

Npinhole=17x17かつdither pattern=5x5 (dither = 1.6 asのときdither pattern=3x3でも可)

5. ベストパラメーター検討

望遠鏡焦点面へのマスク実装にかかる条件

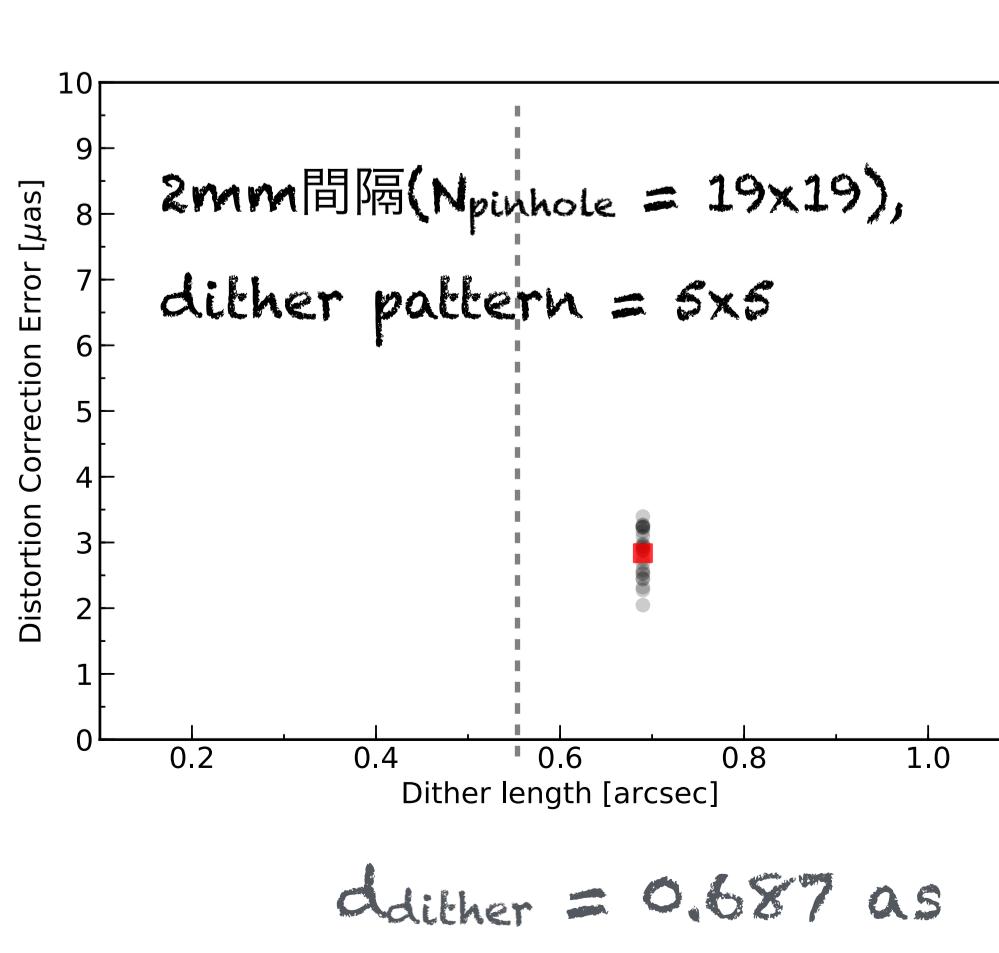
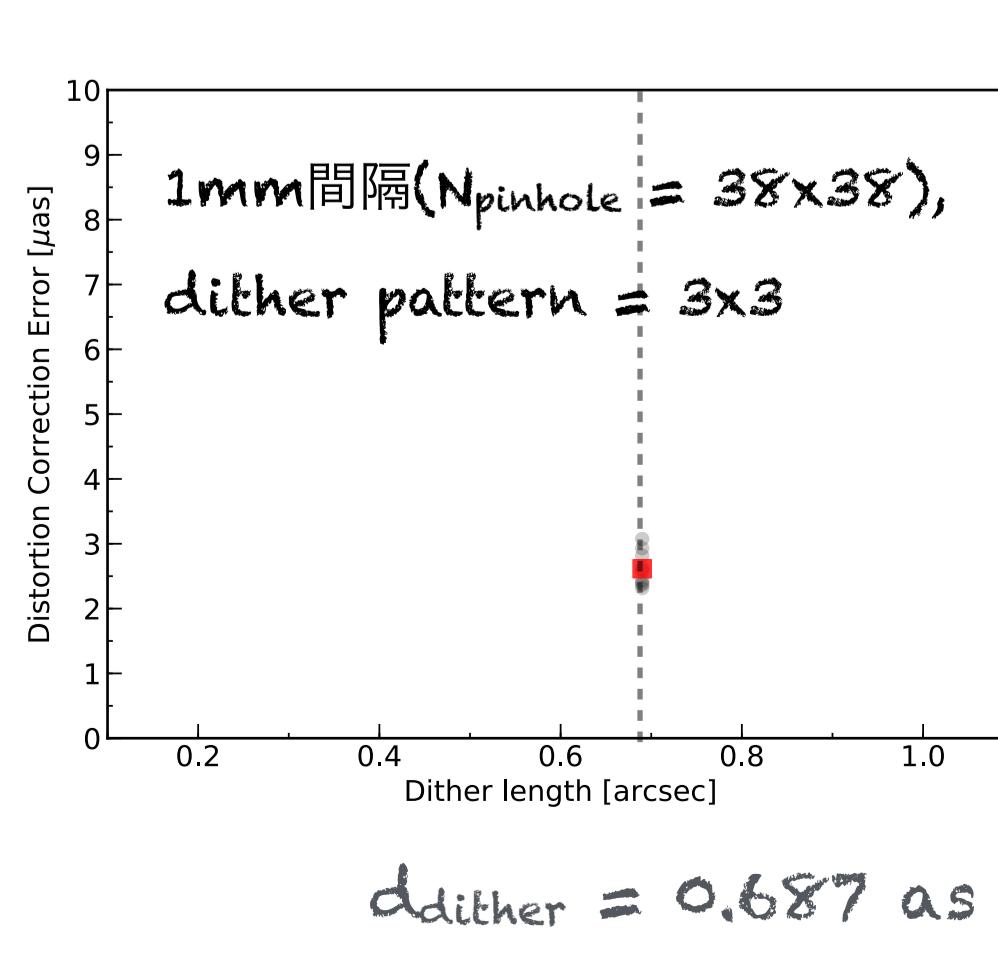
- ditherの稼動域は +/- 1.5 mm (= 0.687 as)
- マスクのピンホールは1mmまたは2mm間隔

条件下におけるベストパラメーター

特徴1→ coarse grid = 0.531 as

特徴2→ dither = 0.687 as (> coarse grid)

特徴3→ Npinhole=38x38 (1mm間隔)かつdither pattern=3x3
Npinhole=19x19 (2mm間隔)かつdither pattern=5x5



Self-calibration methodにより補正精度10 μasを達成可能

※今後の課題: 測定誤差・測定の安定性の考慮
とプロトタイピングによる実証