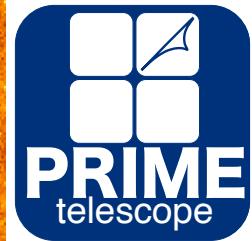


2022年度光赤天連シンポジウム

PRIME望遠鏡インストール進捗



鈴木大介（大阪大学）、PRIMEコラボレーション

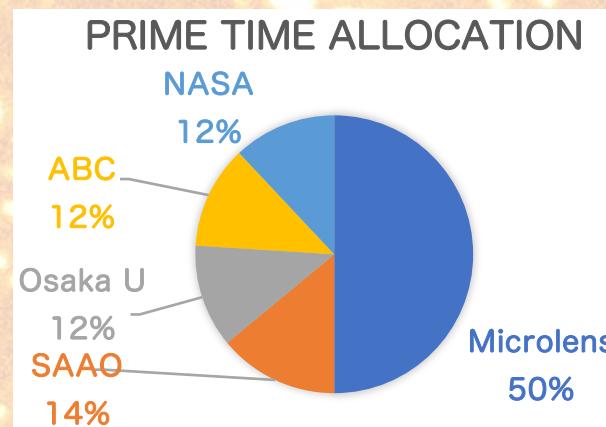
PRime-focus Infrared Microlensing Experiment



現在コミッショニングフェーズ @南アフリカ、SAAOサザーランド観測所

広視野 近赤外線 南天

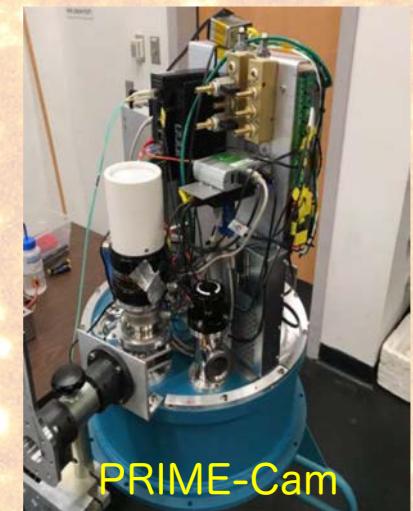
- H-band microlensing survey
- ✓ 銀河系中心領域を高頻度で観測
→ 惑星検出数：MOAの約5倍
- ✓ 将来計画の事前観測
 - Romanの惑星探査領域の最適化
 - JASMINE
 - ULTIMATE-Subaru
- GW、GRBのToO観測
- トランジット惑星探査
- SANDによるRV惑星探査



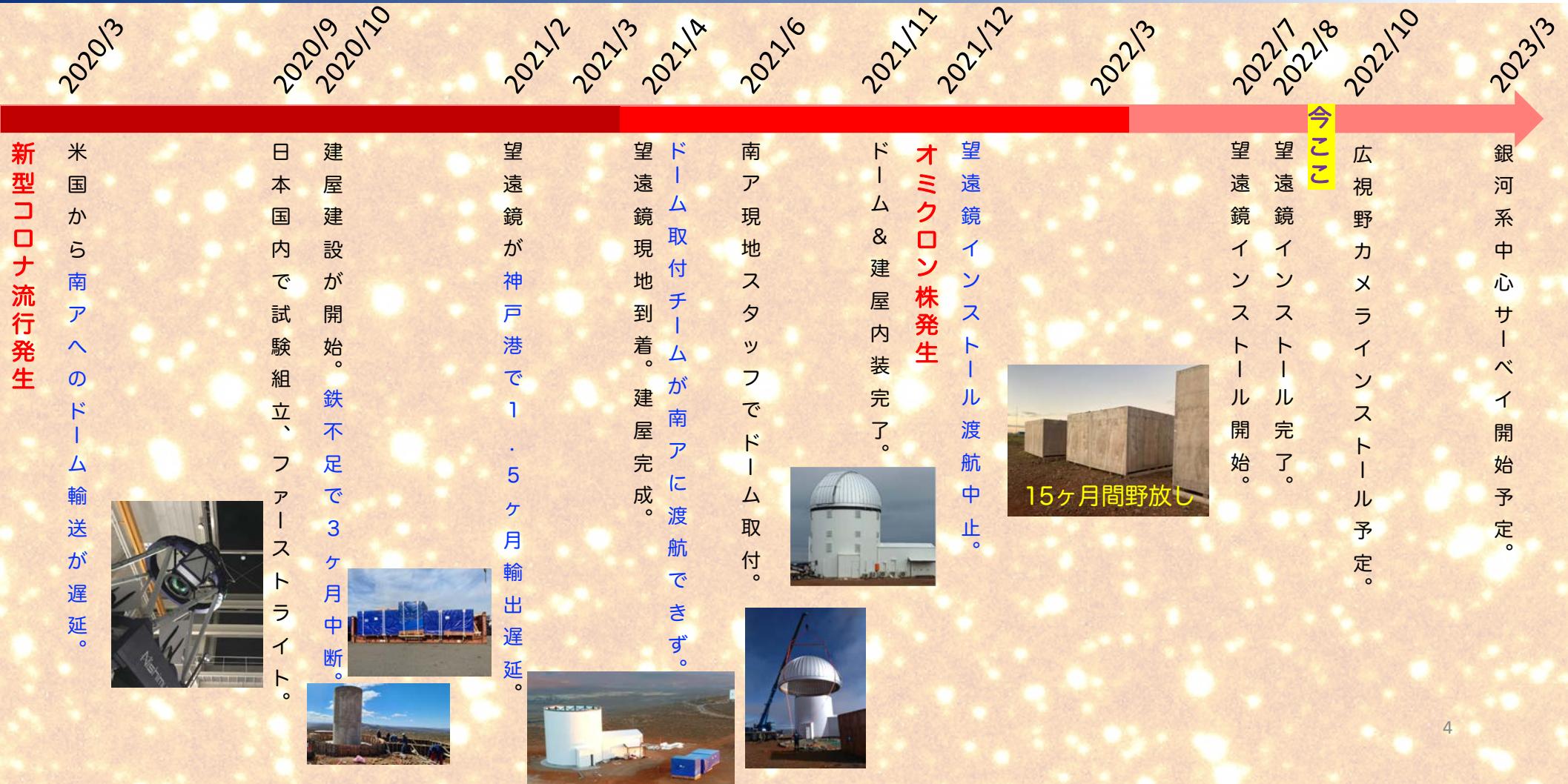
望遠鏡インストール完了!! (2022 Aug)

PRIME望遠鏡/PRIME-Cam 主要諸元

- Primary diameter: 1.8m
- Filters: Z , Y , J , H , 3NBs ($NB1063$, $NB1243$, $NB1630$)
- Detector: 4 x H4RG-10
- FOV: 1.45deg^2
- Pixel Scale: $0.5''/\text{pix}$
- Survey Field: 銀河系中心付近の $\sim 20\text{deg}^2$ (TBD)
- Cadence: > 15min
- Lim Mag: 18.7mag w/ H-band (5sigma, 100s exp.)

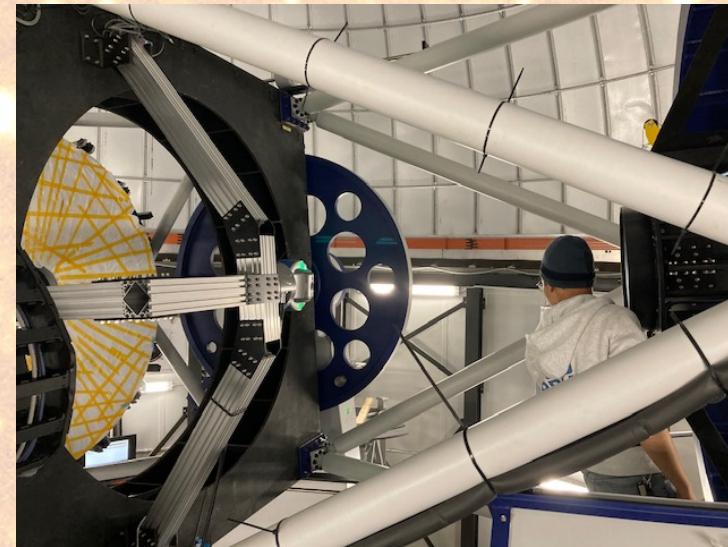
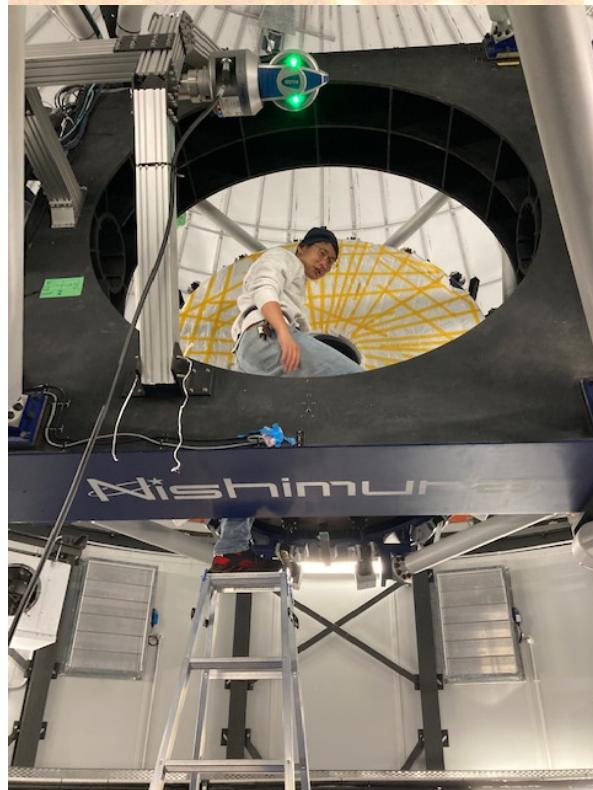


コロナ禍でのPRIME

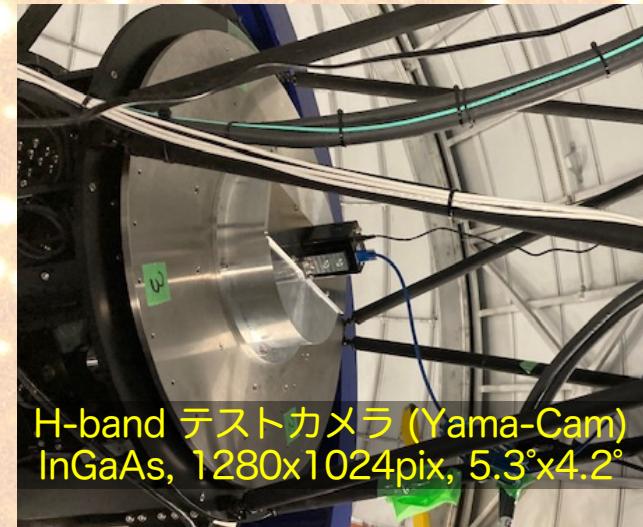
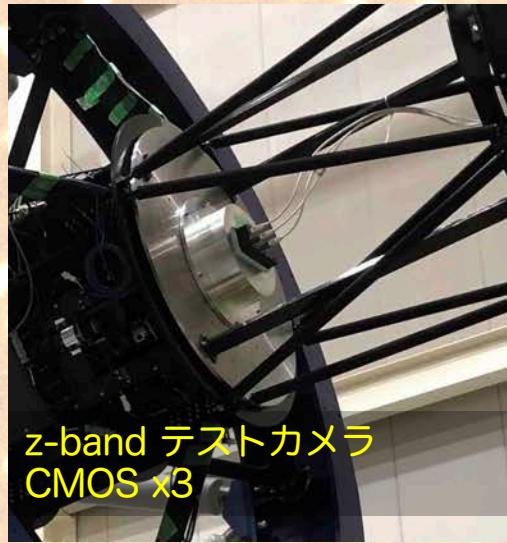
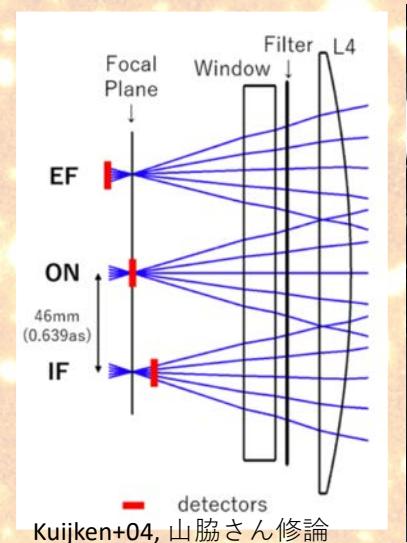


光学調整①：3D測定器

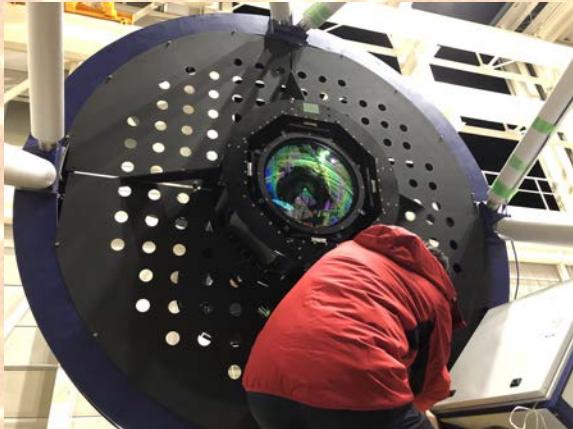
- 主鏡・レンズユニットに参照点を配置しFAROにより測定。
- 主鏡、レンズユニットの光軸が揃うようにレンズユニットの decenter, tip/tiltを調整
 - Tip/Tilt < 10"
 - Decenter < 50μmの精度
- ハルトマン定数：
 - 視野平均: 0.7"
 - 視野中心: 0.57"



PRIME/Test-Camera First Light!!!



光学調整③：ハルトマン検査



ハルトマン板の取り付け



H-band ハルトマン画像

- ハルトマン定数: 最適焦点位置での光線の光軸からの平均距離 →光学系を評価できる。

評価に加え、調整もする

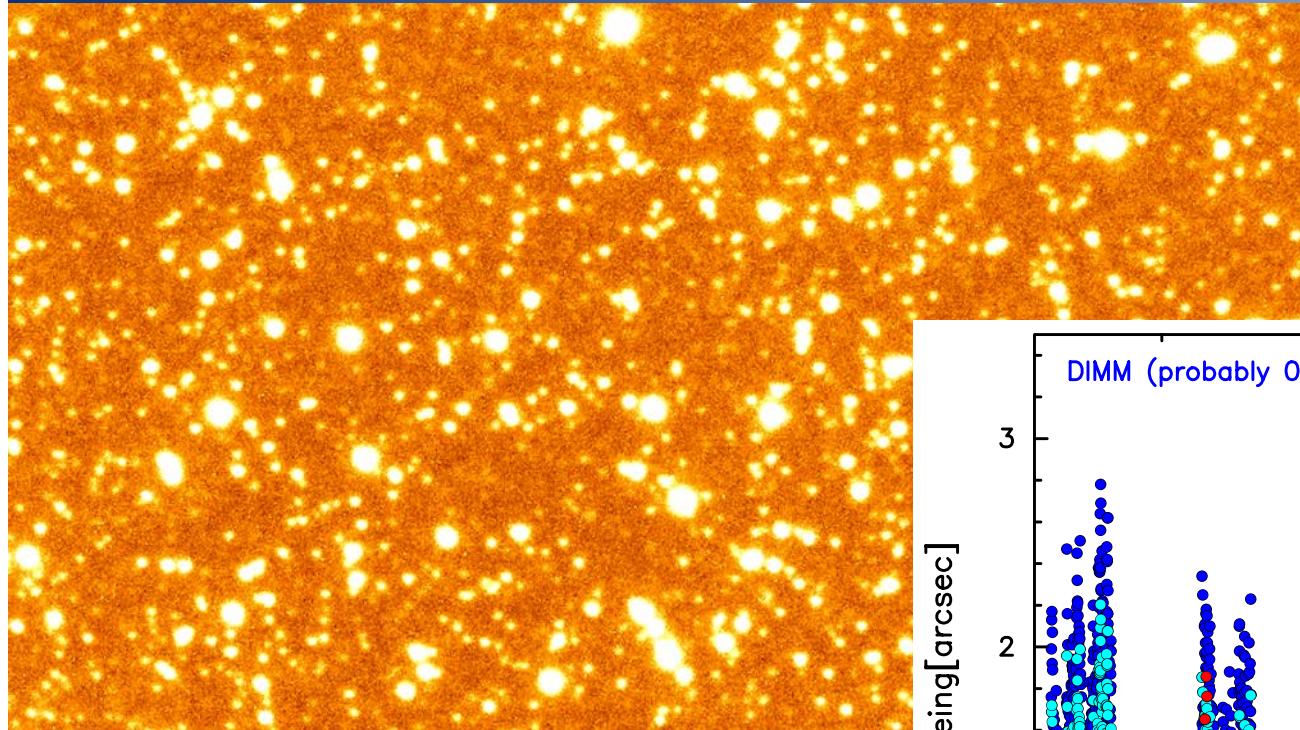
- 各々の光線の光軸からのズレ量は波面の傾きに相当するので、ハルトマン画像から波面・ゼルニケ係数を推定できる。

- ✓ decenter, tip/tiltの変化量と発生する収差量(ゼルニケ係数)は、およそ線形。
 - ✓ モデルのゼルニケ係数と比較することで、光学系修正量を推定。

Yama+ in prep.

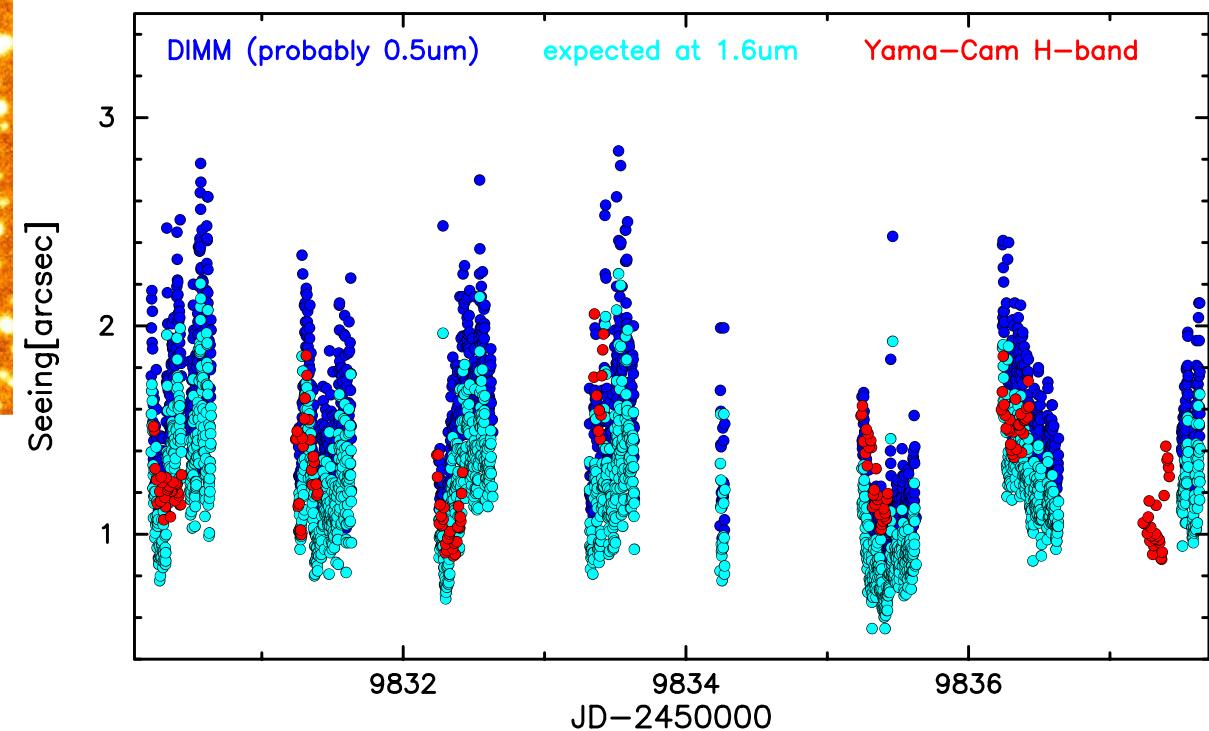
- ハルトマン定数：
 - 視野平均: 0.295"
 - 視野中心: 0.262"

H-bandテストカメラによる試験観測



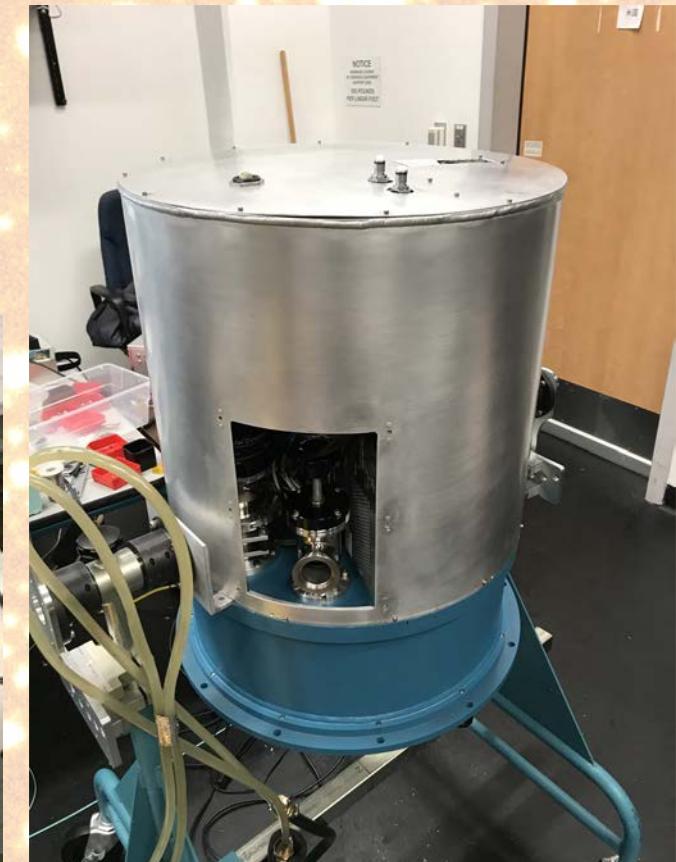
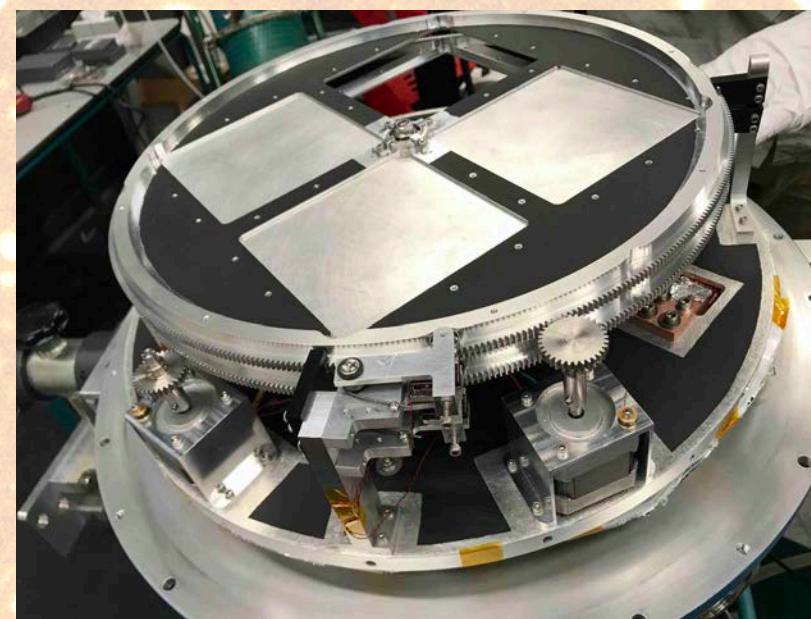
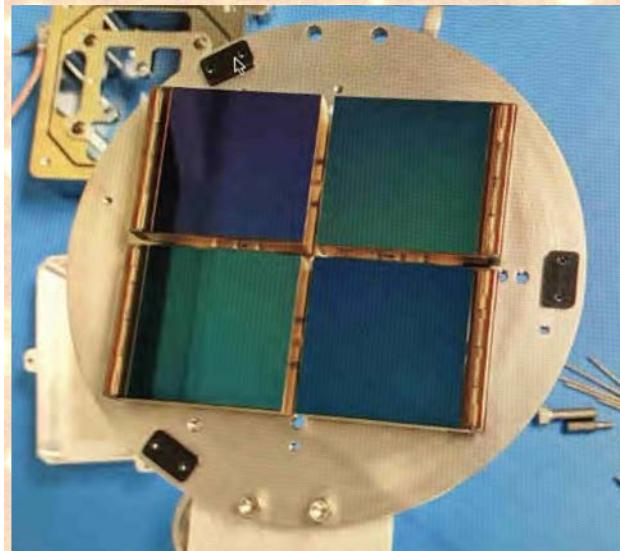
銀河系中心方向のマイクロレンズイベント
の追加観測画像

シーイング平均(9/7~14) ~1.3"

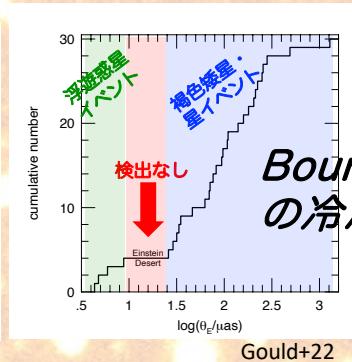
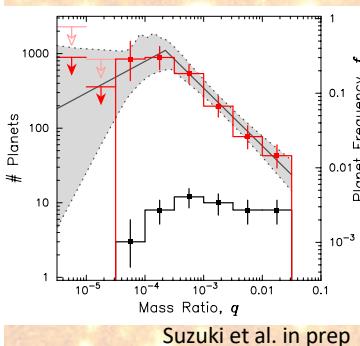


PRIME-Cam (今日、観測所に到着予定)

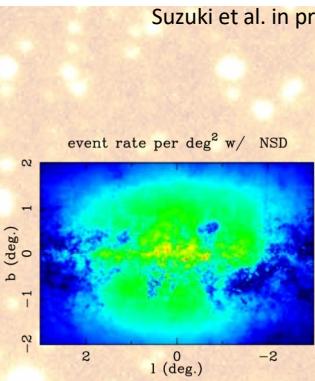
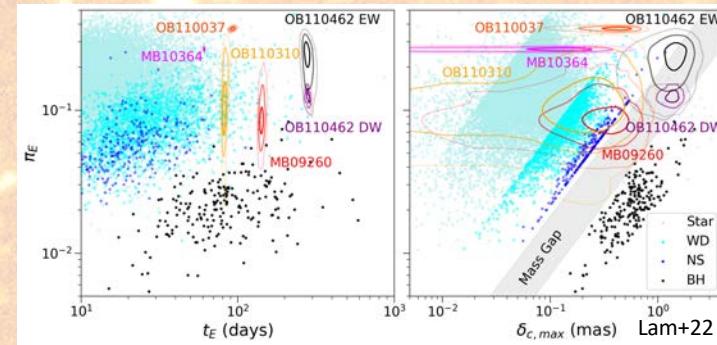
- NASA/GSFCにて製作完了
 - Alexander Kutyrev et al. (NASA/GSFC, UMD) + Yuki Hirao (阪大)
- Romanチーム協力のもとH4RG-10を4枚使用。
- 詳細は、22年秋季年会V216c
「PRIME望遠鏡近赤外主焦点撮像装置：PRIME-Camの開発」平尾さん講演



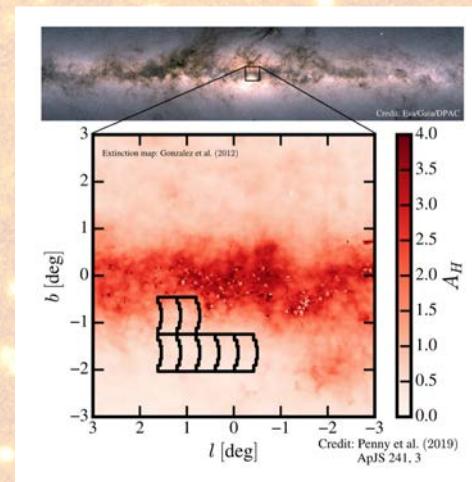
PRIMEによるNIR高頻度撮像探査



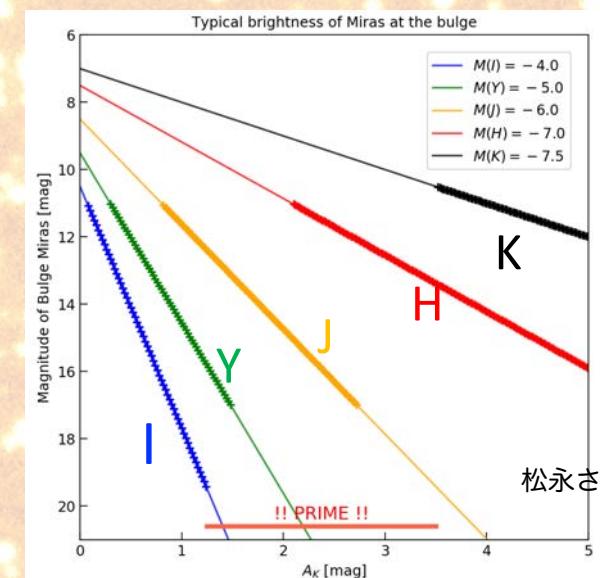
Bound/unbound
の冷たい惑星分布



銀河モデルの検証



Roman惑星探査領域の最適化



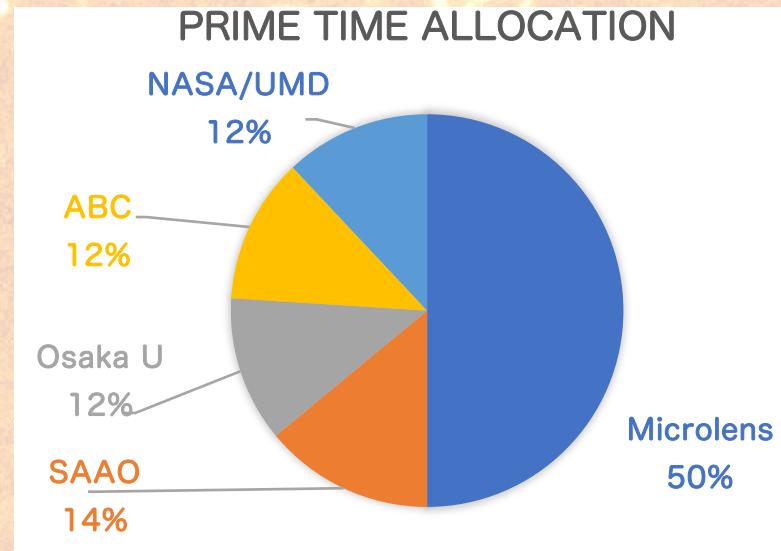
JASMINEの事前観測としての
ミラ型変光星の探査

課題

- ❖ z-bandテストカメラのdefocus像を用いる光学調整はうまくいかなかった。。。
 - ❖ H-bandテストカメラで何とかできたので良しとする？

- ❖ ドームの回転が非常に遅い。
- ❖ 大きく望遠鏡をふるとドームスリットにケラれる。
- ❖ ドーム天頂から雨漏れする。

- ❖ 観測体制、リモート化？
- ❖ データ輸送 (~40TB/yr for microlensing)
- ❖ データ公開
- ❖ 観測割り振り (キュー観測を予定)
- ❖ ...



まとめ



- ✓ PRIME望遠鏡の建設が22年8月に完了。
- ✓ H-bandテストカメラによるファーストライト及び光学調整が完了。
- ✓ 22年10月にPRIME-Camのインストール予定。(来週から作業開始)
- ✓ 23年3月から銀河系中心サーベイを開始。