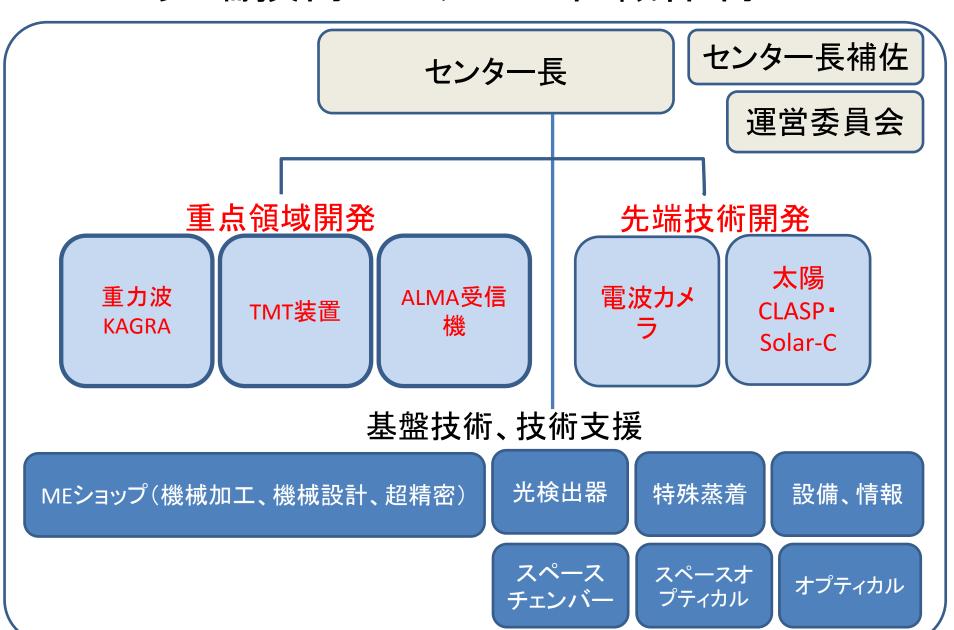
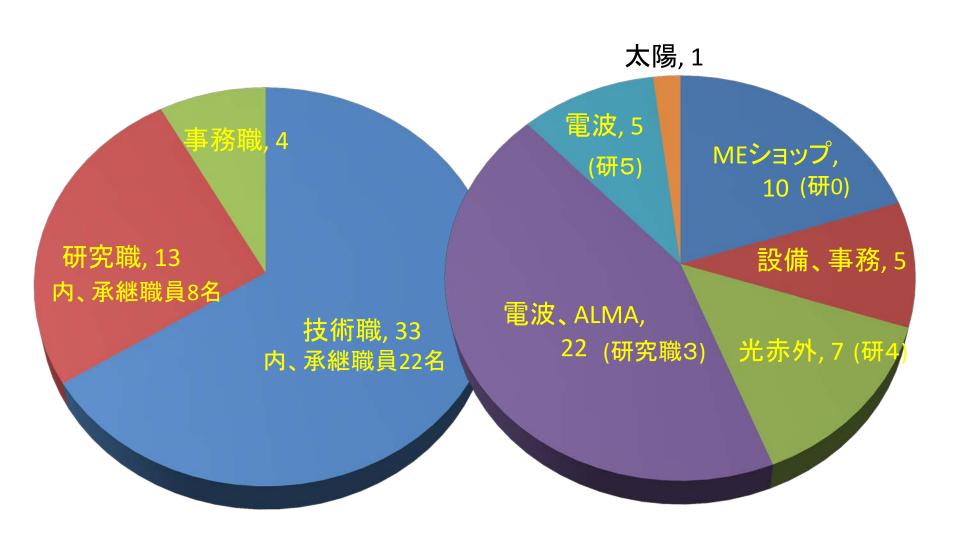


### 先端技術センターの組織体制



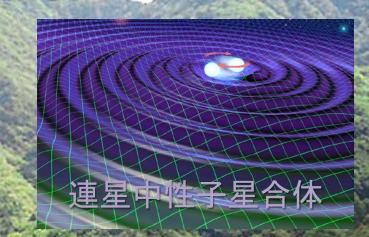
### 先端技術センターの人員体制(職員、50名)



# 重点領域開発のうち KAGRA、TMT装置の紹介

### 干渉計型低温重力波検出器KAGRA

- 基線長3km, 神岡鉱山地下に建設
- ・ 熱雑音低減のため、20Kまで冷却
- ターゲット: 連星中性子星合体, 超新星爆発など
- ・ 2017年の観測開始を目指す



### ATCにおける開発状況



サスペンション組立



縦防振フィルター

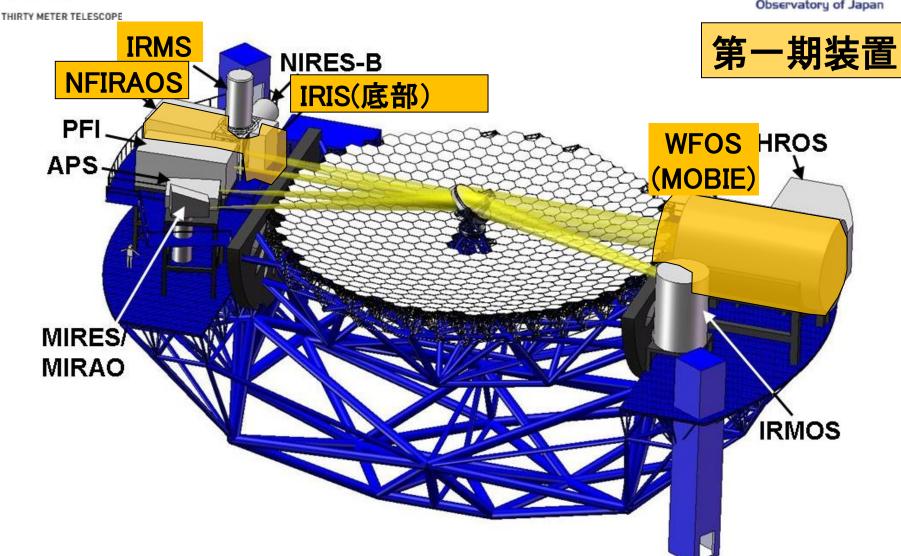


大型散乱光バッフル

# TMT観測装置







# TMT

# 第一期装置:IRIS(2020年代初頭) 。InfraRed Imaging Spectrometer ₩

・赤外域で高解像度(15ミリ秒角)で撮像と分光

- 超精密天体位置決定(30マイクロ秒角)

=>富士山で15ミクロン動いてもわかる

<u>波長域:赤外線 0.8 - 2.4 μ m</u>

波長分解能R=4000-10000

補償光学(NFIRAOS)と組み合わせて

高解像度観測

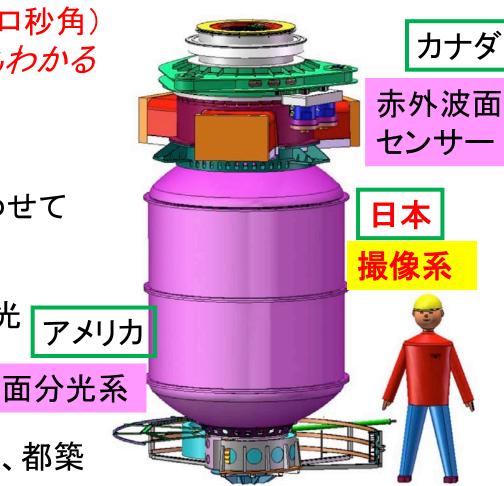
-小レンズによる面分光

-イメージスライサーによる面分光

視野:面分光:2秒角以下

撮像:34秒角

鈴木、大渕、浦口、斉藤、池ノ上、都築 など



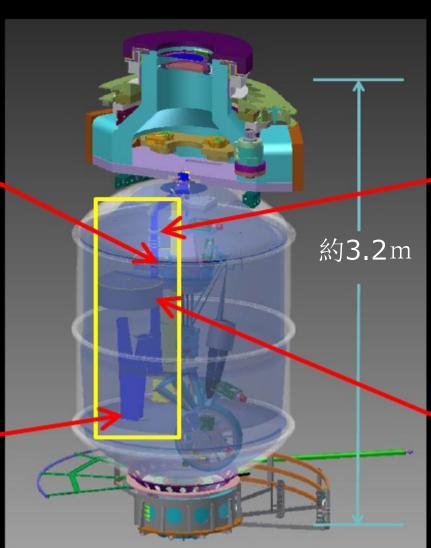
## ATCでの開発、試験

プロトタイプ



軸外し非球面鏡 のプロトタイプ

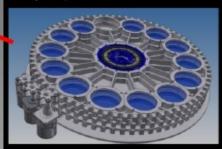




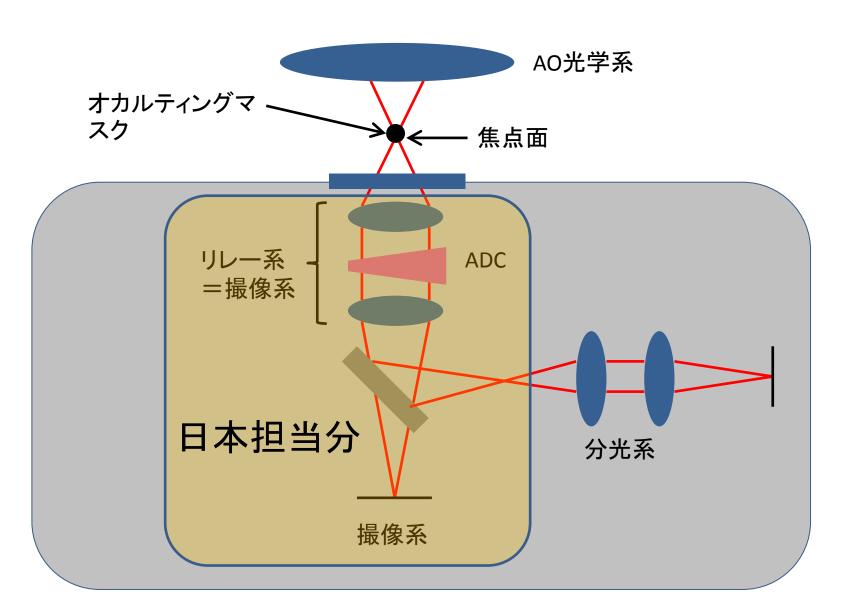
レンズ支持機構



フィルター交換機構の実機設計



# IRISの新光学系配置(34"視野)





# 第一期装置:WFOS(2020年代初頭) Optical MOS Spectrograph

#### 可視光で多天体の 撮像と分光

波長域:可視光 0.31-1.1 μ m

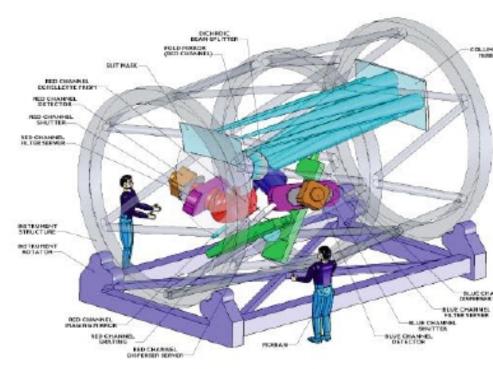
多天体分光:~140天体 3x8分視野

波長分解能:R=1000-8000

赤/青独立カメラ

ロングスリット、低分散分光、

直接撮像モード

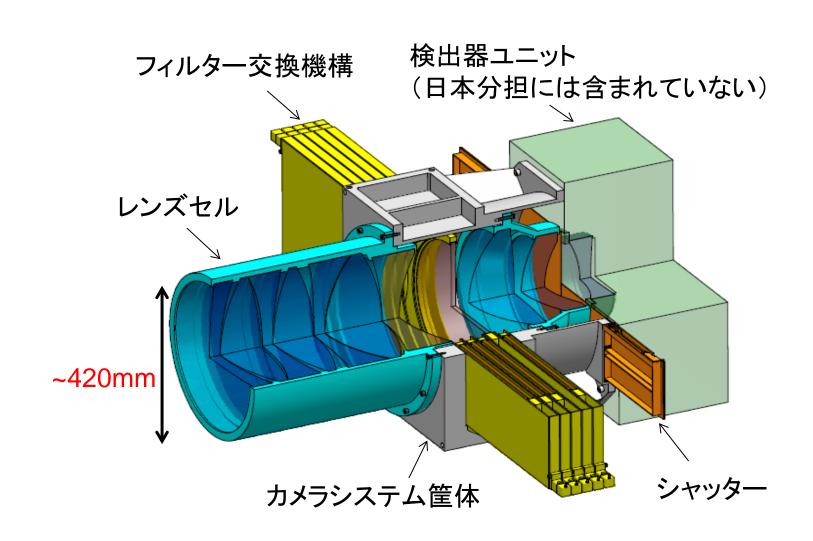


日本は、カメラ部(シャッター、フィルター交

換機構含む)を担当: 尾崎、宮崎

国際装置グループを組織中

#### 可視光撮像分光装置のカメラ部(日本担当予定)



### 先端技術実験(TMT)棟の建設

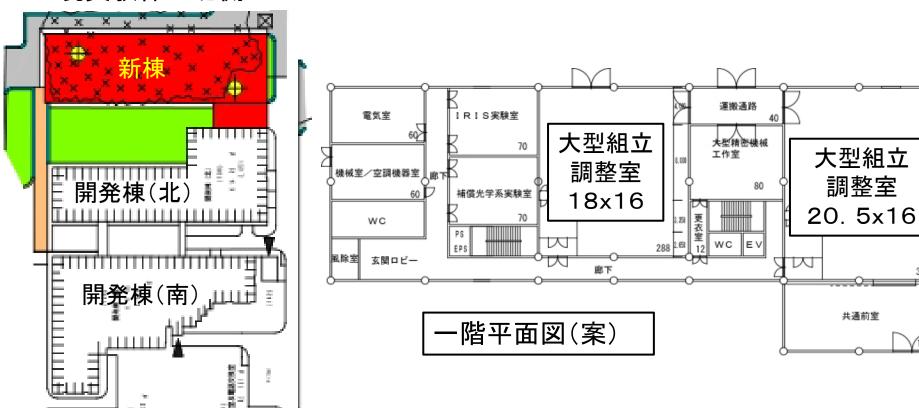
#### 目的

- •TMT観測装置の開発場所の確保
- •Solar-Cなど宇宙用機器組立て場所の確保
- ・国立天文台実験スペース不足の解消

#### 建設予定地: 現実験棟の北側

#### 仕様

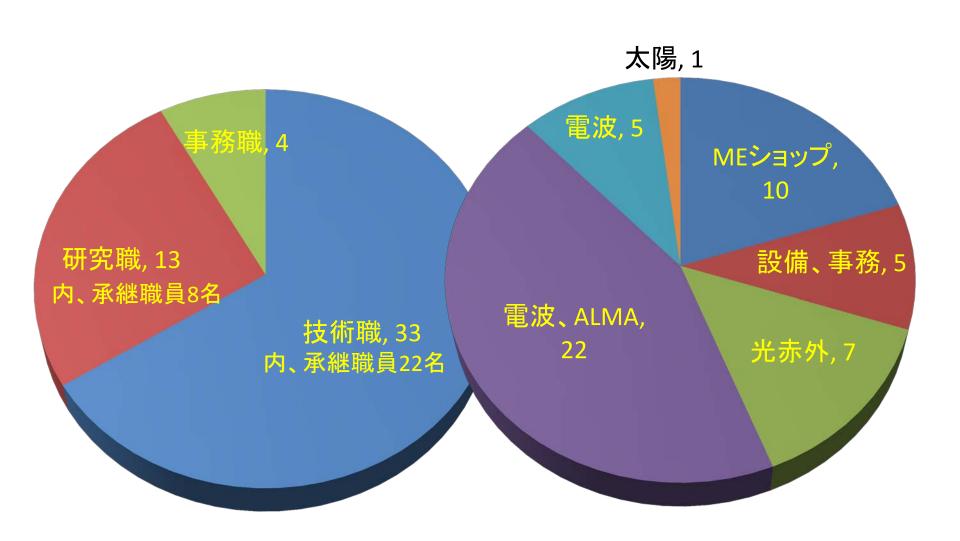
- ・3階建て、約2850平米
- 大型組み立て調整室 2室 高さ~16m(18mx16m、20.5mx16m)、その他
- 一般実験室、クリーンルーム
- ·H28年1月完成予定

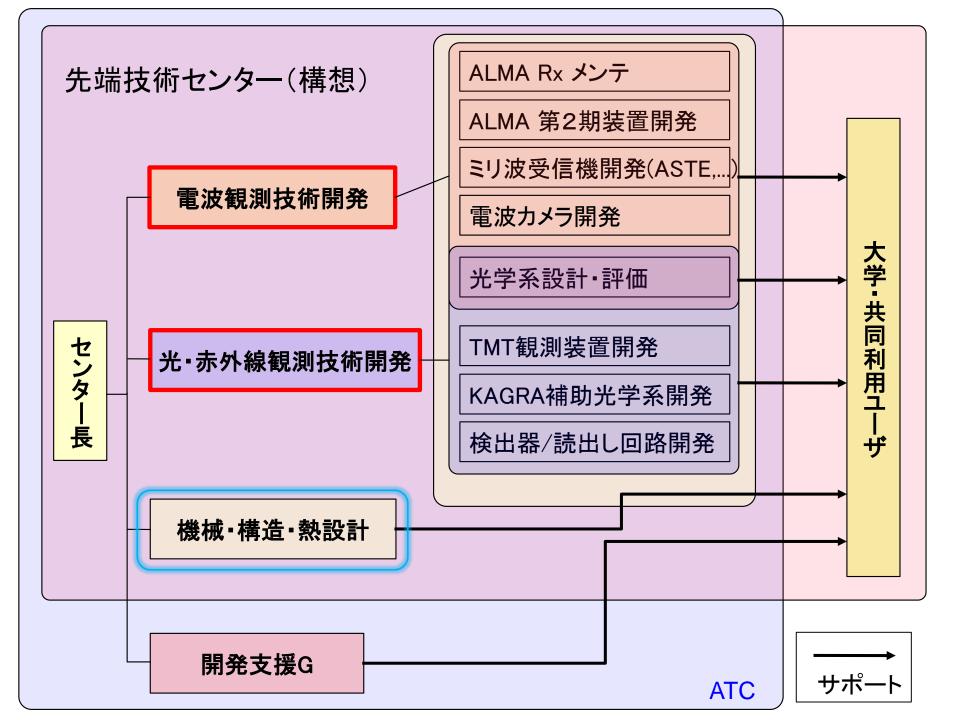


# ATC今後の戦略(私見)

- 国際プロジェクトでの装置開発を"リード"する組織 すばる、ALMA、TMT 国際的市場で活躍を
- 電波、光を両輪とした体制を強化 電波が充実してきたのに続き光赤外を
- 技術者は、高度の分野横断的な基盤技術(メカ、エレキ、光学、冷却など)を有し、開発の根幹を担う。
  プロジェクトを移りながら成長する
- 最先端プロジェクトを通して技術力の向上・充実、エンジニア の教育 難しい仕事で人が育つ(教育は、天文 台全体での取り組み)
- センター人員体制を充実し、大学、コミュニティとの連携強化 これからの取り組み

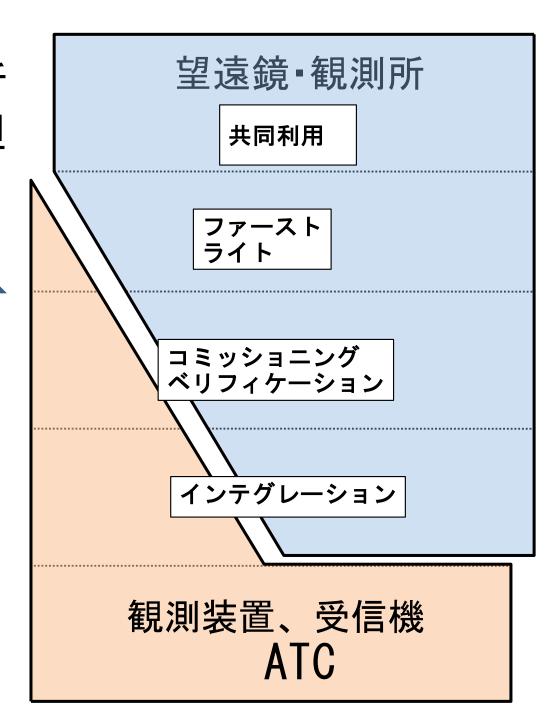
### 先端技術センターの人員体制(職員、50名)





ATCと望遠鏡・観測所との開発フローと分担のイメージ

開発フェーズ



# まとめ

1)重点領域開発 ALMA受信機量産、HSC、KAGRA =>ALMA受信機保守·次期開発、TMT装置、KAGRA

2)国際プロジェクトで世界をリードするために、技術力向上、人材育成、大学への支援強化を