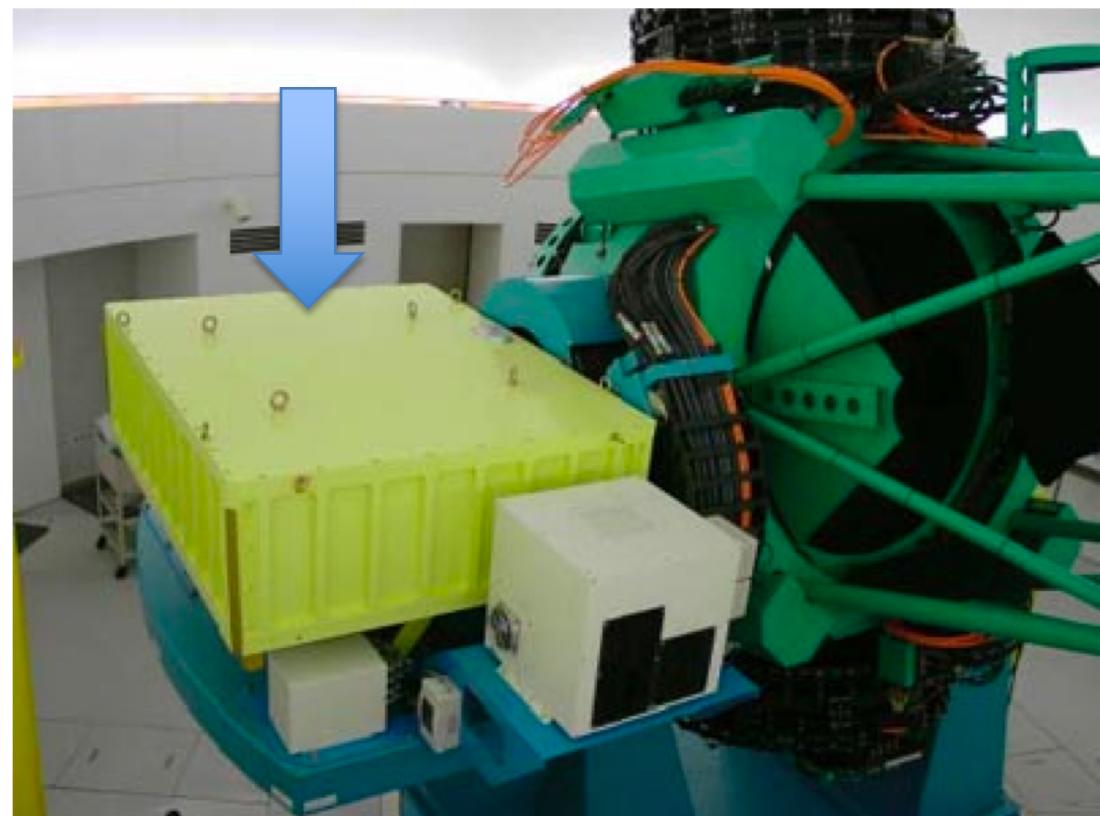


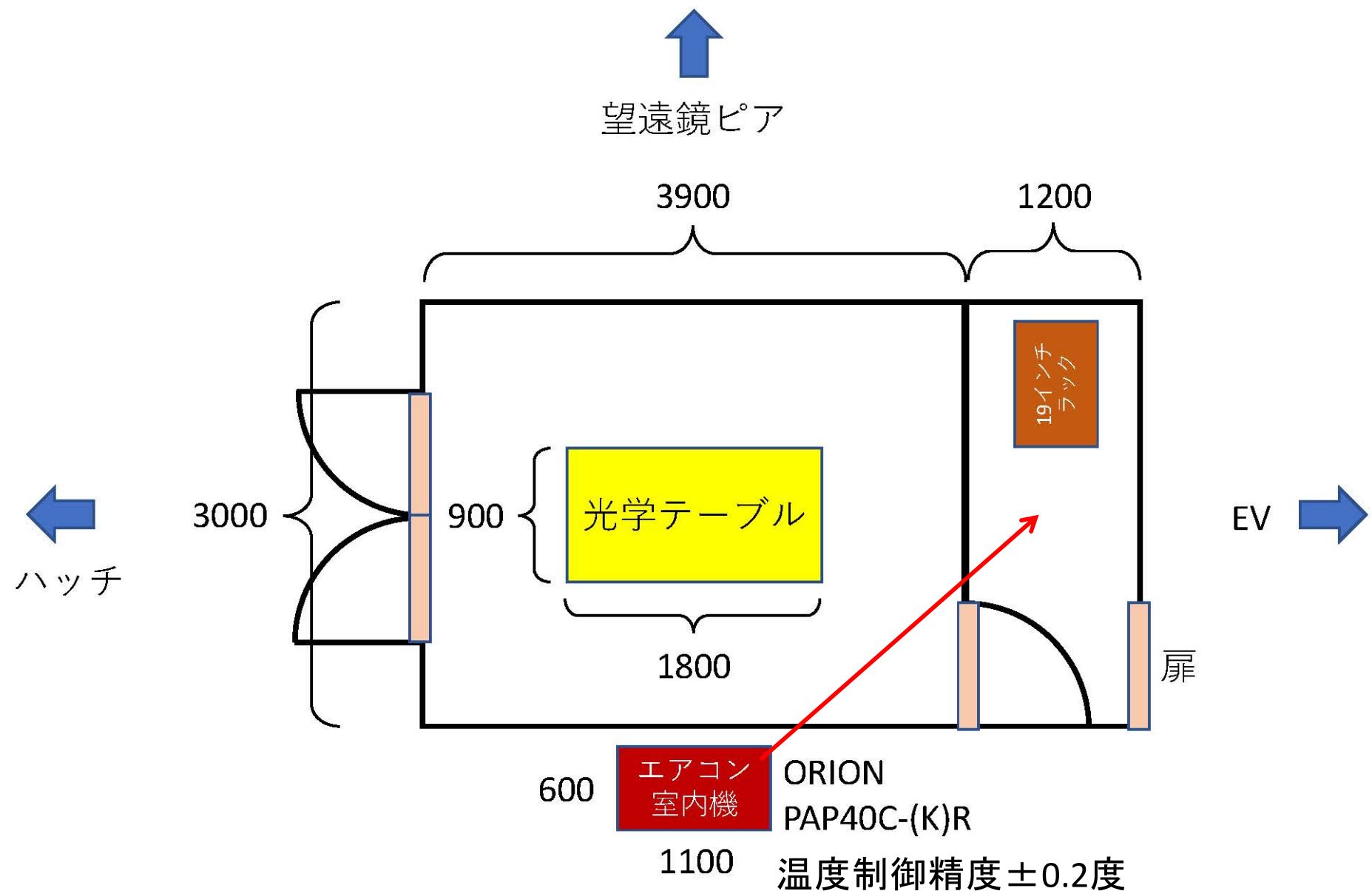
# 系外惑星探索用高分散分光器 GAOES-RV

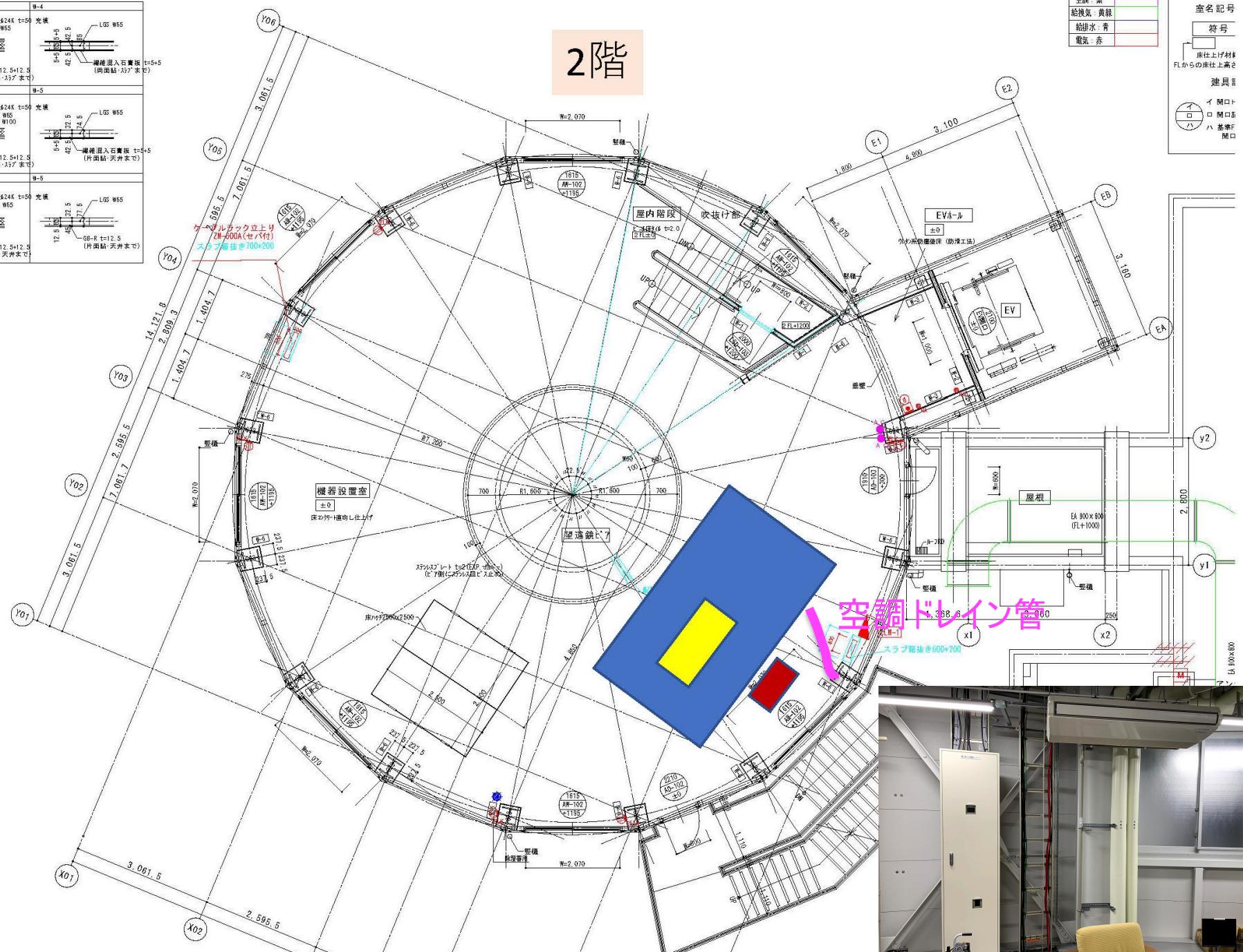
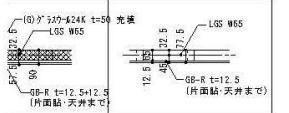
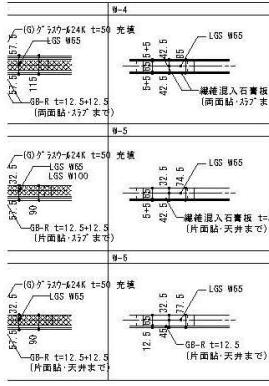
- 京大岡山3.8m望遠鏡と専用分光器を用いた中質量星周りの短周期惑星の探索(基盤A:H30-33年度)
- 高金属量巨星を巡る惑星の重点探索
  - 中質量星周りで短周期惑星が見つかり始めているが、従来の中質量巨星を対象とした惑星探索では、中心星の質量推定誤差が大きく、確実に中質量星( $M>2M_{\odot}$ )であると考えられるサンプルが非常に少ないため、統計的な解釈が困難
  - 確実に重い恒星と考えられる高金属量( $[Fe/H]>0.1$ )巨星を対象
  - 約2500個の巨星から高金属量巨星を多色測光、低分散分光観測によって事前に選定
  - 京大岡山3.8m望遠鏡にぐんま天文台高分散分光器GAOESを移設し、視線速度精密測定機能を追加(GAOES-RV)
    - H31までに移設、H32-33に観測
    - TESSの北天サーベイ(H31)のフォローアップに間に合わせたい
  - 約250個( $V<8$ )の高金属量巨星に対し視線速度法による2年間の惑星探索を実施し、重い恒星の周りの惑星分布を格段に高い信頼度で描き出す(20個以上の惑星発見が見込まれる)

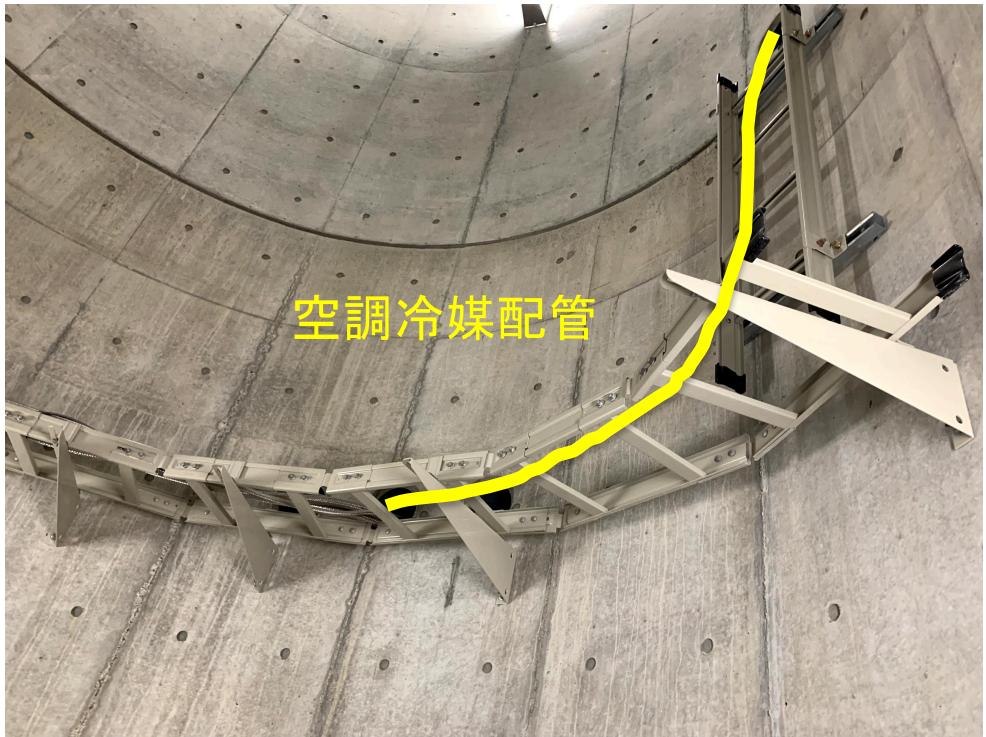
# GAOES

|           |  |
|-----------|--|
| 波長域       | 360 - 1000 nm  |
| 分解能       | 70,000 ( スリット幅 1.0" , 3.2 画素 )<br>100,000 ( スリット幅 0.6" , 2.0 画素, 最大 )              |
| スリット長     | 8 arcsec ( 720 μm )  |
| 検出器       | e2V CCD44-82<br>15 μm × 15 μm 画素<br>2048 × 4096 画素<br>冷凍機冷却                        |
| 読み出し      | MFront2 + Messia-V<br>読み出しノイズ3e-以下   |
| 方式        | セミ-リトロウ  |
| コリメータ     | レンズ方式  |
| カメラ       | レンズ方式  |
| エシェル回折格子  | R = 2.8, 31.6 gr/mm<br>ブレーズ角( 71 deg )   |
| クロスディスパーザ | (赤) 250 gr/mm ( ブレーズ角 600 nm, 4.5 deg )<br>(青) 400 gr/mm ( ブレーズ角 415 nm, 4.8 deg ) |
| 効率        | > 10 %   |
| 限界等級      | 10等, S/N = 50, 2 hours   |
| 大きさ       | 1.37 m(D) × 1.74 m(W) × 0.9 m(H)   |
| 重量        | ~ 900 kg   |
| 製造        | 株式会社ジェネシア  |









# 進捗と今後の予定

- H30年度
  - 分光器光学系の最終設計(済)
  - 光ファイバー出射部の詳細設計(ほぼ済)
  - イメージスライサー製作(済)
  - 光量モニター部の詳細設計と製作(→H31年度)
  - クロスディスピーザー購入(→H31年度夏頃までに→選定中)
  - 光ファイバー購入(済)
  - 光ファイバー入射部概念設計(→H31年度)
  - 簡易断熱室設計(→H31年度→進行中)
  - ぐんま天文台と東工大の間で賃貸借契約締結(済)
- H31年度
  - 光ファイバー入射部詳細設計、製作(春～夏頃?)
  - 簡易断熱室設置、光学定盤設置(秋頃?→年内?)
  - 分光器をぐんま天文台から岡山天文台に移送(年内?)
  - 製作部品を組み込んで分光器の調整(年内?)
  - 制御システムの設計と製作(年度内?)
  - 全体統合、総合調整、試験(年度内? H32年度早々?)
- H32～33年度(以降)
  - 観測実施
  - 他に使用希望があればPI装置として公開も