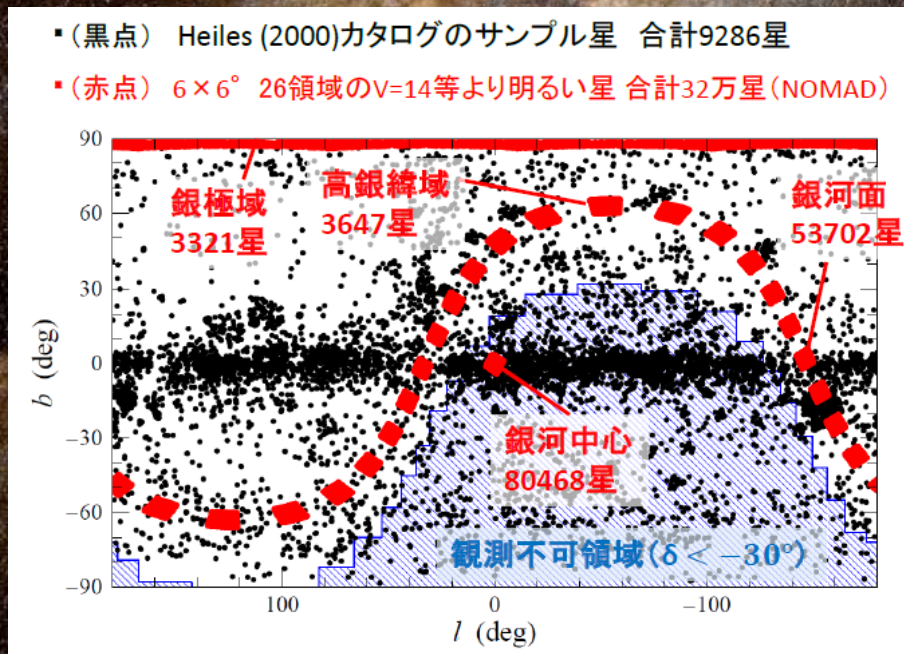


北天可視偏光サーベイ計画 SGMAPの進捗

広島大学宇宙科学センター 川端弘治
および SGMAPグループ



Construction Plan (optimistically 2015-)

MAGNUM 2m telescope
(Univ. of Tokyo)



EOS Tech. (Arizona)

Low cost, quick construction,
and quick start of observation



Dismantled and
back to Japan
In 2009

MAGNUM was operated atop
Haleakala from 2000 to 2008

Move to
our observatory

- ✓ Mount and Control System replaced
- ✓ Secondary mirror refabricated
- ✓ Polarimeter will be attached at the Cassegrain focus



Higashi-Hiroshima
Observatory

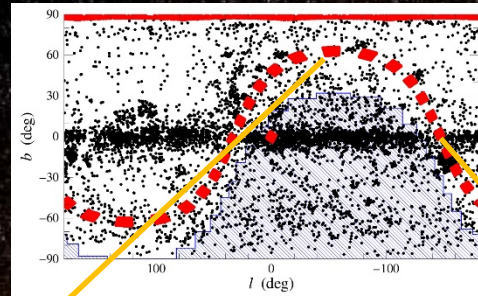
New dome
(artificial)

2m望遠鏡＋広視野光学系＋偏光解析撮像系・・・専用化
～14等より明るい恒星 数百万個の可視3バンド偏光サーベイ
初の全(半)天偏光サーベイ → カタログ化

- 天の川銀河の詳細な三次元磁場構造(円盘面、ハロー)
 - Gaia, JASMINE衛星による恒星の高精度距離計測との融合
 - 低周波の全天偏波マップやALMAの超精細偏光マッピングとも相補的
 - 星周域・SNRにおける磁場の圧縮・乱れ、外縁部の磁場、磁場の起源...
- 新しい偏光天体の発見(連星系、AGN等)
- 恒星の光球形状や活動性・質量放出の統計的研究
 - SDSSのスペクトルカタログなどとの相乗効果
- 星間ダストの統計的性質
- 前景 星間偏光の高精度見積もり(CMB、系外銀河・超新星)ほか)
- 前景 星間吸収の高精度見積もり(R_V の位置依存性)

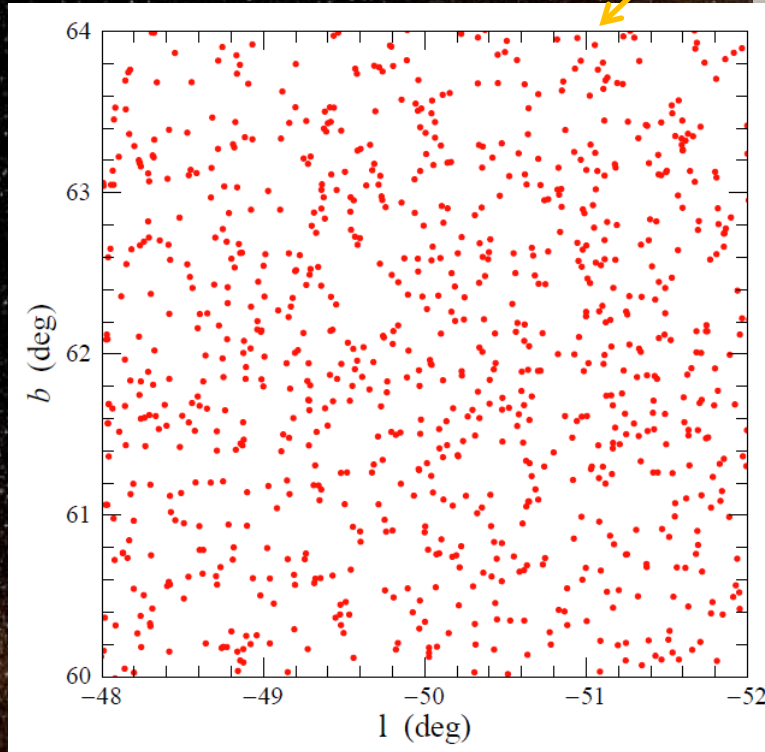
⋮

SGMAPでどれだけサンプルが増えるか



高銀緯領域
 $4^\circ \times 4^\circ$

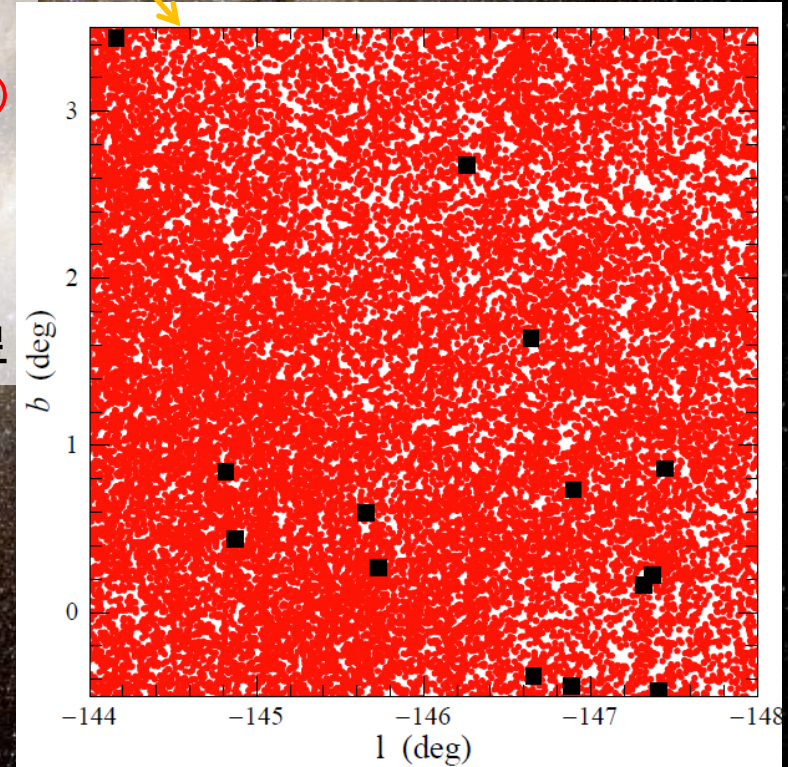
銀河面領域
 $4^\circ \times 4^\circ$



赤丸: V=14等
より明るい星
(SGMAPで観測)
 $10^\circ \times 10^\circ$ 26領域

黒四角: 既存の
カタログにエン
トリされている星

既存カタログの星はゼロ



既存カタログの星は14個のみ

Survey Plan

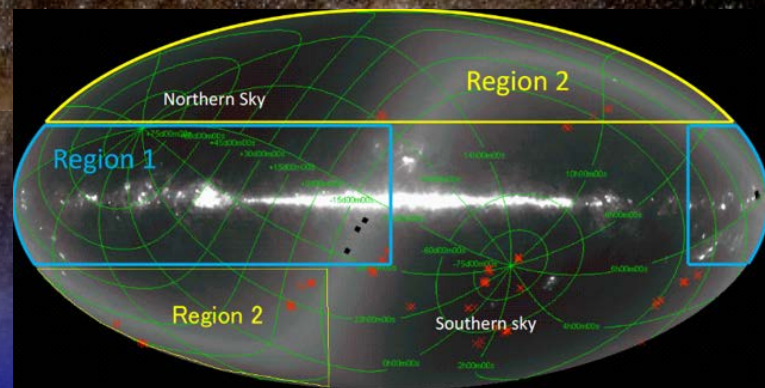
- With 40s \times 4 exposures, $\Delta p=0.2\%$ @V=14.0mag、 $\Delta p=0.1\%$ @V=13.0mag
Seeing 1.8", Sky 18mag/arcsec², total efficiency 20%
- 1 set of observation takes 4.6 minutes (with overhead), 100 sets in one night
- Survey speed: 46.4 deg²/day

1. 銀河面領域 (Region 1)

- $|b| < 30^\circ, l = 0 - 220^\circ$ (12000 deg²)
- 12000/46.4 \rightarrow taking 0.71 yr
- Weather factor 0.333 \rightarrow 2.14 yr

2. 中高銀緯領域 (Region 2)

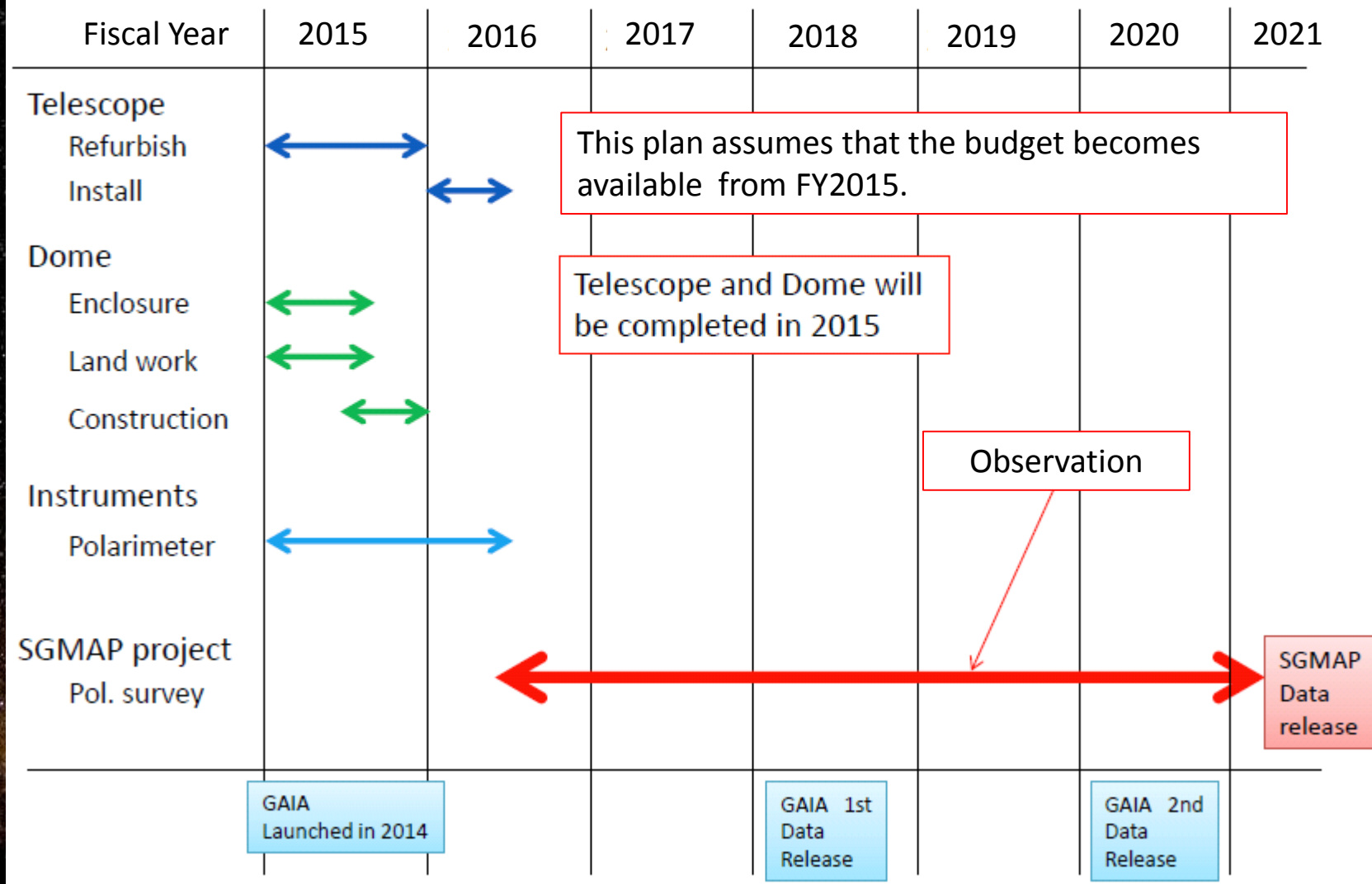
- $b = +30^\circ - +90^\circ$ at any l and $b = -90^\circ - -30^\circ$ at $+60^\circ \leq l \leq +160^\circ$ (13200 deg²)
- Weather factor 0.333 \rightarrow 2.36 yr



合計観測期間 ~4.5 年

昨年引き続き、今年も広島大学から文科省へ概算要求書提出(済み)

SGMAP ROADMAP (Optimistic...)



競合する海外の計画



- SOUTH POL (PI: A. M. Magalhaes@Univ de Sao Paulo)

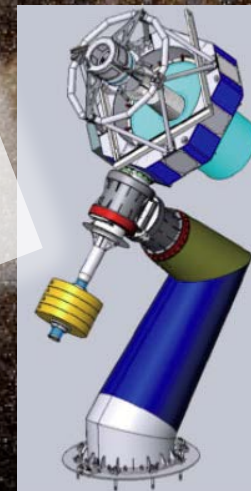
広視野0.84mロボット望遠鏡 (CTIO) + EEV 9k9kCCD

視野 2.0deg^2 を一度にカバー

可視1バンド(広帯域)のみの観測

南天 赤緯 $\delta < -15^\circ$ をサーベイ

2013年に望遠鏡設置予定

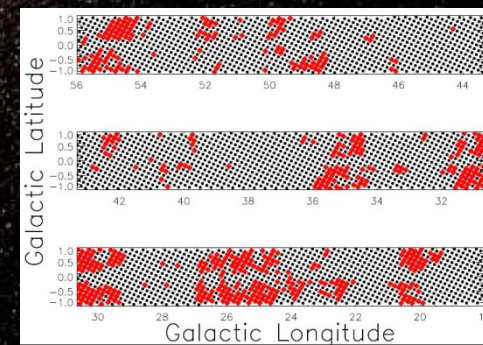


- GIPS: Galactic Plane Infrared Polarization Survey (PI: Dan Clemens@Boston Univ)

1.8m望遠鏡 (CTIO) + 10分角視野 1k1k InSb array

近赤Hバンドのみ (より遠くまで見通す)

銀河面のみのサーベイ ($|銀緯 b| \leq 1^\circ$)



GIPS DR1 ($l=18-56^\circ$ $-1 < b < 1^\circ$)

SGMAPと相補的

なぜ可視偏光サーベイは進んでいないのか

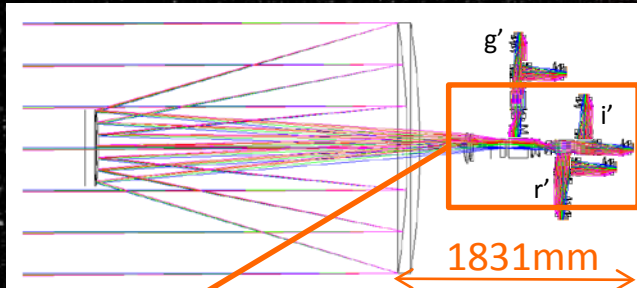
広視野 → F比小・入射角大・ビーム径大

高精度偏光測定 ($\sigma_p < \sim 0.1\%$)

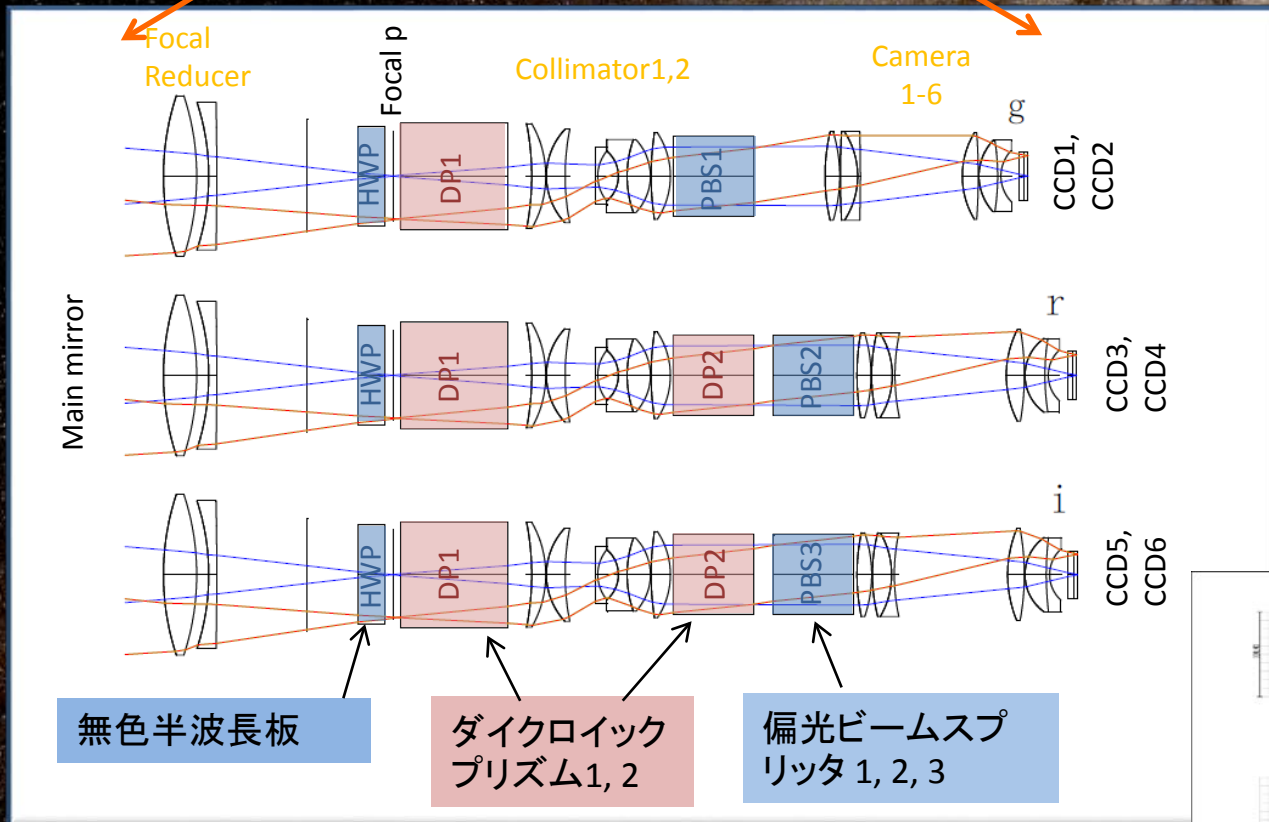
※最低3方位での直線偏光成分の光量測定が必要

- 地球大気の透過率変動の補償
- 高速の測定 ($> \sim 10\text{Hz}$)、ないしは直交偏光成分の同時測定
- 複屈折性素子(光学結晶)が必要だが、許容角が限られ、且つ大型結晶材の手配や加工の問題があり、困難

光学系設計

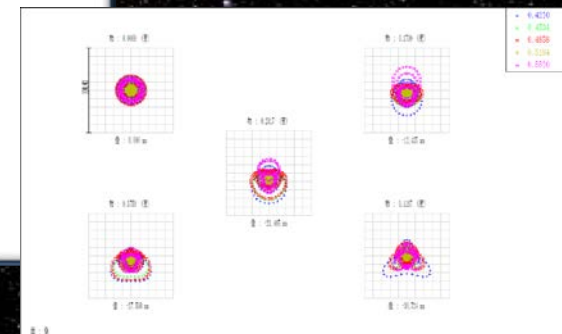


主鏡有効径: $D = 2.02\text{m}$
 新副鏡径: $D = 0.61\text{m}$, Conic const. = -3.4
 合成F値 (レデューサまで) 6.0
 視野 直径 $50'\varphi$
 最終F値 2.1
 検出器 4k4k CCD 6ヶ; スケール $0.73''/\text{pixel}$ ($15\mu\text{m}$)

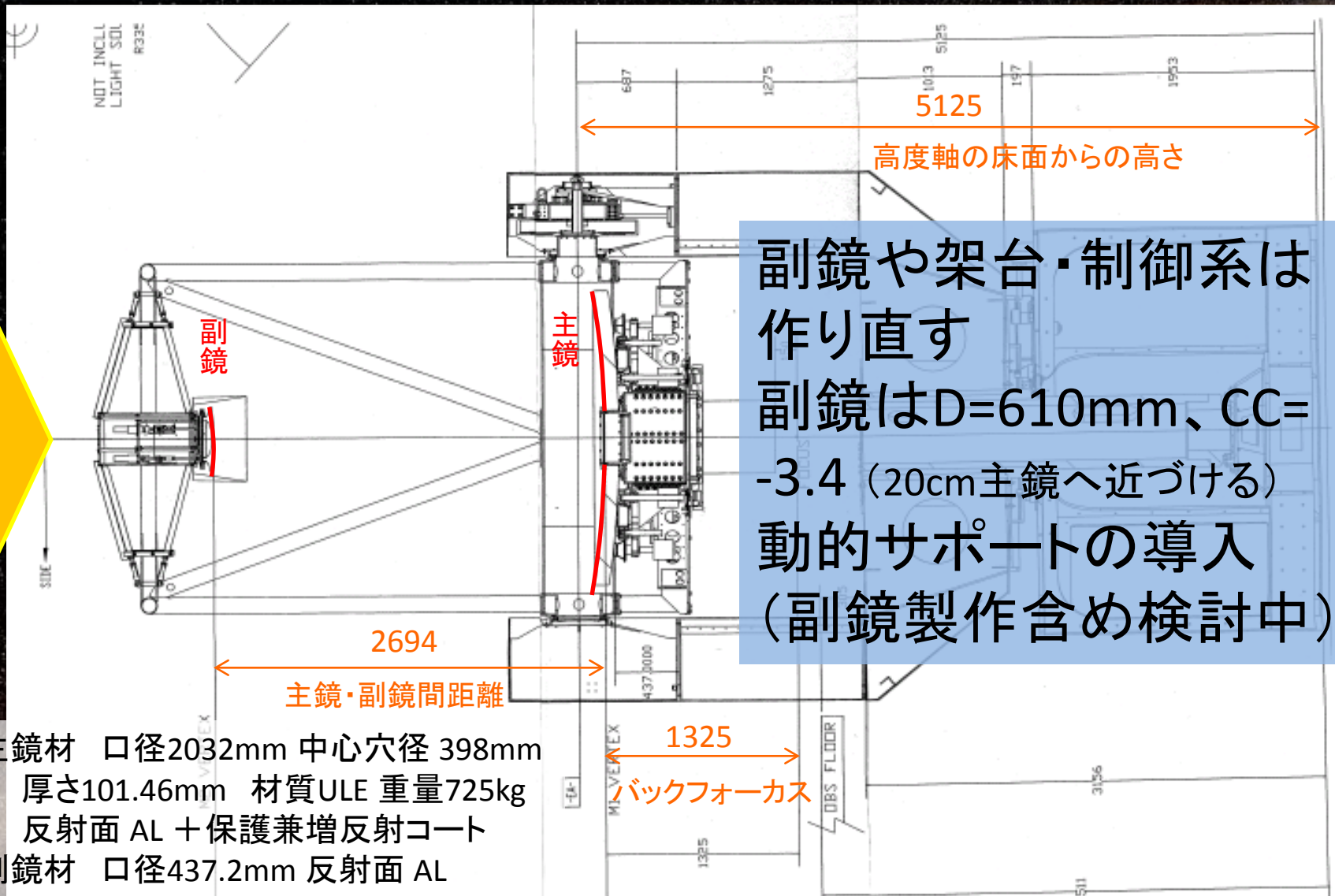


半波長板、ダイクロ、PBSのいずれへ入射する光線も、全視野にわたり 10° 以内に抑えられている。(斜め入射による悪影響を軽減させるため)

80% encircled energy 半径は $50'$ 視野、全バンドに亘り $<0.66''$



現MAGNUM望遠鏡(東京大所有)



副鏡や架台・制御系は
作り直す
副鏡はD=610mm、CC=
-3.4 (20cm主鏡へ近づける)
動的サポートの導入
(副鏡製作含め検討中)

主鏡材 口径2032mm 中心穴径 398mm
厚さ101.46mm 材質ULE 重量725kg
反射面 AL + 保護兼増反射コート
副鏡材 口径437.2mm 反射面 AL

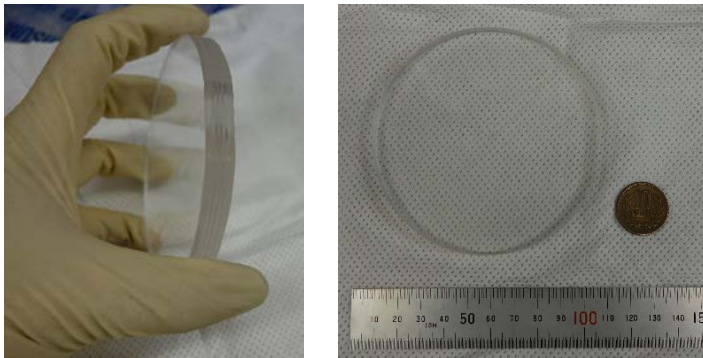
視野

直径 33.3 arcmin (Corrector要)

大型広帯域半波長板 1/2

要求性能

- 有効径150mmφ 許容入射角 $\pm 7^\circ$
- 分割タイプは不可、**一体もの**（焦点面に置くため）
- λ 380-900nm において位相差 $180 \pm 3^\circ$
- 透過率 80%以上 波面精度 $\lambda/2$ 以下
- モノリシック（収束光中に置くため）



広島大1.5m望遠鏡 可視赤外線同時カメラHONIR用
Pancharatnum型 半波長板 直径~10cm λ 450-2300nm
水晶+MgF₂ 計6層 モノリシック（光学技研社製）

これだけ大きい有効径で、果たして実現可能か？

大型広帯域半波長板 2/2

- ・モノリシックでの大版化に伴い強度保持のため、2倍の12層に
- ・明るい広視野光学系のため、入射角依存性補償板が必須

	水晶+MgF ₂	水晶+サファイア
仕様達成のメド(計算値)	○	◎
大型結晶の手配のメド	△	○
温度公差	△	○
補償板を含めた厚み	△(~45mm)	○(20-30mm)

水晶+サファイアが第一候補

大型キューブ型ダイクロイックミラー #1, 2

要求性能

- 分離波長 #1: 545nm #2: 685nm
- 有効径160, 120mmφ キューブタイプ(#1は拡散光中)
- 45° 入射で許容入射角 $\pm 10^\circ$

→ (典型的に)#1で $\pm 10\text{nm}$ 、#2で $\pm 15\text{nm}$ ほど

分離波長がシフトしてしまう。

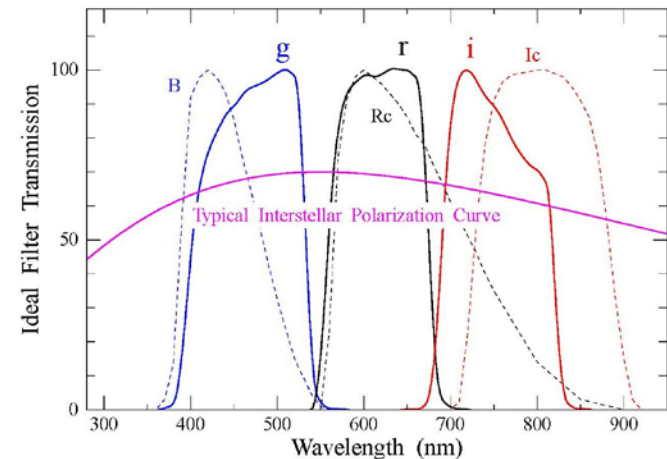
→ 視野位置によりバンドの有効

波長域が変わってしまう

→ これを避けるには、バンドフィル

ターで波長帯を狭く絞るか、

あるいはバンドをずらすか...



大型偏光ビームスプリッタ #1-3

要求性能

- S偏光とp偏光の分離角 90°
- 有効径 $120\text{mm}\phi$ 許容入射角 $\pm 10^\circ$
- 消光比 $T_{\max}/T_{\min} > 5$ (できれば >50)

→ 複屈折結晶(گران・プリズム)

~~高複屈折性結晶(方解石、ルチル等)で均質な大型の材料は入手困難~~

誘電体多層膜プリズム

各バ 現状でも偏光能率80%を許容すれば高
い消 誘電体多層膜プリズムの解はあるが...

ワイヤグリッド・キューブ

使い 小サイズのを試験作成して評価する



マルチコートによるキューブ型偏光ビームスプリッタ $<50\text{mm}\square$
TEXHSPEC(Edmund Optics)
420-680nm/700-1100nm
500:1の消光比 許容入射角??



ワイヤグリッドを用いたシート型偏光ビームスプリッタ $<25\text{mm}\square$
MicroWire™(Edmund Optics)
 $>85\%$ effic. @ 450-700nm
許容入射角が広い

まとめ：光学素子設計の完成度

Item	Design Completeness
New Secondary Mirror D=437.2(CC=-2.35) → 610mmφ(-3.40)	OK (Need feasibility study)
Main Lens Train	OK (Need special alignment/Abbe tolerance)
Super-achromatic HWP D=150mmφ, Pancharatnum-type with oblique-ray compensator	OK
Dichroic Prism 1, 2 160/120mm cube type; multi-coating	Possibly OK, but unstable effic. at band edges
Beam Splitter 1, 2, 3 120mm cube type; multi-coating (or wire-grid)	Possibly OK, but low effic.; further study required

- ダイクロと偏光ビームスプリッターの検討が進行中
- 間もなくSGMAP計画検討書を刊行
- 2回目のワークショップを今年度か来年度開きたい