

# 広視野撮像とHSC

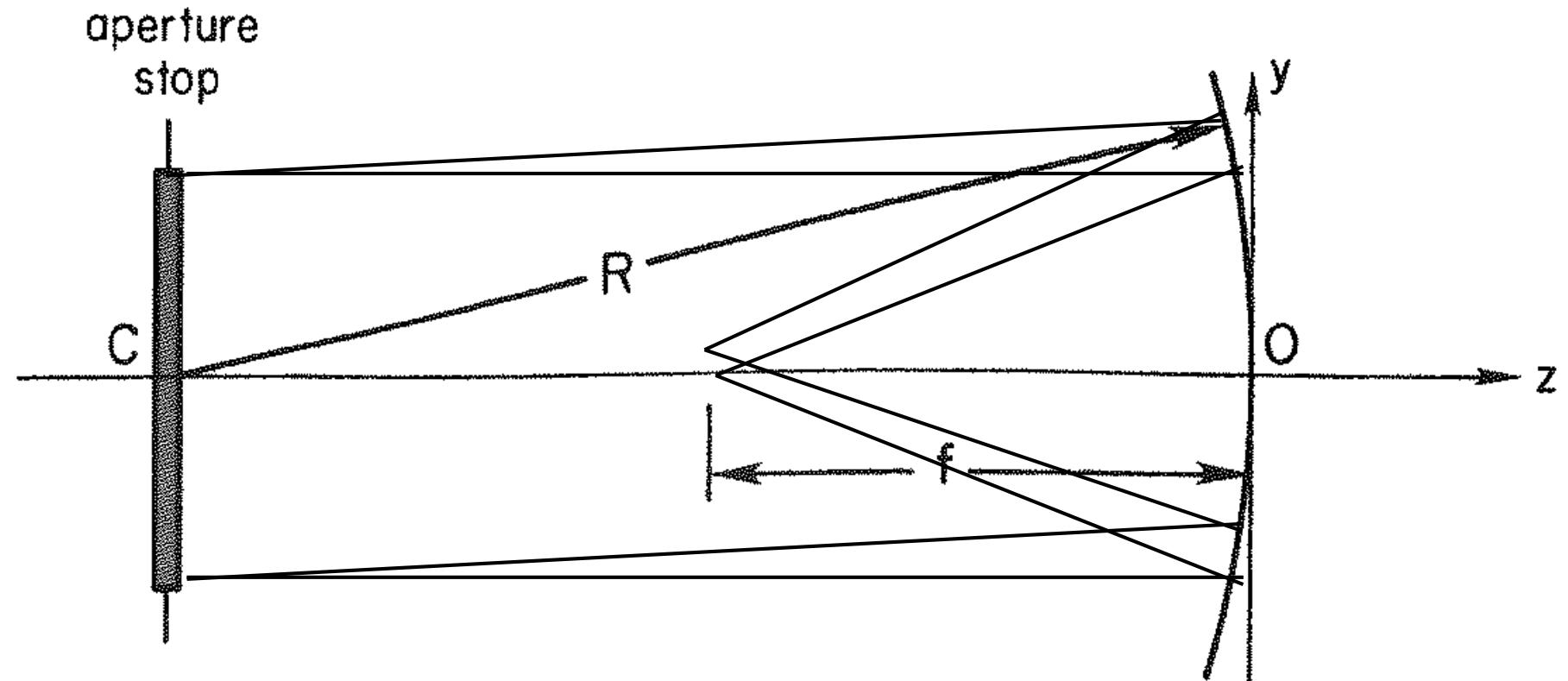
宮崎 聰  
国立天文台

ダークマター秋の学校

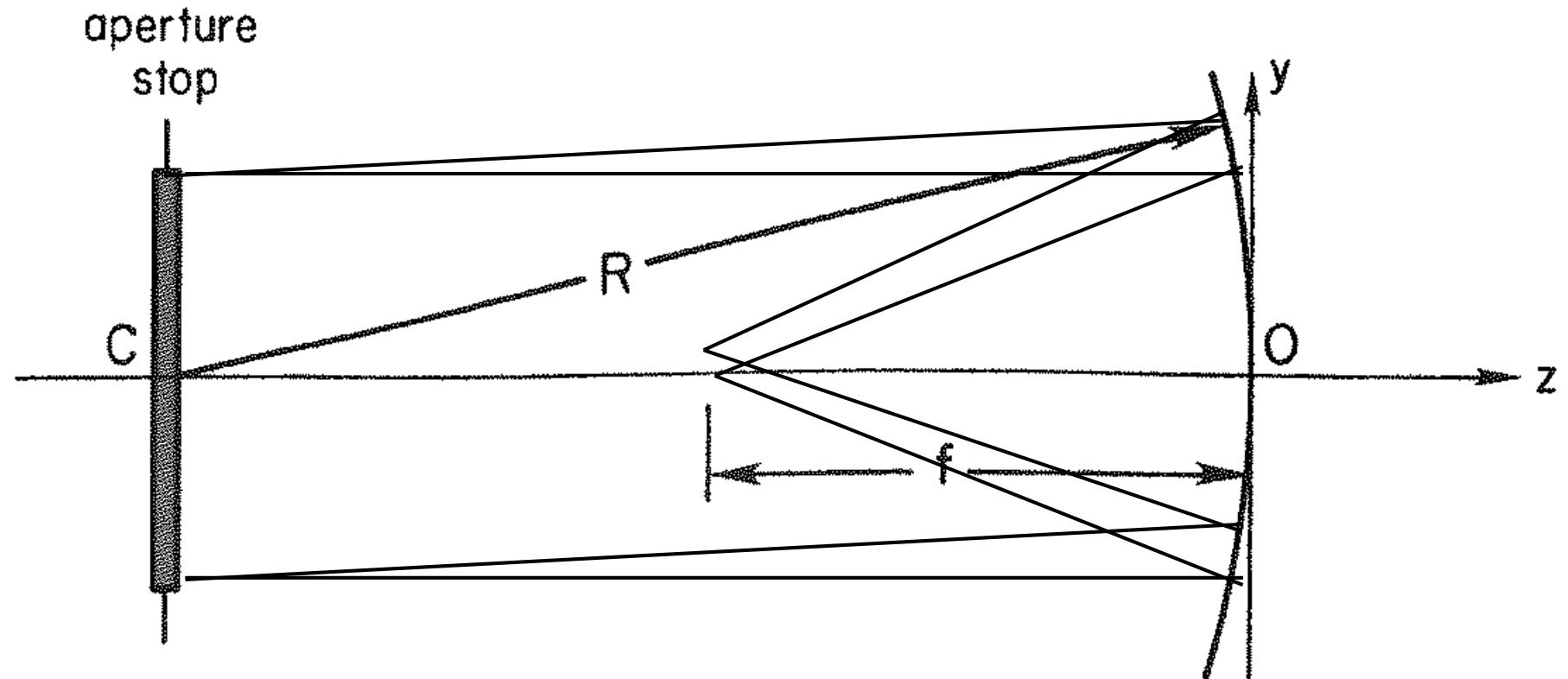
# シュミット望遠鏡



# シュミット望遠鏡



# シュミット望遠鏡



*Axis-free:* コマ収差、非点収差が発生しない

残りは球面収差：これをstopに置く非球面板(4次)で取る

# シュミット望遠鏡

大きさの限界：透過型の補正プレート

# 大望遠鏡での広視野撮像



CANADA-FRANCE-HAWAII TELESCOPE  
CFHT [www.cfht.hawaii.edu](http://www.cfht.hawaii.edu)  
© 2009 CFHT

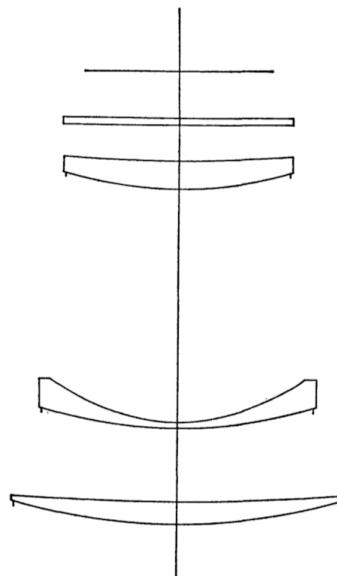
1回反射の主焦点：焦点距離最短 → 広視野

# 主焦点での撮像

主鏡：双曲面

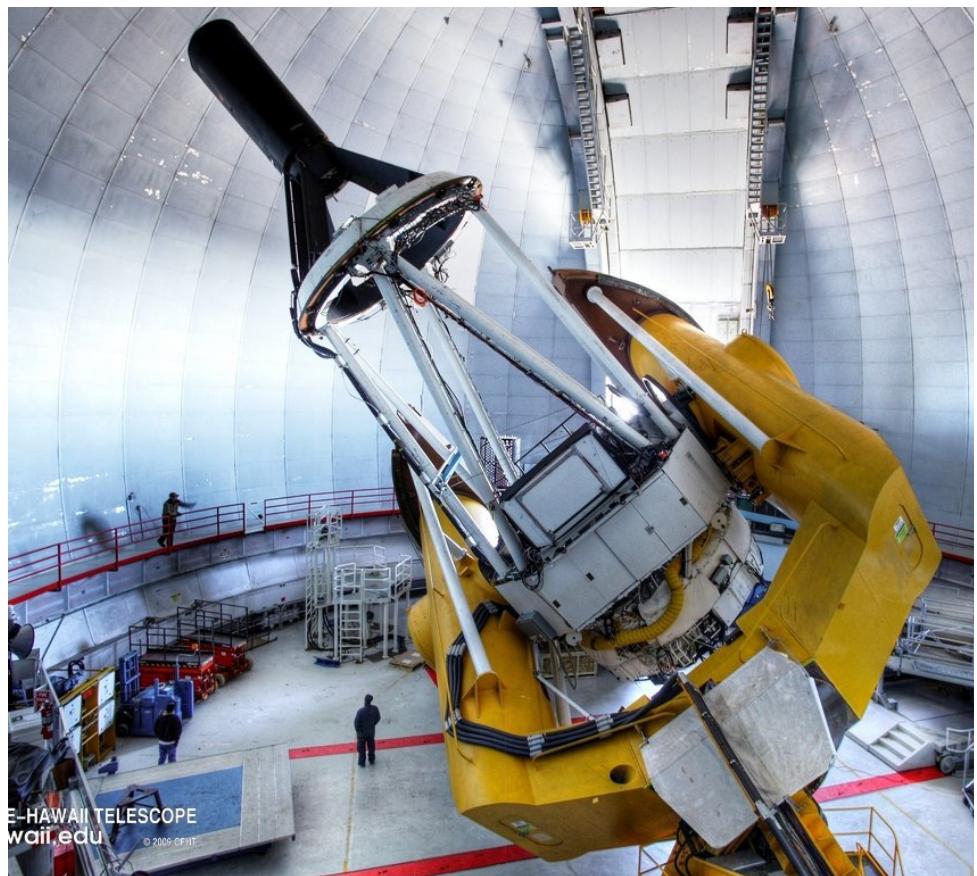
そのままでは（軸上ですら）あらゆる収差が発生

補正光学系



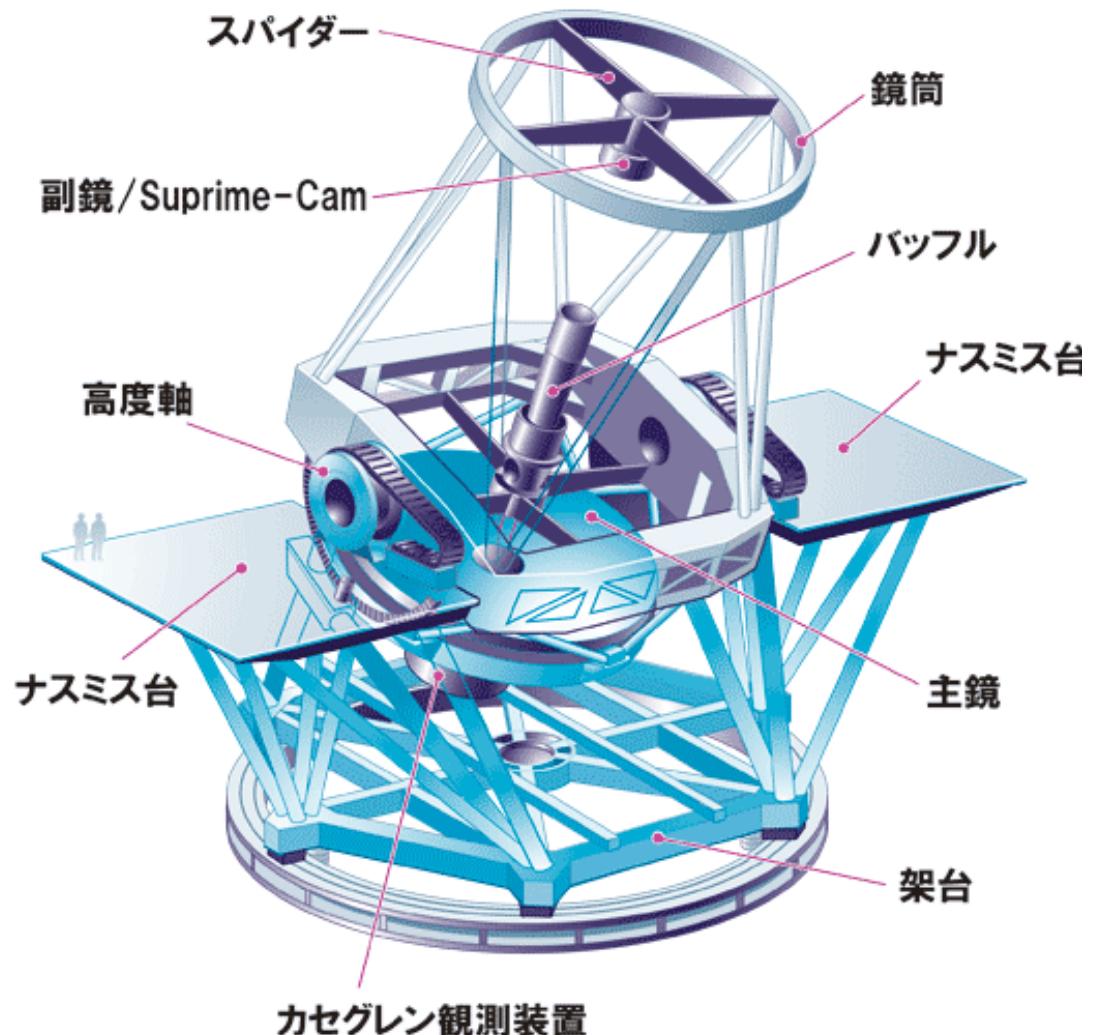
- Wynne Triplet (1968)
- Kitt Peak 4 m望遠鏡用 (F/2.8)
- 全て球面 UBK7ガラス
- 結像性能  $0''.5$  ( $\phi=30'$ )  $1''.0$  ( $\phi=1 \text{ deg}$ )  
 $400\text{-}500\text{nm}$

# すばるの主焦点



口径が大きい

口径比(焦点距離/口径=F)が小さい (明るい)

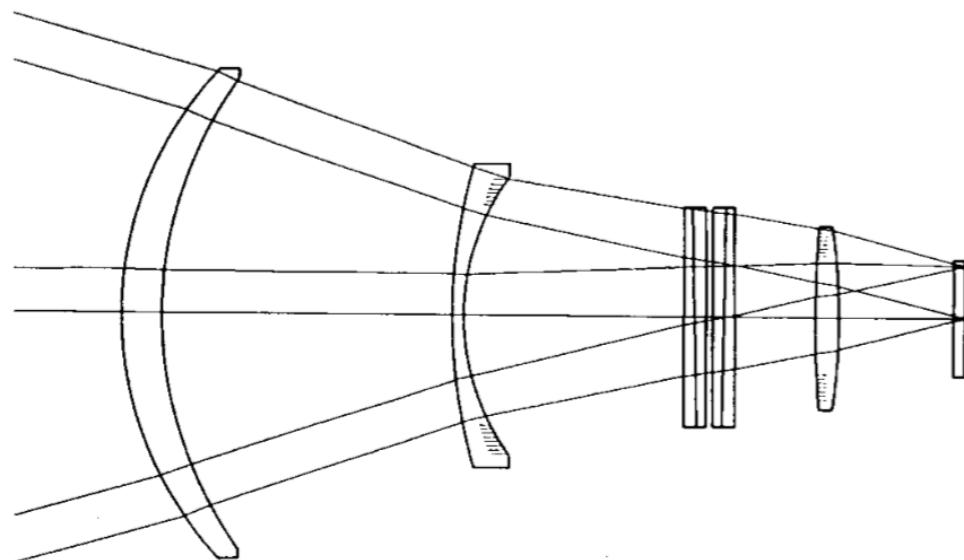


遠藤孝悦・画 日経サイエンス1996年2月号より  
Illustration by Takaetsu Endo, taken from Nikkei Scienc

設計・製作が難しい

# すばるの主焦点

## 初期のデザイン



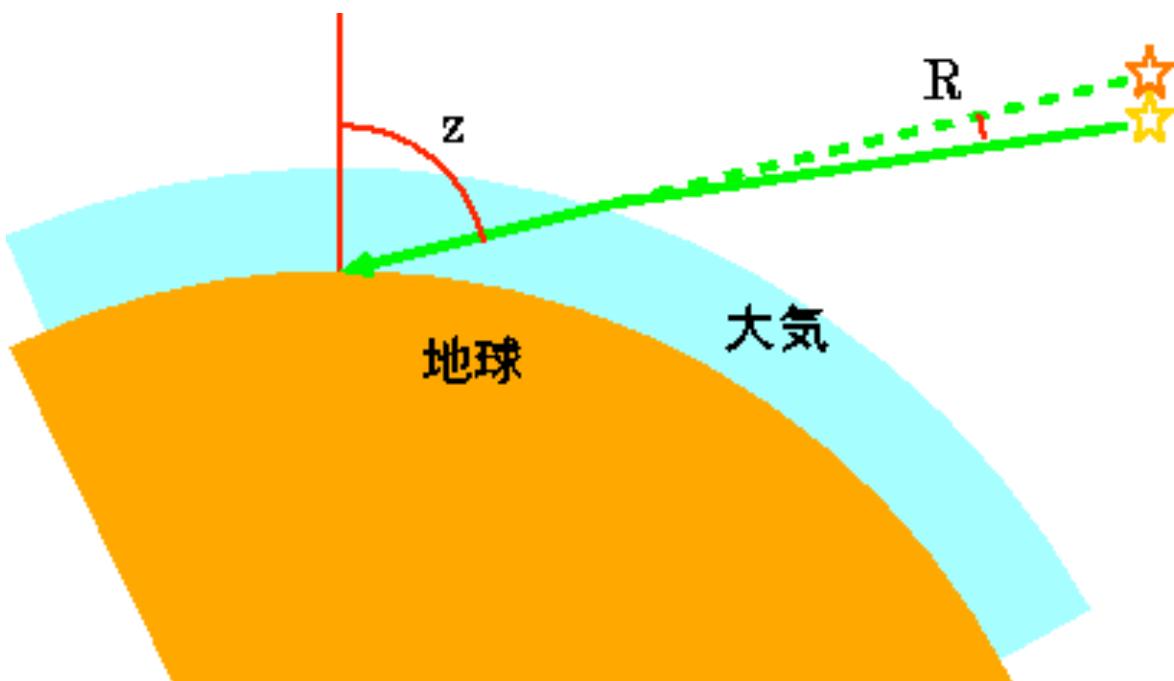
EFL=16.50m, Fno.=2.01, FOV=30 arcmin

Figure 4-2. Nariai's Primary Corrector with direct-vision prism ADC (Nariai et al. 1985)

$\text{rms} < 0''.2$   
350 - 1000 nm

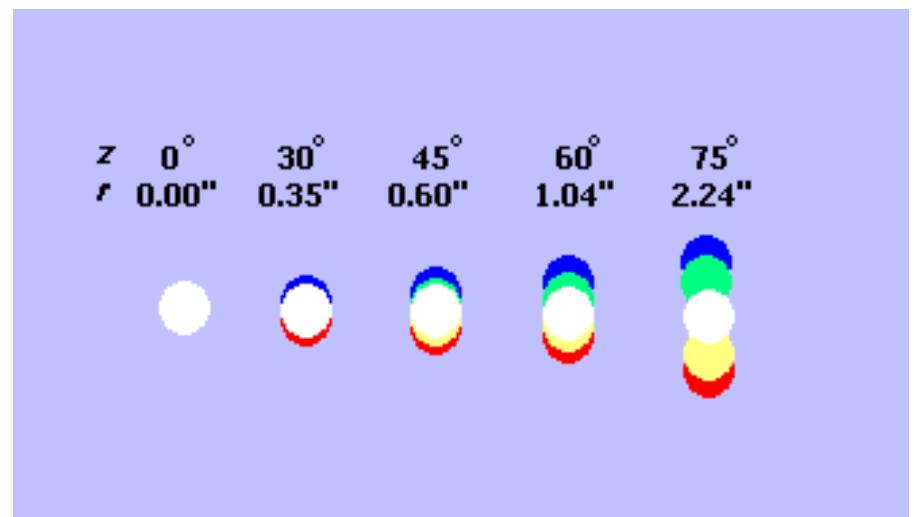
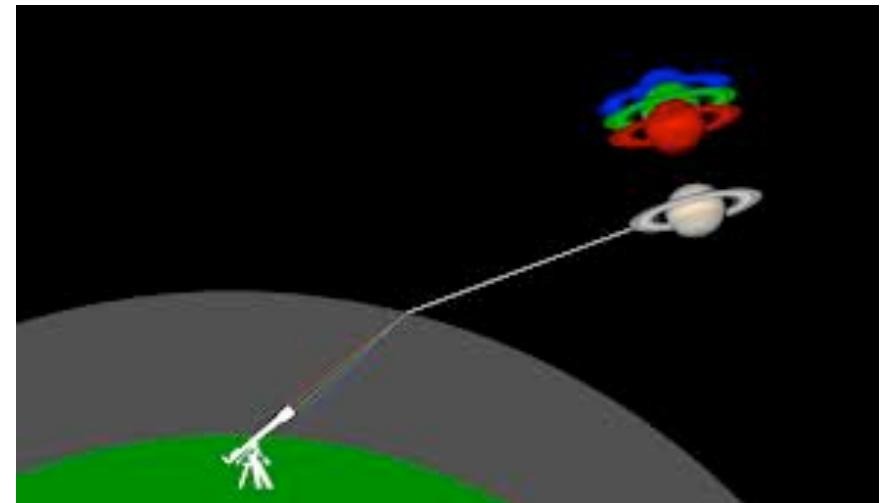
# 大気分散

## - 大気差の波長依存性



$$R(z, \nu, P) \nearrow \text{as } z \nearrow, \nu \nearrow, P \nearrow$$

赤外線ではほとんど気にならない  
が、可視光では光学系で補正する  
必要がある。



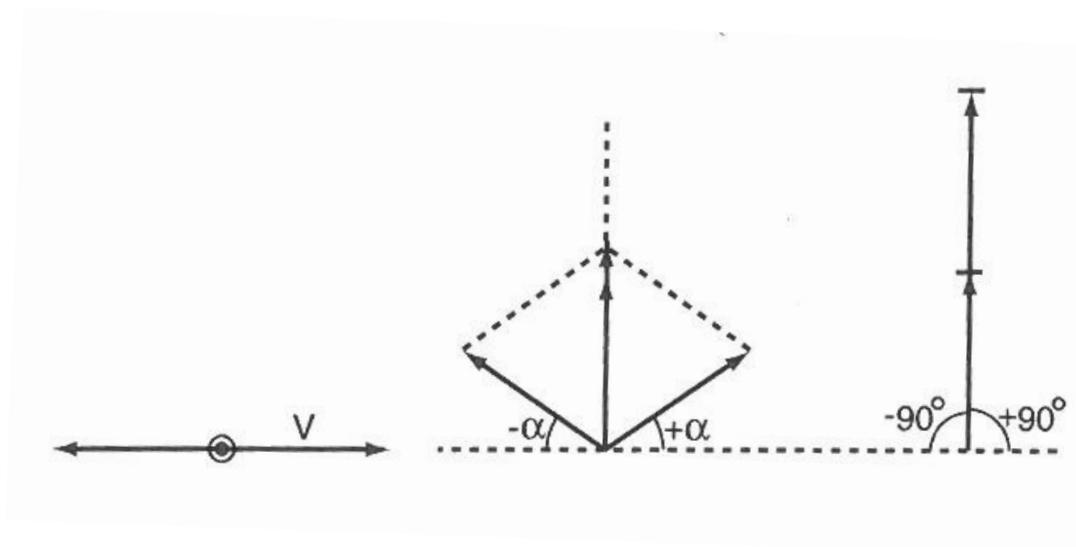
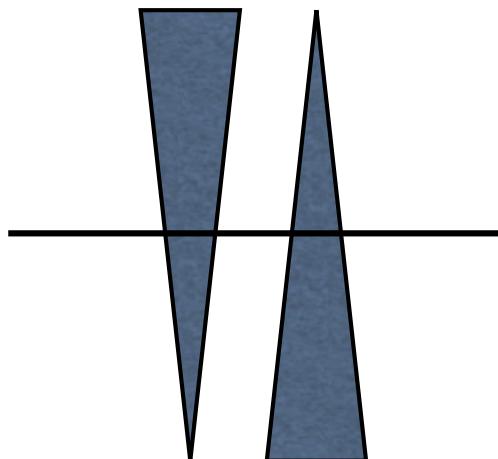
# Atmospheric Dispersion

- Green Flush



# Atmospheric Dispersion Corrector

- a pair of oppositely rotating prism



# すばるの主焦点

初期のデザイン

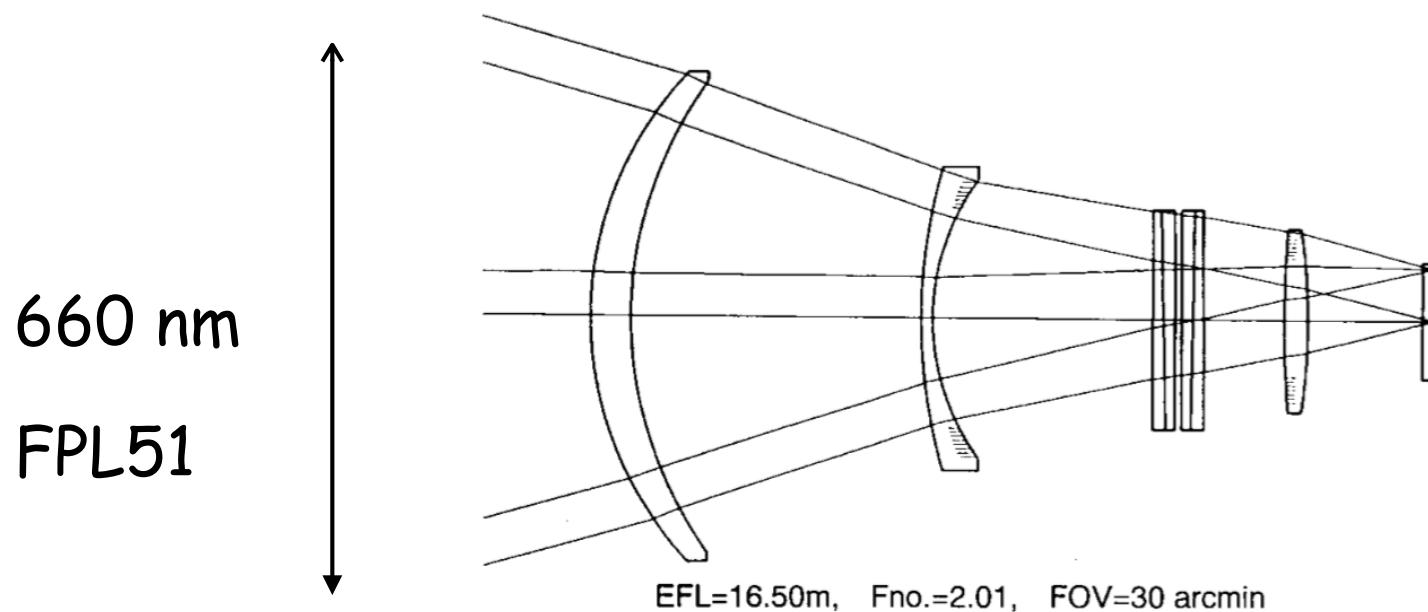


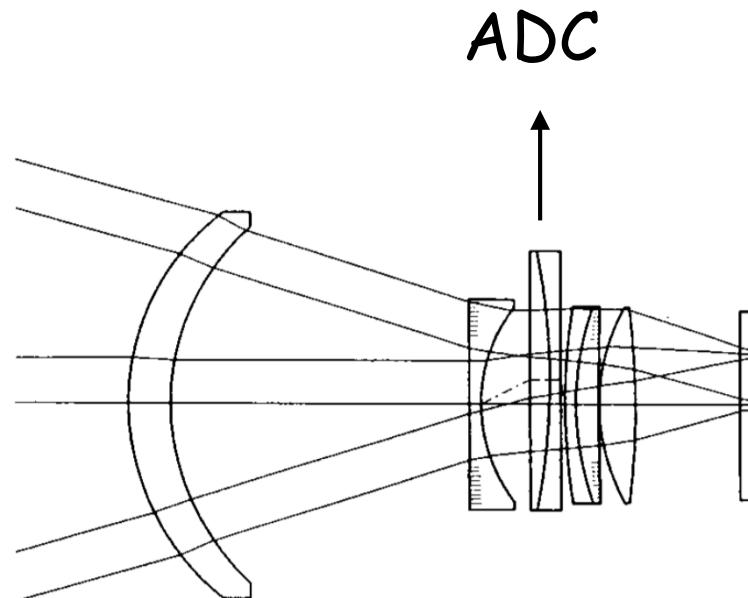
Figure 4-2. Nariai's Primary Corrector with direct-vision prism ADC (Nariai et al. 1985)

大口径ガラスの製造

試作 → 失敗

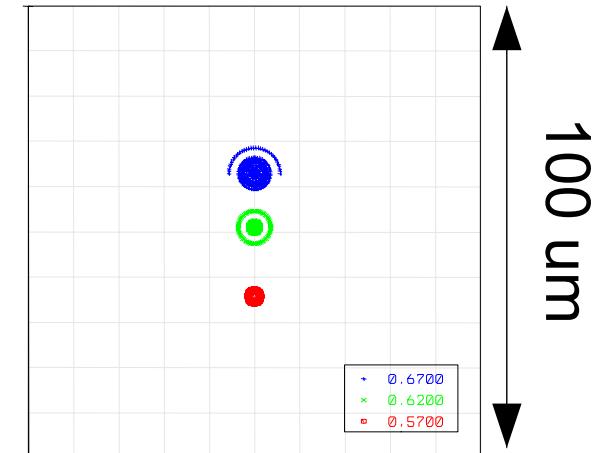
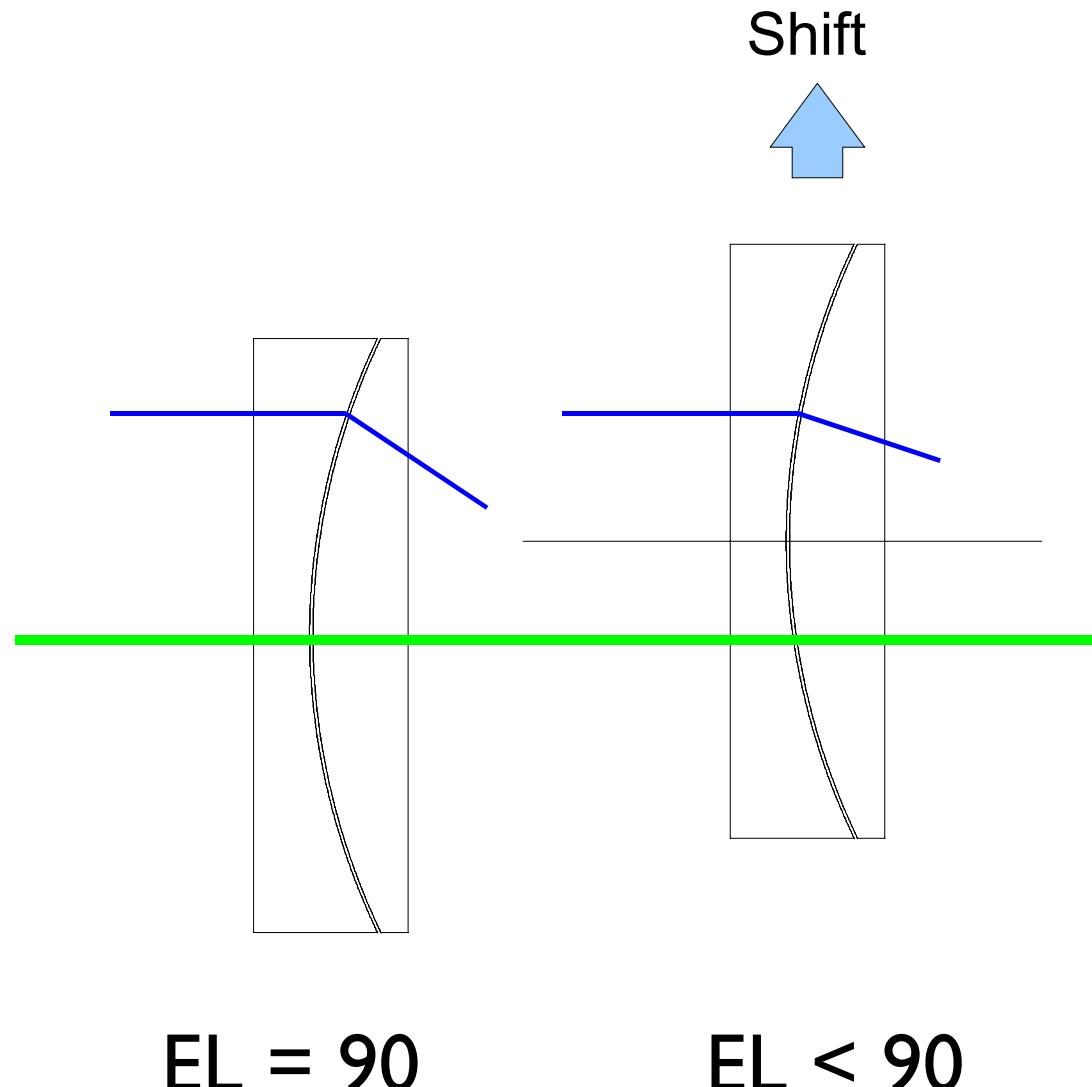
# すばるの主焦点

Takeshi (武士) design



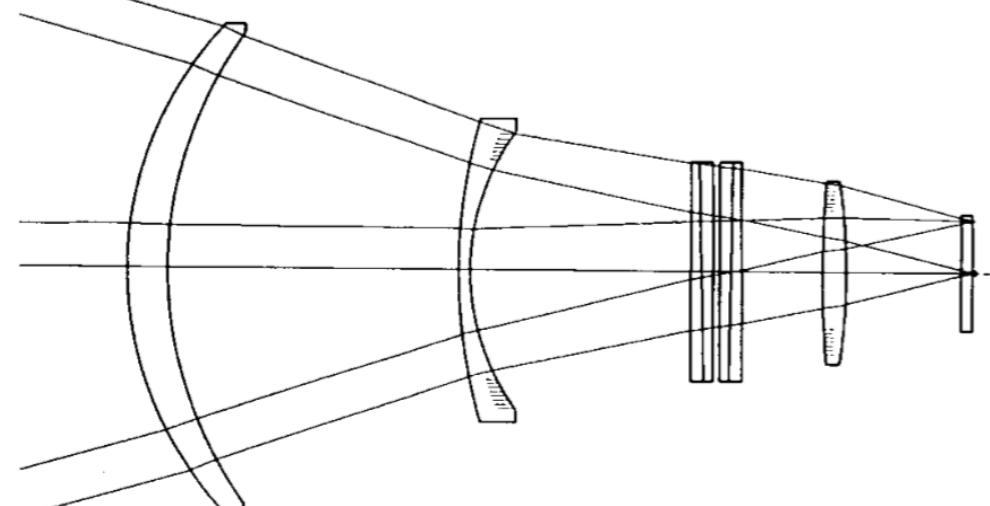
EFL=15.32m, Fno.=1.87, FOV=30 arcsec

# Lateral Shift ADC (Takeshi 2000)

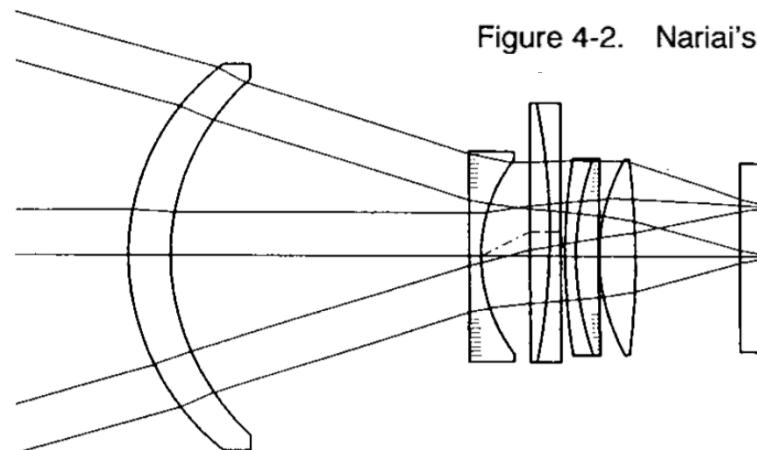


# すばるの主焦点

Takeshi (武士) design



EFL=16.50m, Fno.=2.01, FOV=30 arcmin



EFL=15.32m, Fno.=1.87, FOV=30 arcsec

Figure 4-2. Nariai's Primary Corrector with direct-vision prism ADC (Nariai et al.

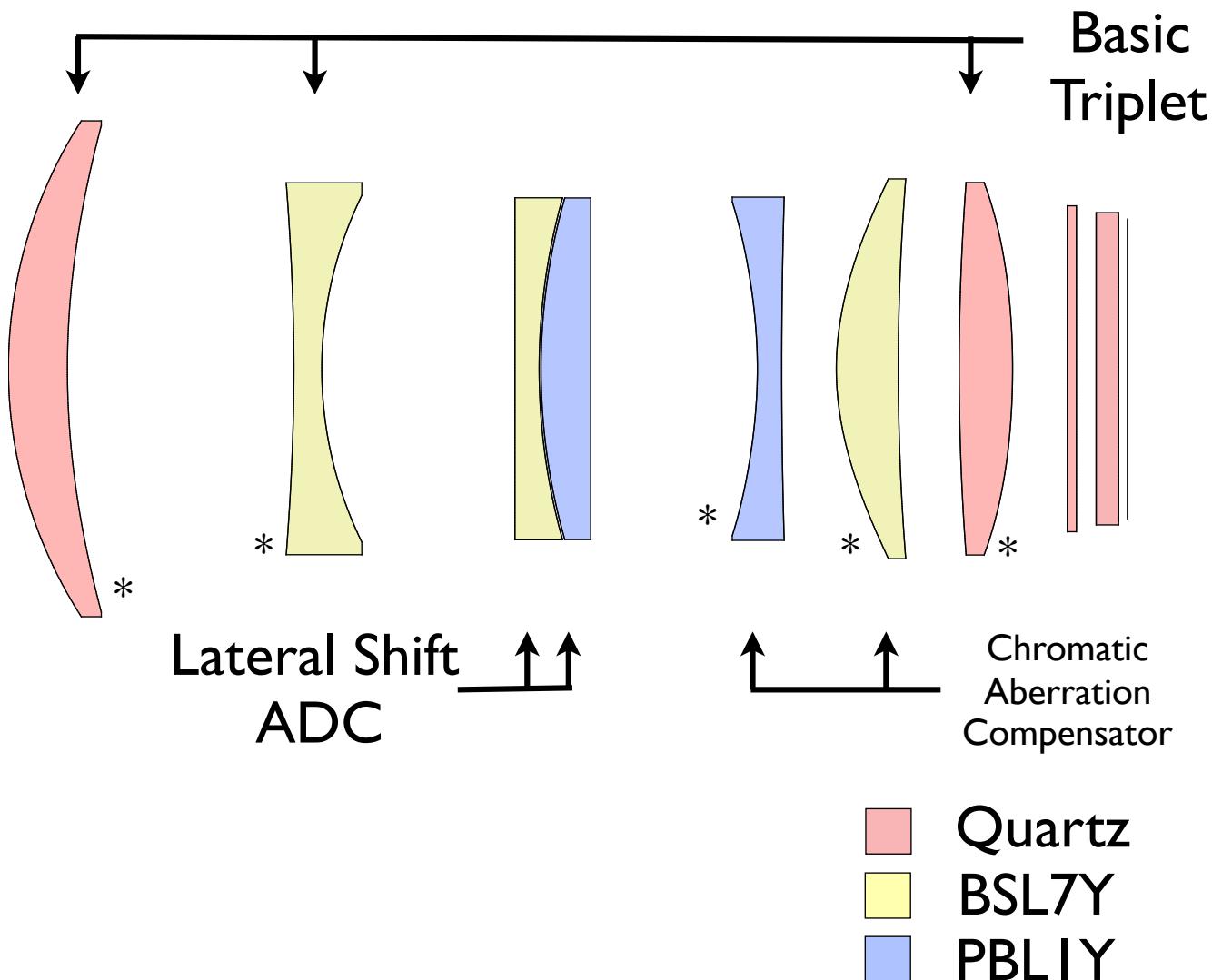
ADCの面を収差補正にも使える

コンパクトな光学系 → 製造可能になった

# すばるの主焦点

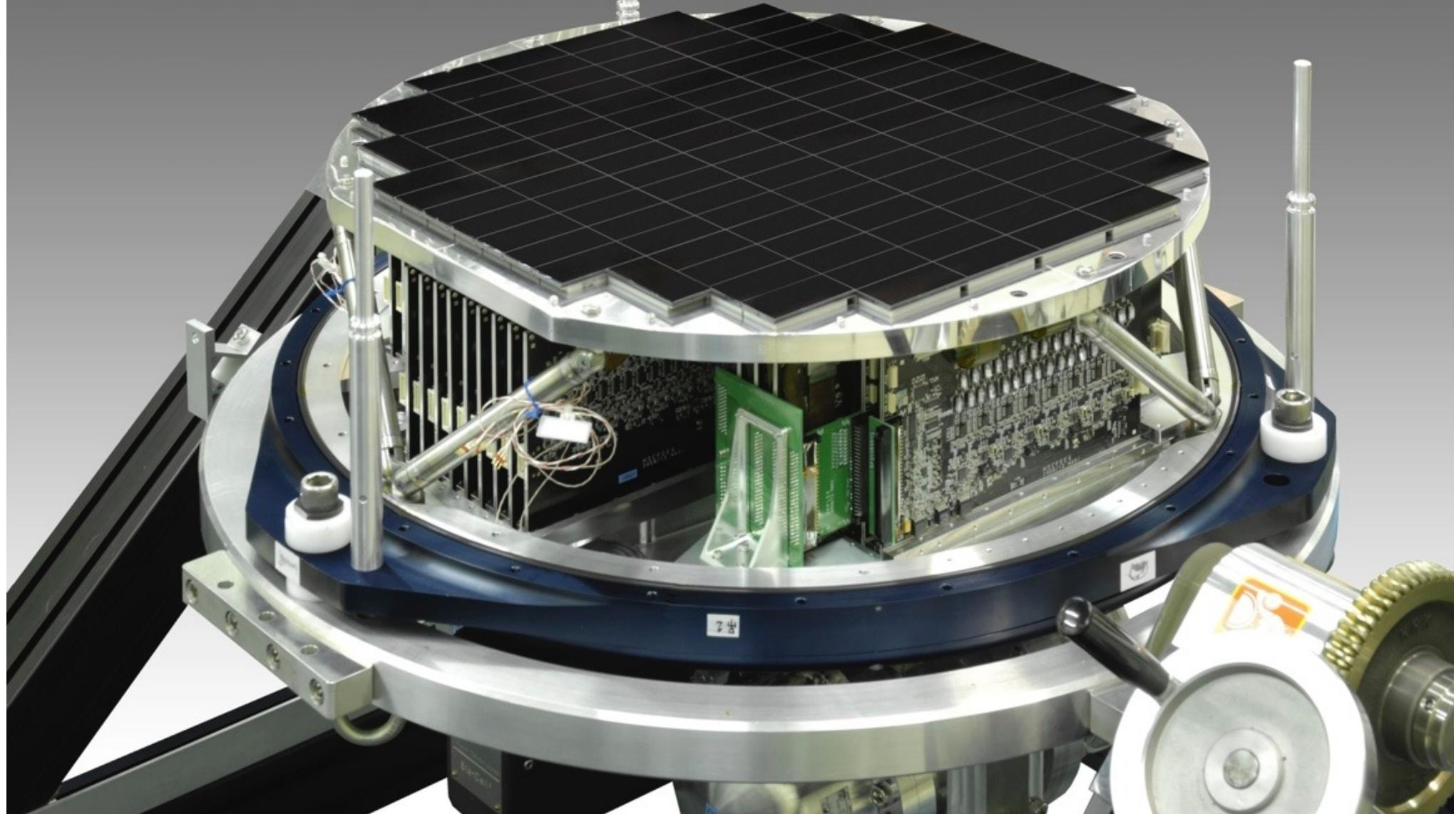
Hyper Suprime-Cam

$\text{FWHM} < 0''.2$  (350-1000 nm)

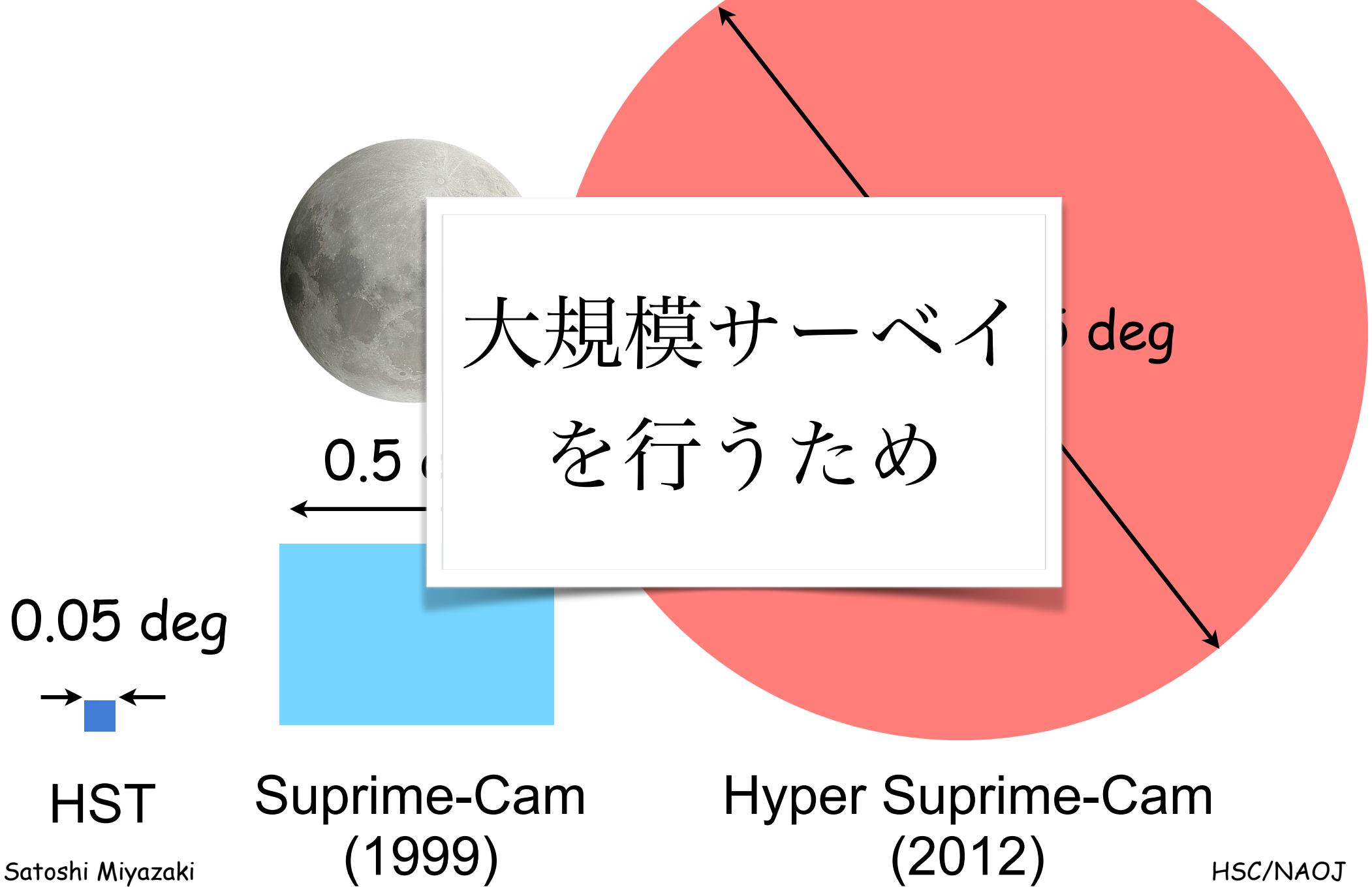


# Hyper Suprime-Cam

116個 浜松ホトニクスCCD



## 視野の比較



# HSCの位置づけ

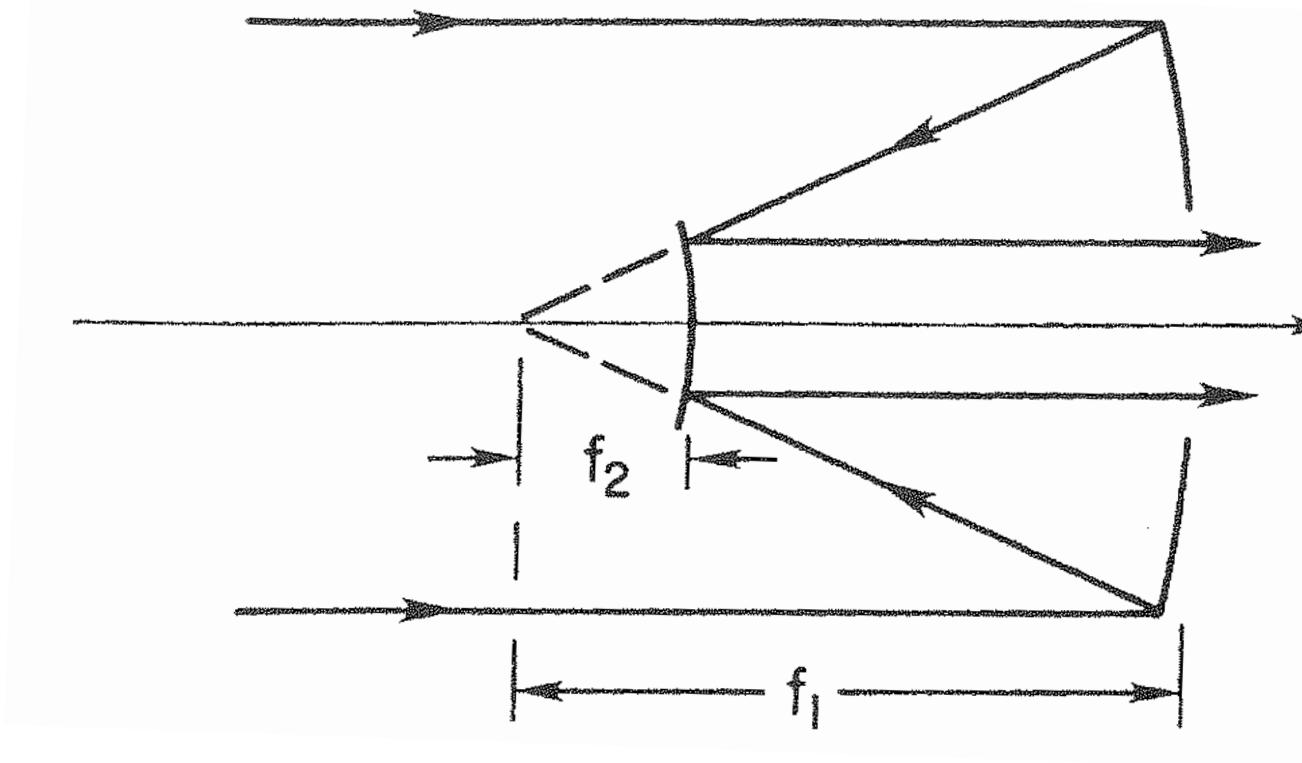
Table 1. List of visible mosaic imagers

Camera	Telescope	CCD						FOV		In	Ref.
Name	Name	D [m]	A [m <sup>2</sup> ]	F	Vendor	Format	Type <sup>†</sup>	N <sub>CCD</sub>	Ω [deg <sup>2</sup> ]	AΩ	operation
MCCD1	Kiso(Schmidt)	1.05	0.9	3.5	TI	1k1k(12)	FI	16	0.72	0.65	1991
MCCD2	WHT	4.2	13.8	2.5	TI	1k1k(12)	FI	40	0.12	1.7	1996
BTC	Blanco	4.0	10.0	2.7	SITe	2k2k(24)	BI	4	0.24	2.4	1996
SDSS	SDSS	2.5	3.8	5.0	SITe	2k2k(24)	BI	30	6.0	23.0	1998
MOCAM	CFHT	3.6	9.6	4.2	Loral	2k2k(15)	FI	4	0.07	0.67	1994
UH8K	CFHT	3.6	9.6	4.2	Loral	2k4k(15)	FI	8	0.25	2.40	1995
NOAO Mosaic	Mayall	3.8	10.0	2.7	SITe	2k4k(15)	BI	8	0.36	3.59	1998
CFH12K	CFHT	3.6	9.6	4.2	MIT/LL	2k4k(15)	BI-DD	12	0.375	3.60	1999
Suprime-Cam	Subaru	8.2	51.7	2.0	MIT/LL	2k4k(15)	BI-DD	10	0.256	13.17	1999
WFI	MPG/ESO	2.2	3.2	5.9	e2v	2k4k (15)	BI	8	0.31	1.0	2002
MegaCam	CFHT	3.6	9.6	4.2	e2v	2k4.5k(13.5)	BI	40	1	9.59	2002
Pan-STARRS	Pan-STARRS	1.8	2.5	4	MIT/LL	4k4k(10,12)	BI-OT	60( $\times 4$ )	7( $\times 4$ )	15.0( $\times 4$ )	2006
OmegaCAM	VST	2.6	4.6	5.5	e2v	2k4k(15)	BI	32	1.0	4.6	2011
URAT	URAT	0.23	0.04	10	STA-UA	10k10k(9)	BI	4	28	1.2	2011
ODI	WIYN	3.5	8.5	6.3	MIT/LL	4k4k(12)	BI-OT	30	0.47	4.0	2012
DECam	Blanco	4.0	10.0	2.7	LBNL	2k4k(15)	BI-FD	65	3.0	30.0	2012
Hyper Suprime-Cam	Subaru	8.2	51.7	1.8	Hamamatsu	2k4k(15)	BI-FD	116	1.77	91.3	2012
PAUCam	WHT	4.2	13.8	2.5	Hamamatsu	2k4k(15)	BI-FD	18	1.0	13.8	2015
NOAO Mosaic-3	Mayall	3.8	10.0	2.7	LBNL	4k4k(15)	BI-FD	4	0.36	3.59	2015
JPCam	OAJ T250	2.5	3.9	3.5	e2v	9k9k(10)	BI-DD	14	4.7	18.3	—
LSST	LSST(3MT)	8.4	37.4	1.2	e2v/STA-UA	4k4k(10)	BI-DD	189	9.3	347.8	—

## HSCの位置づけ

*Survey Speed*  
主鏡面積 × 視野

Camera	CCD	AOmega	in operation	
MegaCam	BI	9.6	1999	
Suprime-Cam	BI-DD	13.2	1999	
Pan-STARRS	BI-DD	15.0	2006	1台
DECam	BI-FD	30.0	2012	
HSC	BI-FD	91.3	2012	
LSST	BI-DD	347.8	(2020?)	

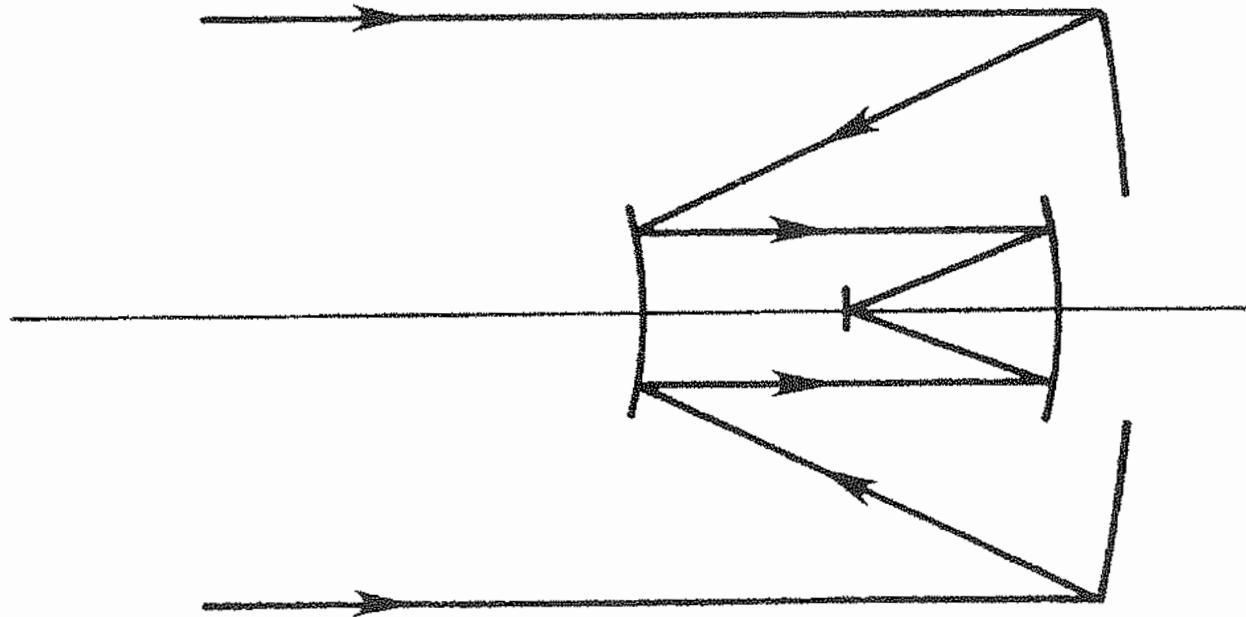


焦点共有する 2 つの放物面

ビーム系を縮小するだけで、無収差

# LSST

## Three Mirror Telescope (3MT)



球面の第3鏡を入れる

焦点を結ぶが球面収差発生

第2鏡を球面にして曲率半径を第3鏡に合わせると、

この球面収差をキャンセルできる

第2鏡が球面でも、コマ収差、非点収

差をゼロにする解がある(Paul 1935)

焦点は球面

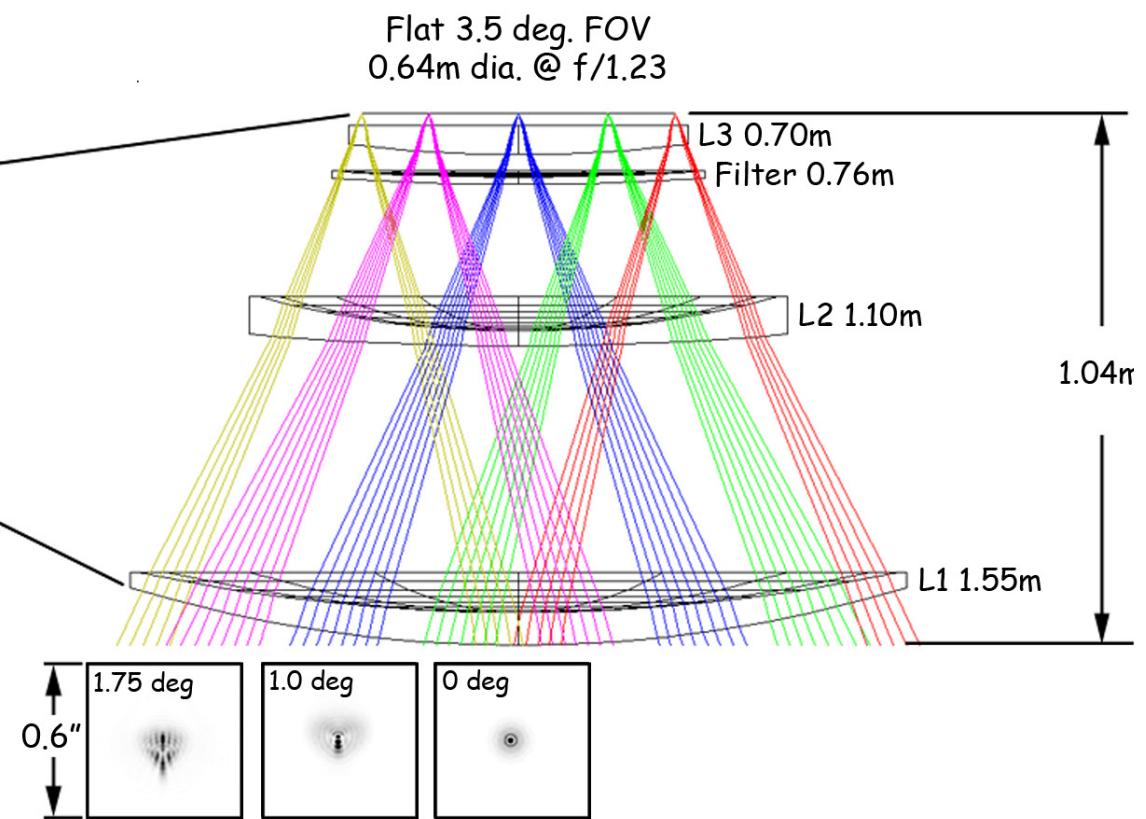
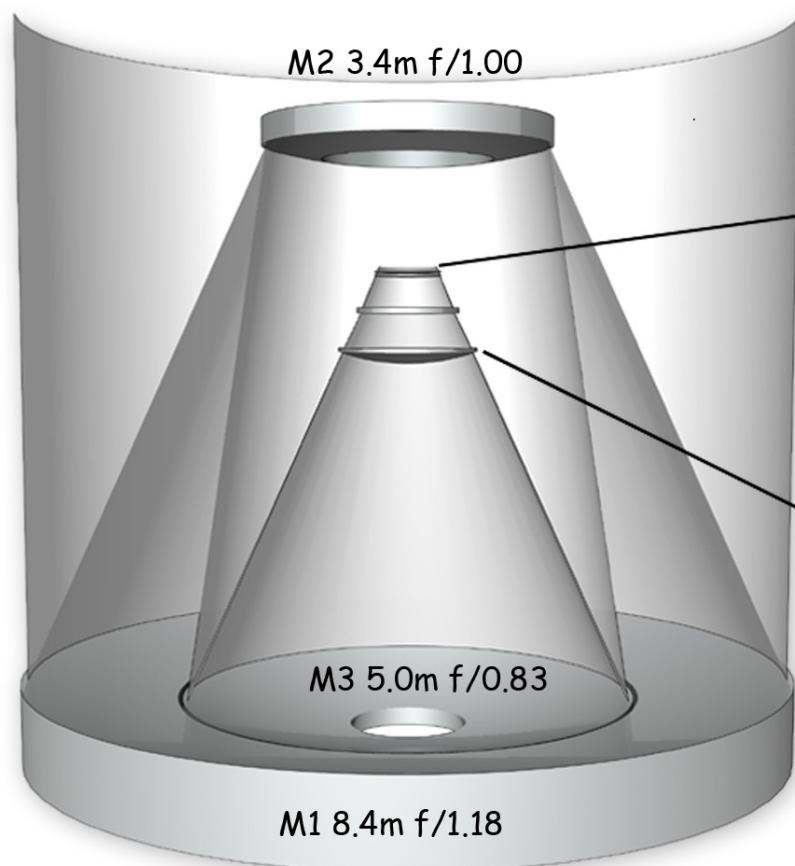
シュミット望遠鏡

第1,2鏡が補正板に相当

鏡なので大きくできる

# LSST

## Three Mirror Telescope (3MT)



# まとめ

- ・ 可視光広域探査の未来は明るい
- ・ HSCを使って成果を出し、この分野で世界を牽引してほしい