

# ミラ型変光星 周期光度関係プロジェクト

銀河系内のミラ型変光星の周期光度関係(PL関係)の確立

中川亜紀治、松井真、丹生大輔、面高俊宏、  
柴田克典、倉山智春、今井裕、亀野誠二

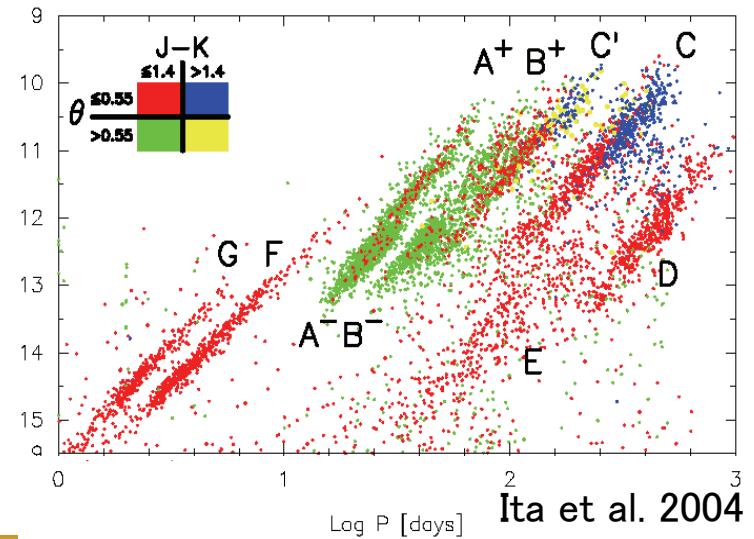
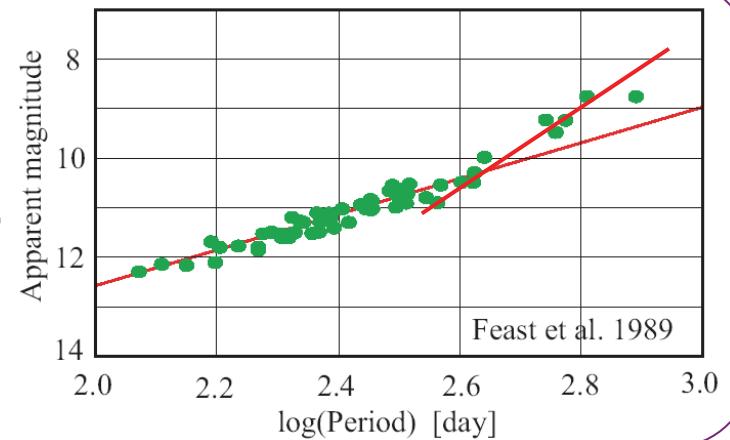
鹿児島大学、国立天文台VERA水沢観測所

# ミラ型変光星の周期光度(PL)関係

大マゼラン雲のミラ型変光星  
の周期光度関係

## 大マゼラン雲

- 実視等級を利用
- 周期420日での傾きの変化も見られる

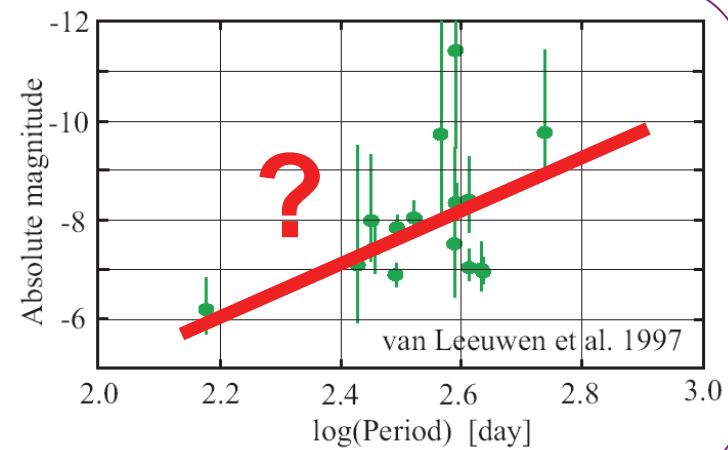


# ミラ型変光星の周期光度(PL)関係

## 銀河系内ミラ型の周期光度関係

- Hipparcosによる年周視差計測  
結果から絶対等級を決定
- 距離の誤差が大きい
- 周期光度関係がよく決まらない

銀河系



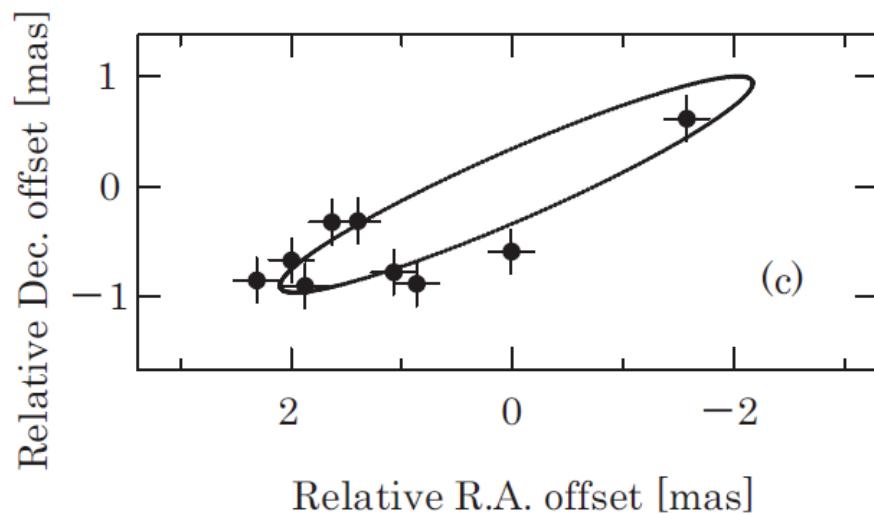
→VERAで絶対等級の精度向上  
→距離指標としての有用性

# 2007年VERAユーザーズミーティング

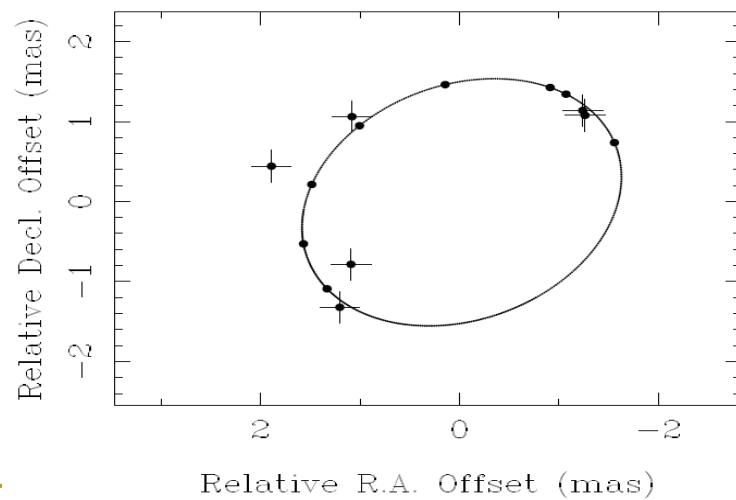
## 11月12日(三鷹)の報告

### ■ 得られ始めたAGB星の年周視差

S Crt  
(Semiregular)



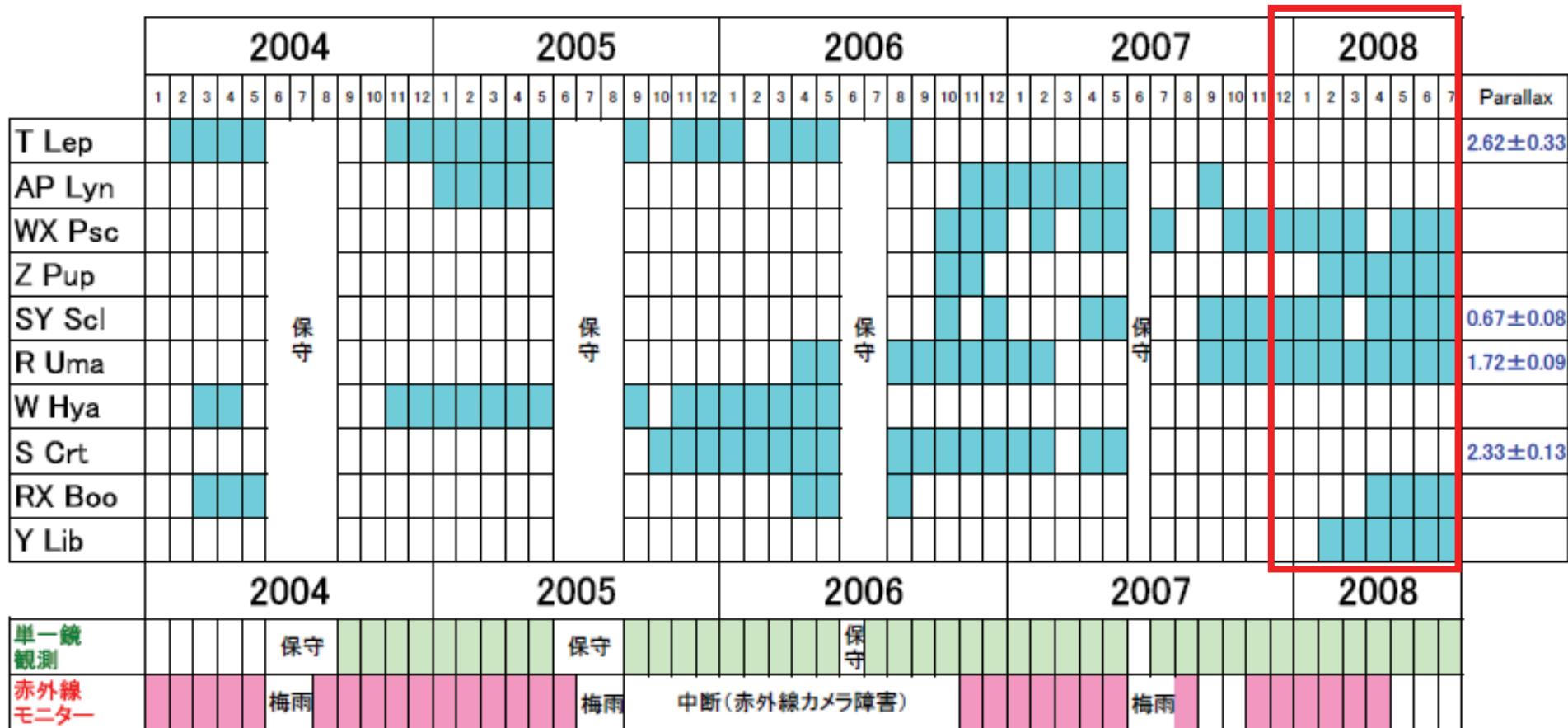
R UMa  
(Mira)



# プロジェクト天体の観測

- ### ■ 2003年よりミラ型変光星のモニター観測開始

## 2004年～ ミラ型プロジェクト天体VLBI観測

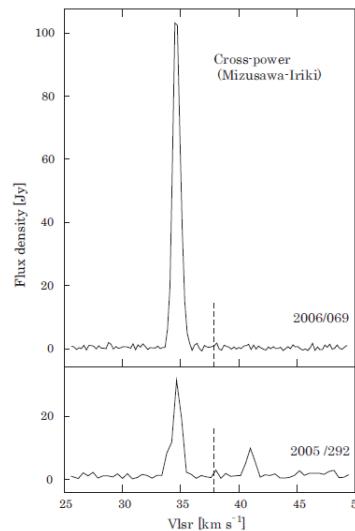


# 解析状況

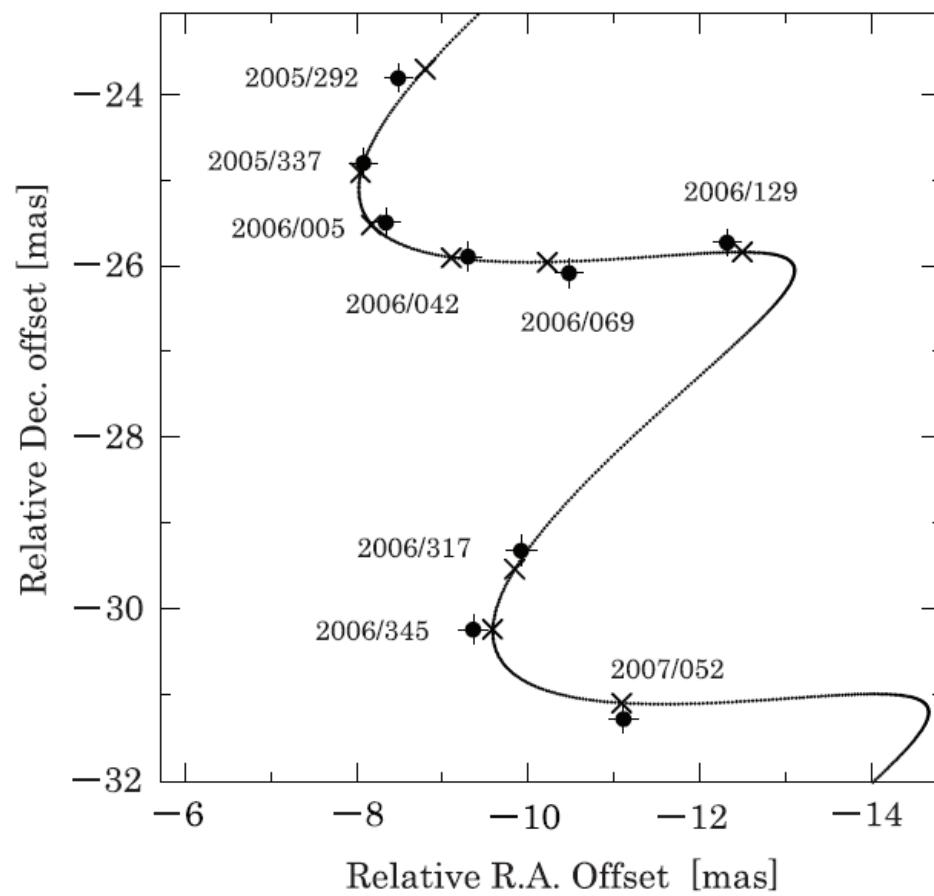
- S Crt 年周視差計測済み(対馬、中川) Nakagawa et al. 2008
- R UMa 年周視差計測ほぼ完了(松井)
- SY Scl 年周視差計測ほぼ完了(丹生)
- T Lep 年周視差計測ほぼ完了(中川)
- W Hya 位相補償、1ビーム解析済み(丹生、中川)  
分解、位相補償マップの質の悪さ(低 $\delta$ による大気残差)
- WX Psc メーザー準拠位相補償の成功(中川、松井)
- Y Lib 位相補償イメージング成功(中川)  
メーザー微弱だが今後も継続
- Z Pup 2008年より観測再開(中川)  
参照電波源80mJy。メーザー準拠位相補償の必要有り。
- AP Lyn 解析中(中川)

# S Crt の年周視差

- 年周視差  $2.33 \pm 0.13$  mas
- 距離  $430+25-23$  pc
- Bimodalなメーザー分布
- 変光周期 155日 (Sra)



HIPPARCOS  
 $\Pi = 1.27$  mas err 0.92



Nakagawa et al. 2008

# S Crt の星周構造

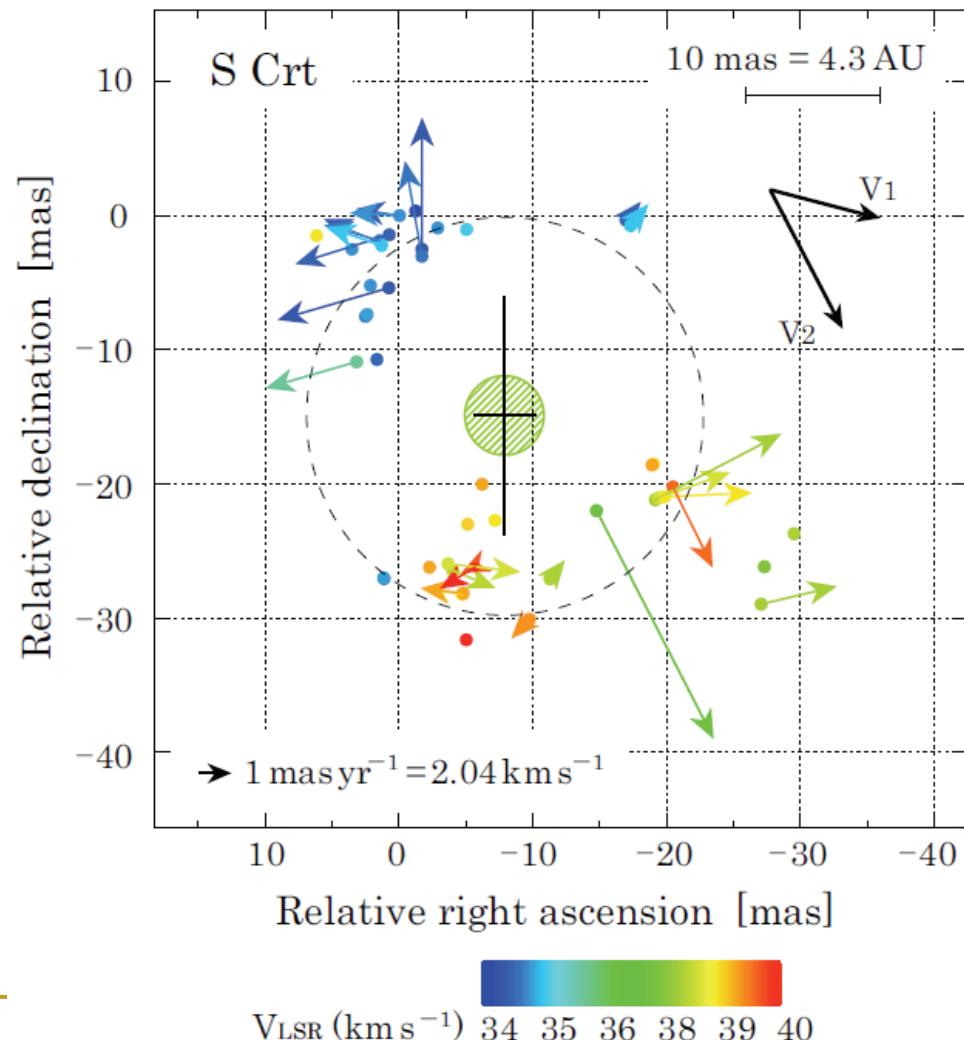
- 双極流的なメーザーの特性
- 紙面と43° をなすフロー軸
- 光球のサイズ  $260 \pm 20 R_\odot$
- メーザー分布半径 9~10AU

VERA

$P_i = 2.33 \text{ mas}$  err 0.13  
 $\mu_a = -3.17 \text{ mas/yr}$  err 0.22  
 $\mu_d = -5.41 \text{ mas/yr}$  err 0.22

HIPPARCOS

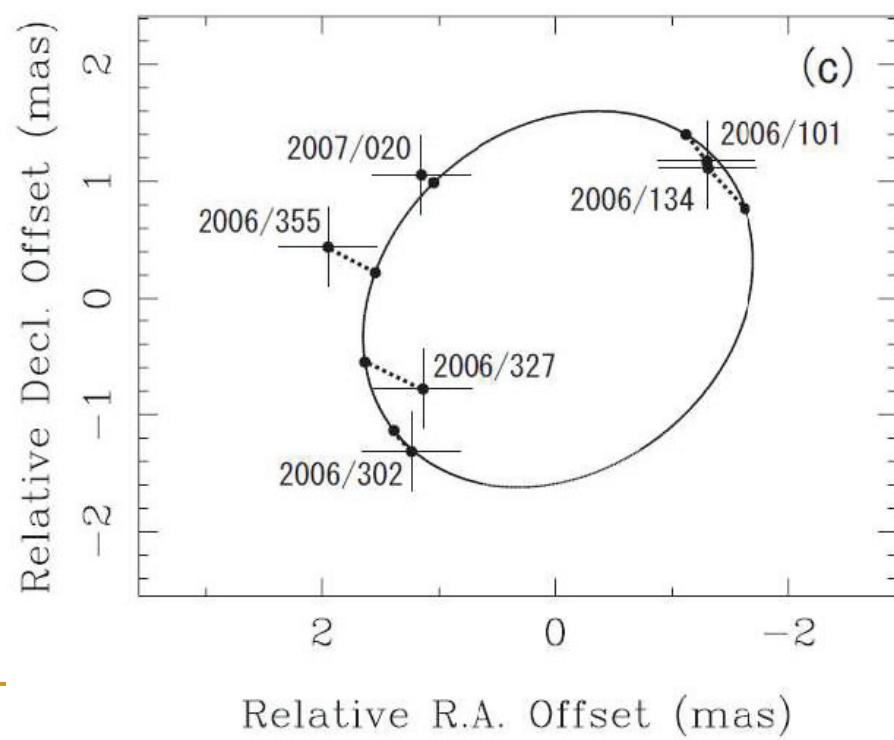
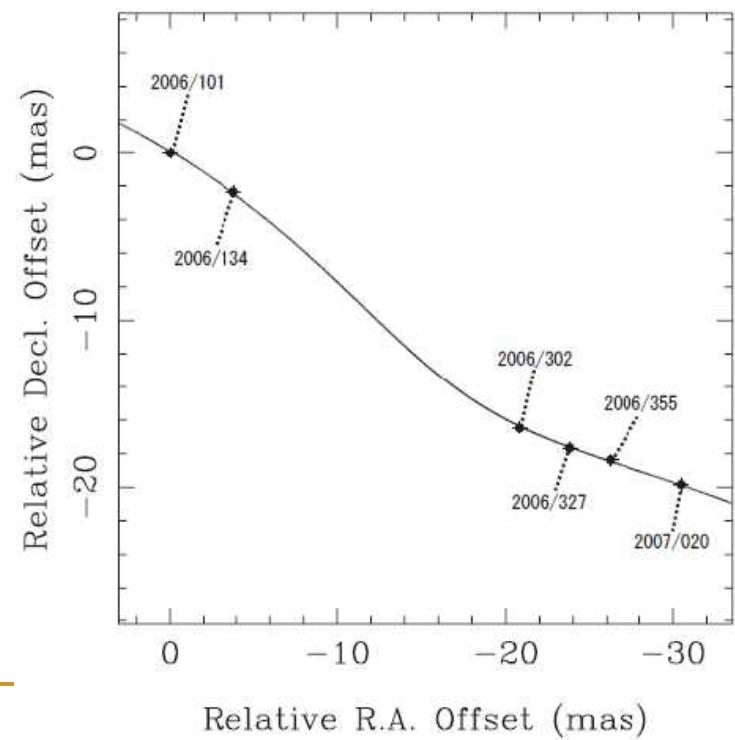
$P_i = 1.27 \text{ mas}$  err 0.92  
 $\mu_a = -3.37 \text{ mas/yr}$  err 1.00  
 $\mu_d = -4.67 \text{ mas/yr}$  err 0.75



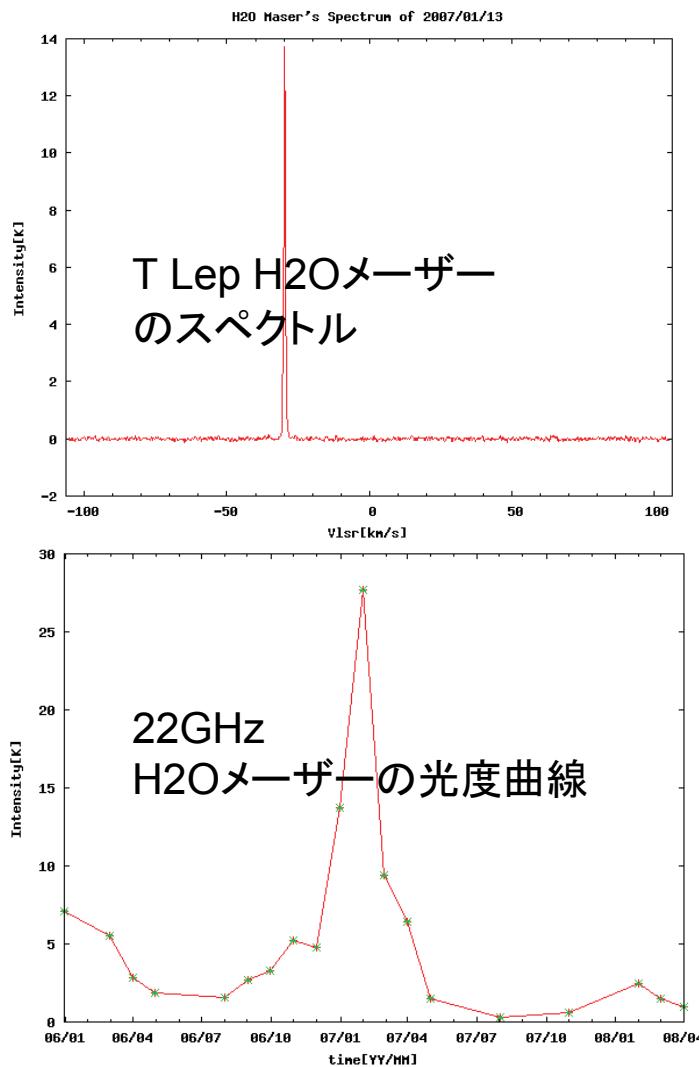
Nakagawa et al. 2008

# R UMa の年周視差

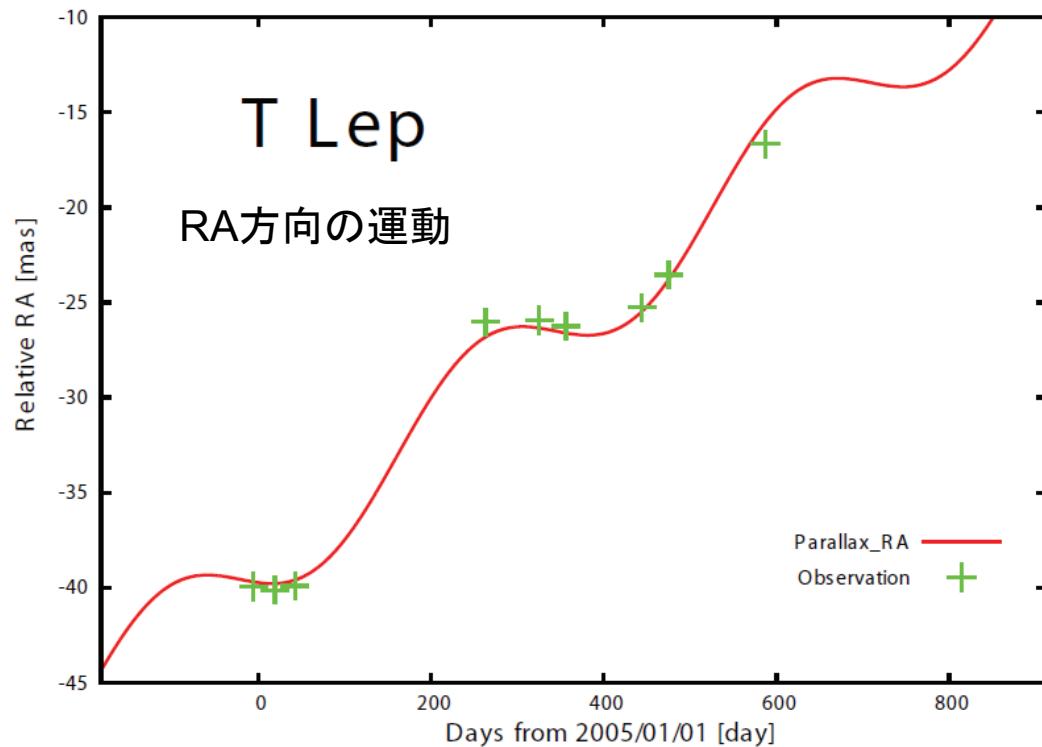
- 変光周期 301日 ( $\log P=2.48$ )
- 年周視差  $1.72 \pm 0.09$  mas (予備的結果)
- 1 m望遠鏡による赤外線ライトカーブも得られている



# T Lep の年周視差



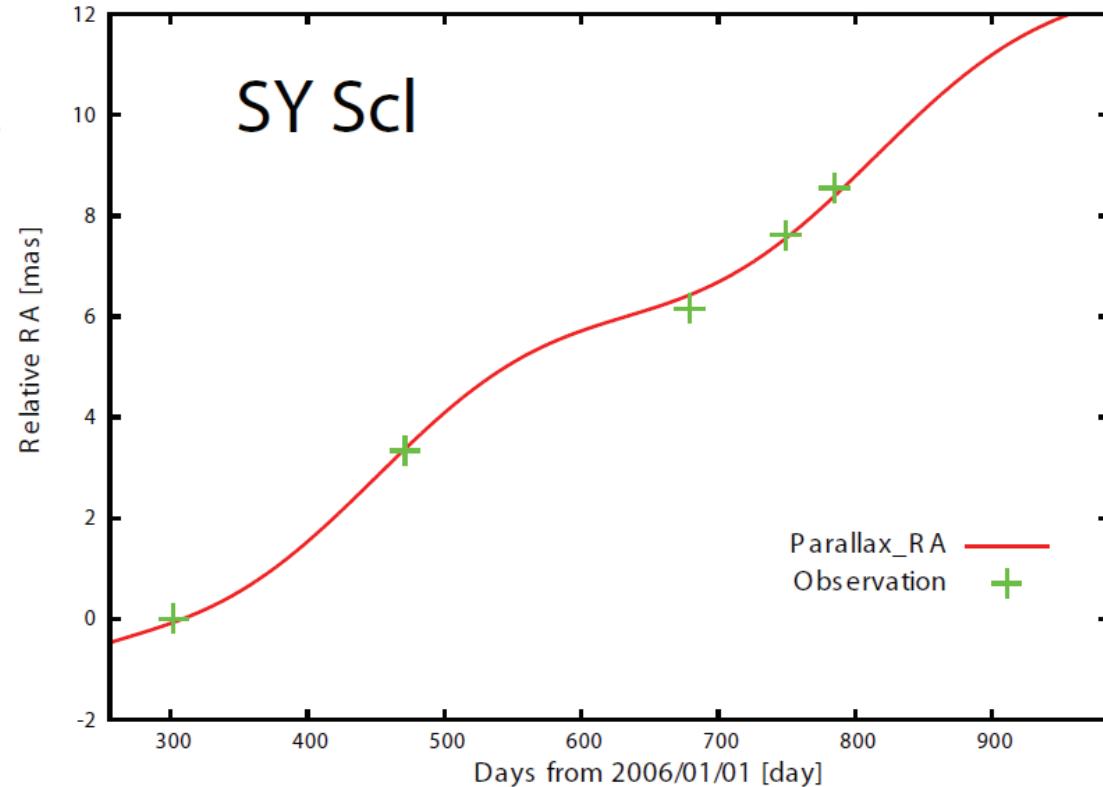
- 2003年～2006年 19回の観測
- 変光周期 368日( $\log P=2.57$ )
- 年周視差  $2.62 \pm 0.33$ mas (予備的結果)
- 距離  $381 \pm 48$ pc (予備的結果)
- 全22観測 11観測で位相補償イメージング



# SY Scl の年周視差

- 変光周期 411日  
( $\log P=4.11$ )
- 年周視差、固有運動
- 8観測分の位相補償解析

→ 丹生さん  
ポスター発表  
年周視差の準備的結果

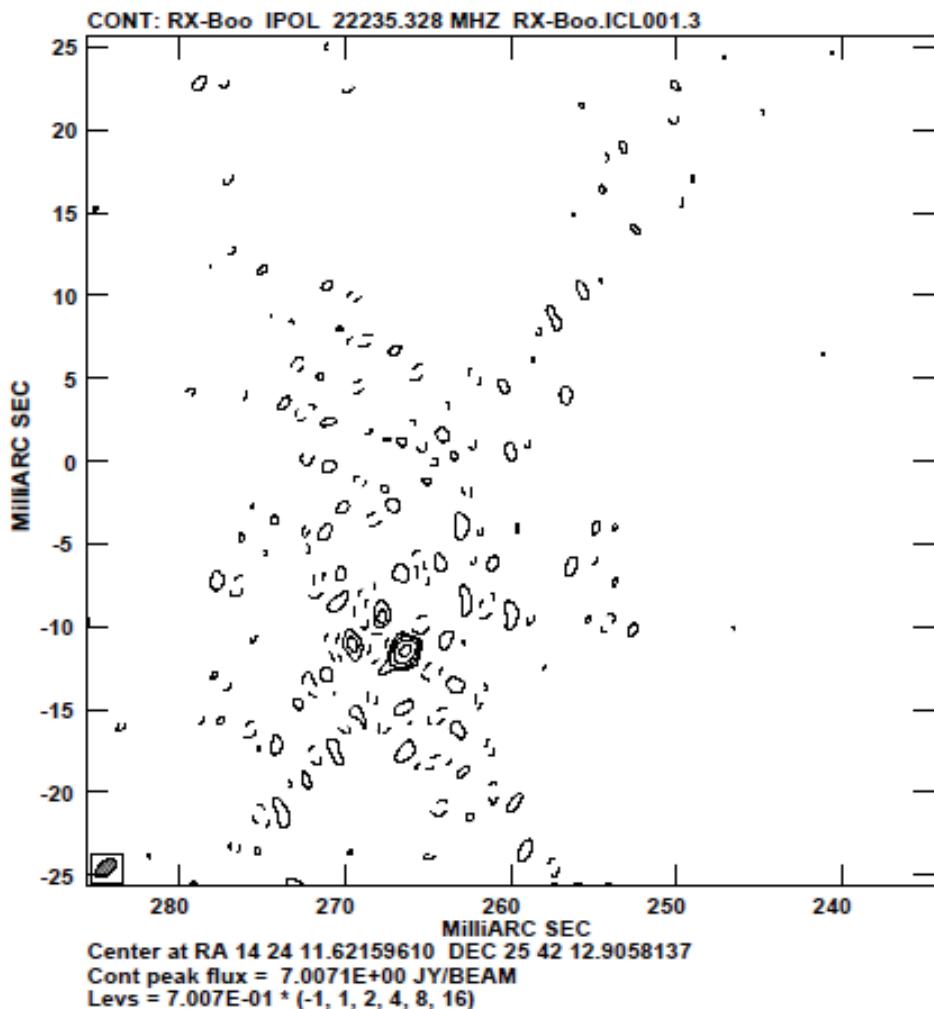


# RX Boo

- 変光周期 340日 (LogP=2.53)
- 2008年5月より観測を再開
- メーザーの変動が大きく、単一鏡で検出できない時期があった(<1Jy)。
- Peak = 7Jy/beam

RX Boo

r08121a	2008	Apr	30
r08149a	2008	May	28
r08162a	2008	Jun	10
r08197a	2008	Jul	15

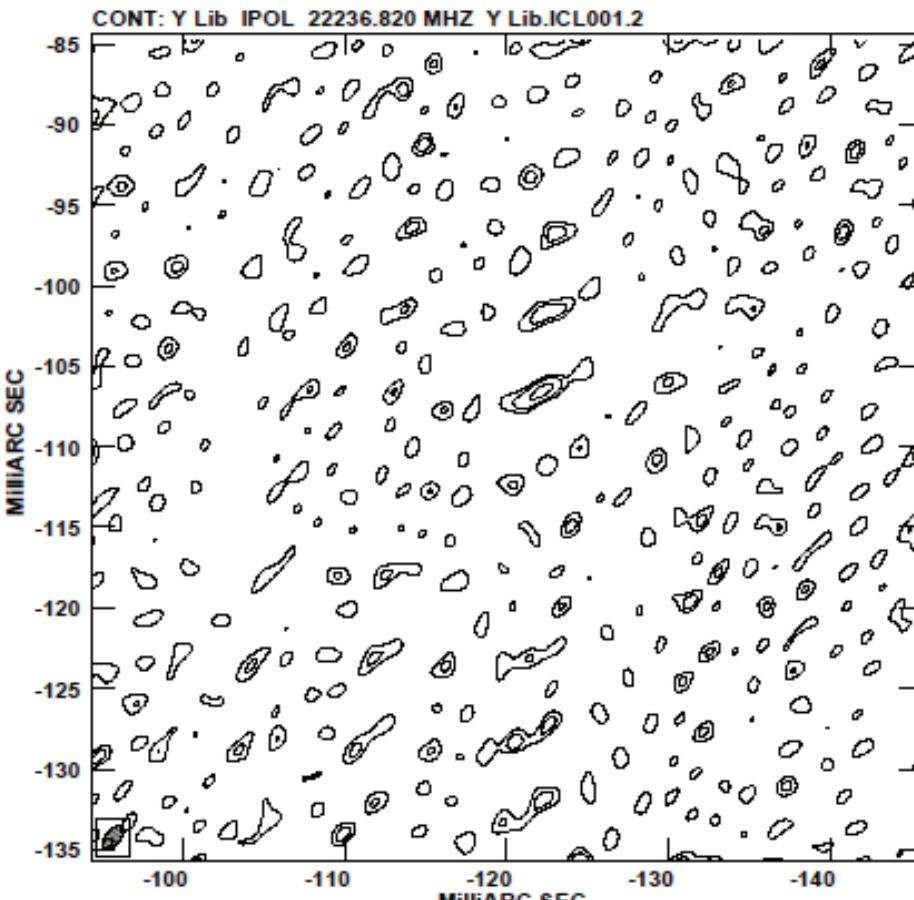


# Y Lib

- 変光周期 276日 (LogP=2.44)
- 280mJyのメーザーを位相補償で検出
- これから増光時期に差し掛かる

Y Lib

r08067b	2008	Mar	7
r08095b	2008	Apr	4
r08127a	2008	May	6
r08160a	2008	Jun	8
r08195a	2008	Jul	13

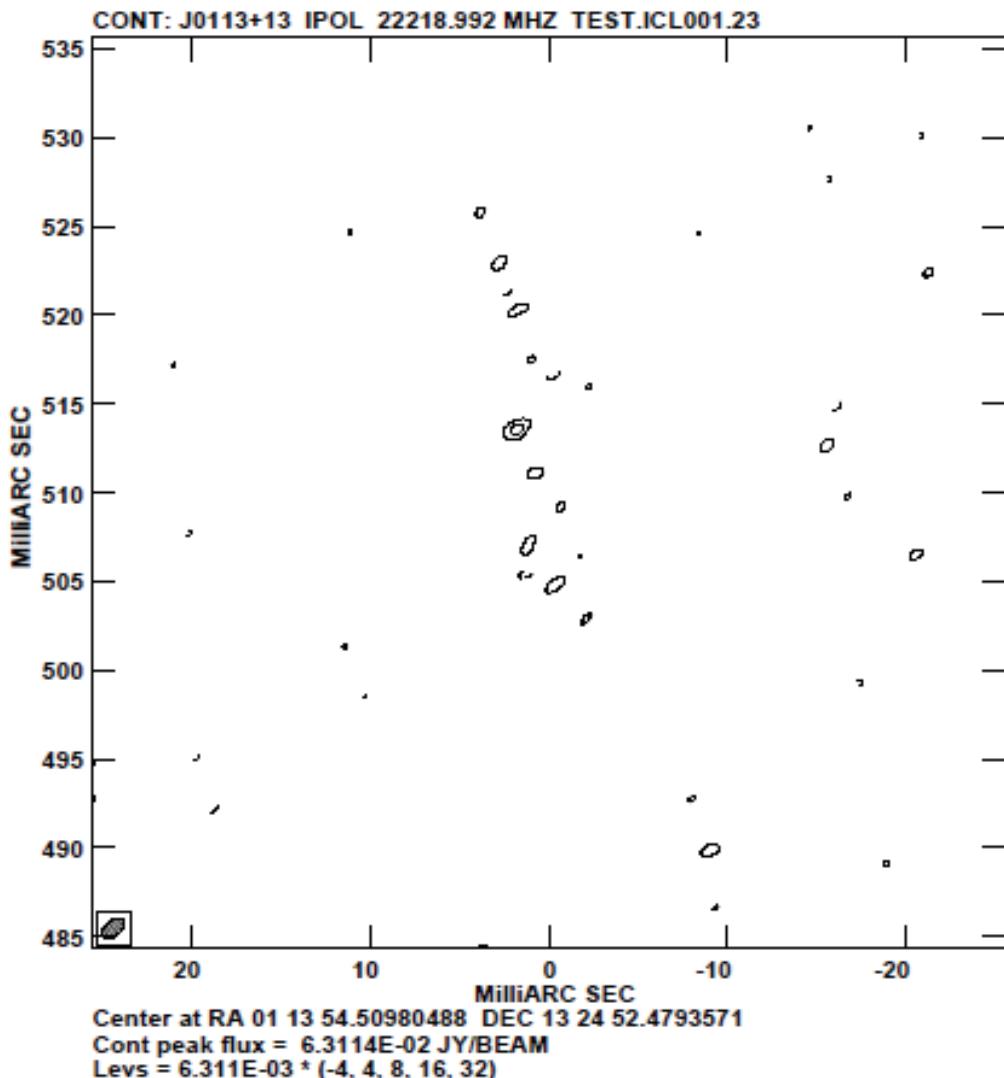


Center at RA 15 11 41.30809687 DEC -06 00 41.377562  
Cont peak flux = 2.7587E-01 JY/BEAM  
Levs = 2.759E-02 \* (2, 4, 8, 16)

# WX Psc

- 変光周期 660日 ( $\log P=2.82$ )
- メーザー準拠位相補償に成功
- 参照電波源の位相補償イメージPeak=63mJy
- 全16観測

J0113+13



# 見え始めたPL関係 (予備的結果)

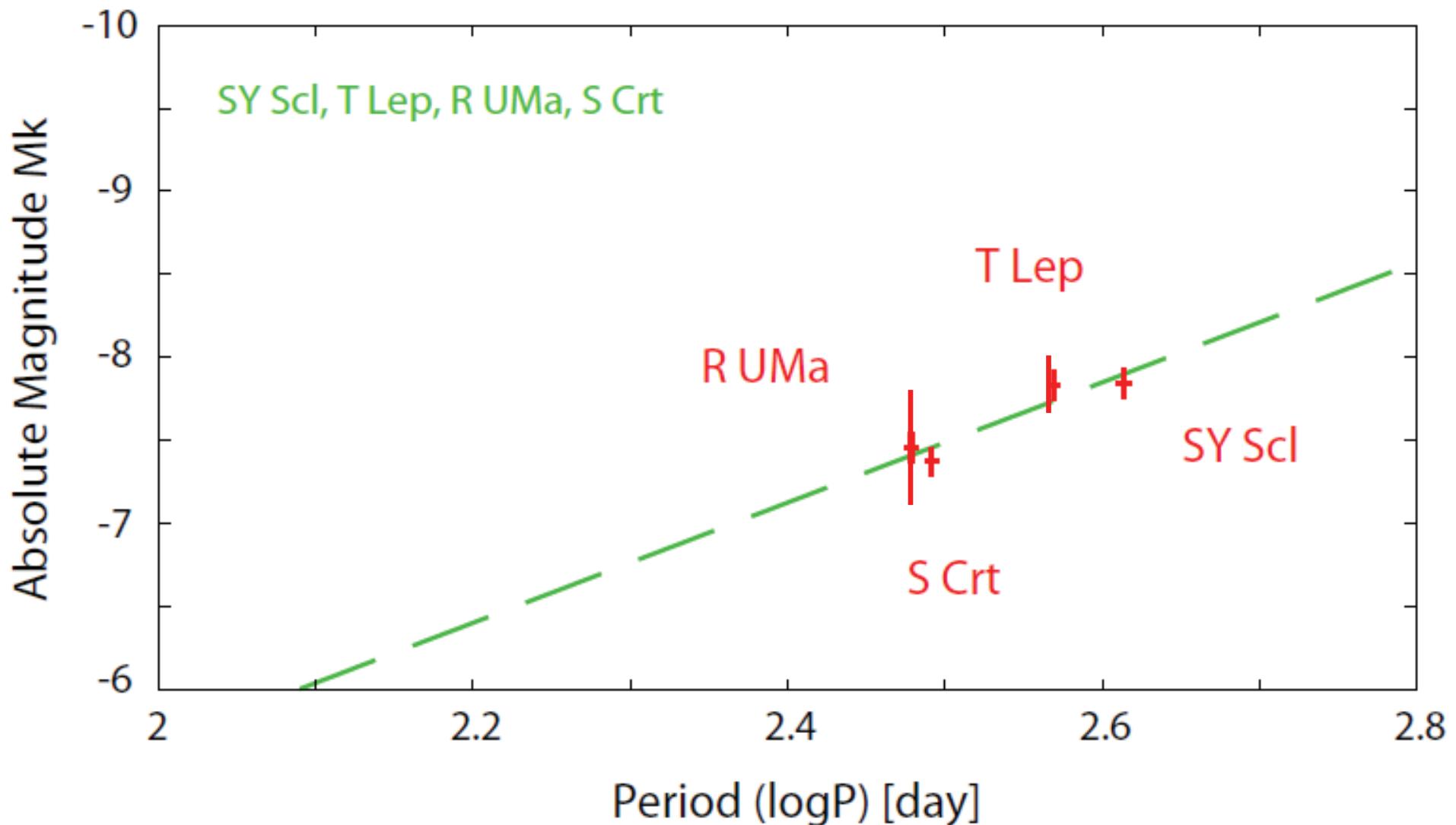
- SY Scl, T Lep, R UMa, S Crt(4天体)を利用

年周視差 (2008 周期年会報告値)

• S_Crt	年周視差	$2.33 \pm 0.13$ mas	距離	$425 \pm 25$ pc
• R_UMa	年周視差	$1.81 \pm 0.28$ mas	距離	$552^{+101}_{-74}$ pc
• SY_Scl	年周視差	$0.76 \pm 0.03$ mas	距離	$1320 \pm 45$ pc
• T_Lep	年周視差	$2.62 \pm 0.33$ mas	距離	$381 \pm 48$ pc

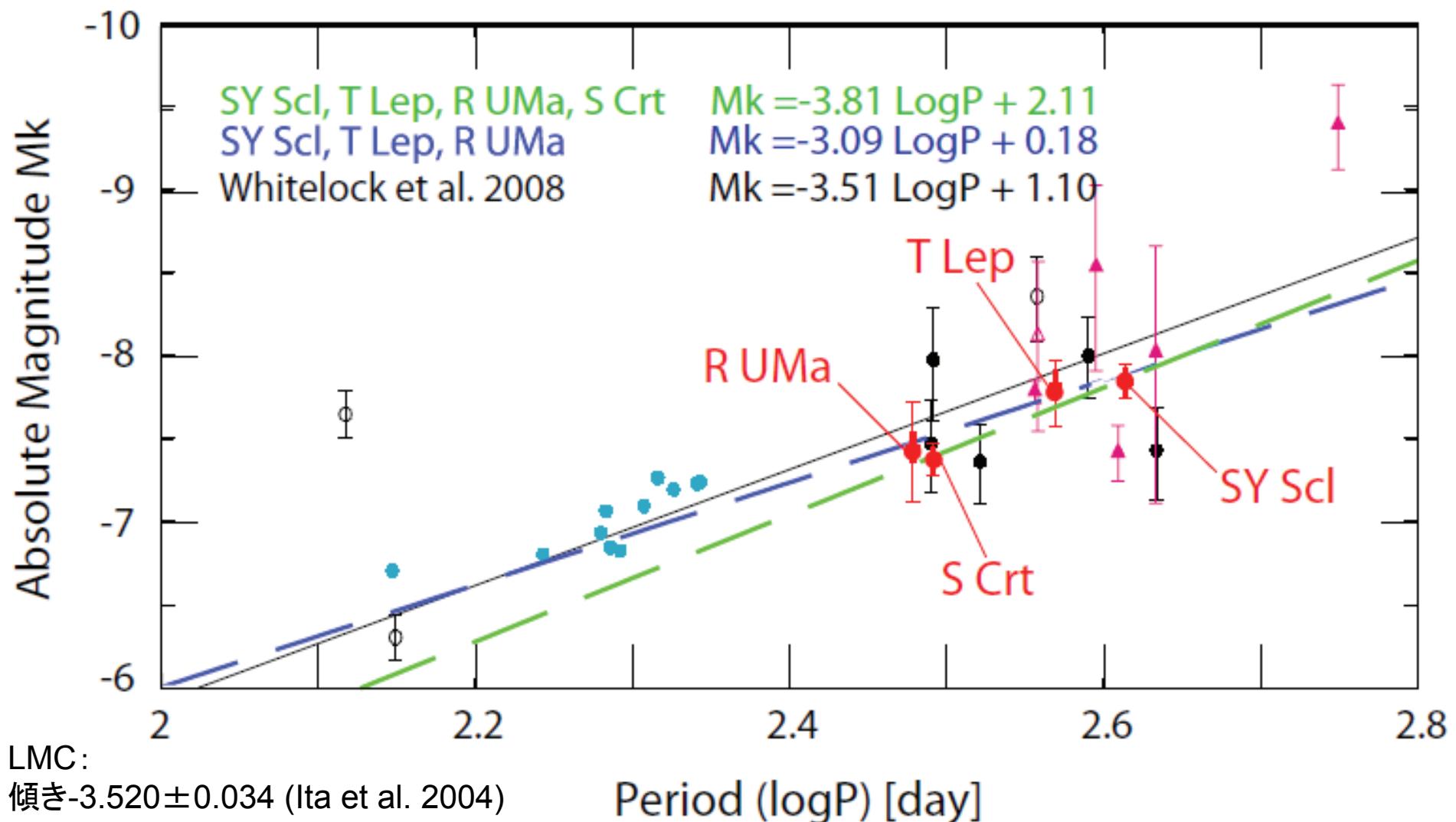
## 見え始めたPL関係 (予備的結果)

- SY Scl, T Lep, R UMa, S Crt(4天体)を利用



# 見え始めたPL関係 (予備的結果)

- VERA以外の年周視差を利用した結果(Whitelock et al. 2008)と比較



# 今後の観測予定

## ■ VERAカタログの準備

name	RA	Dec	maser	Type	Period
01 IRAS00007+5524 Y Cas	00 03 21.3	+55 40 50	H2O	Mira	413.48

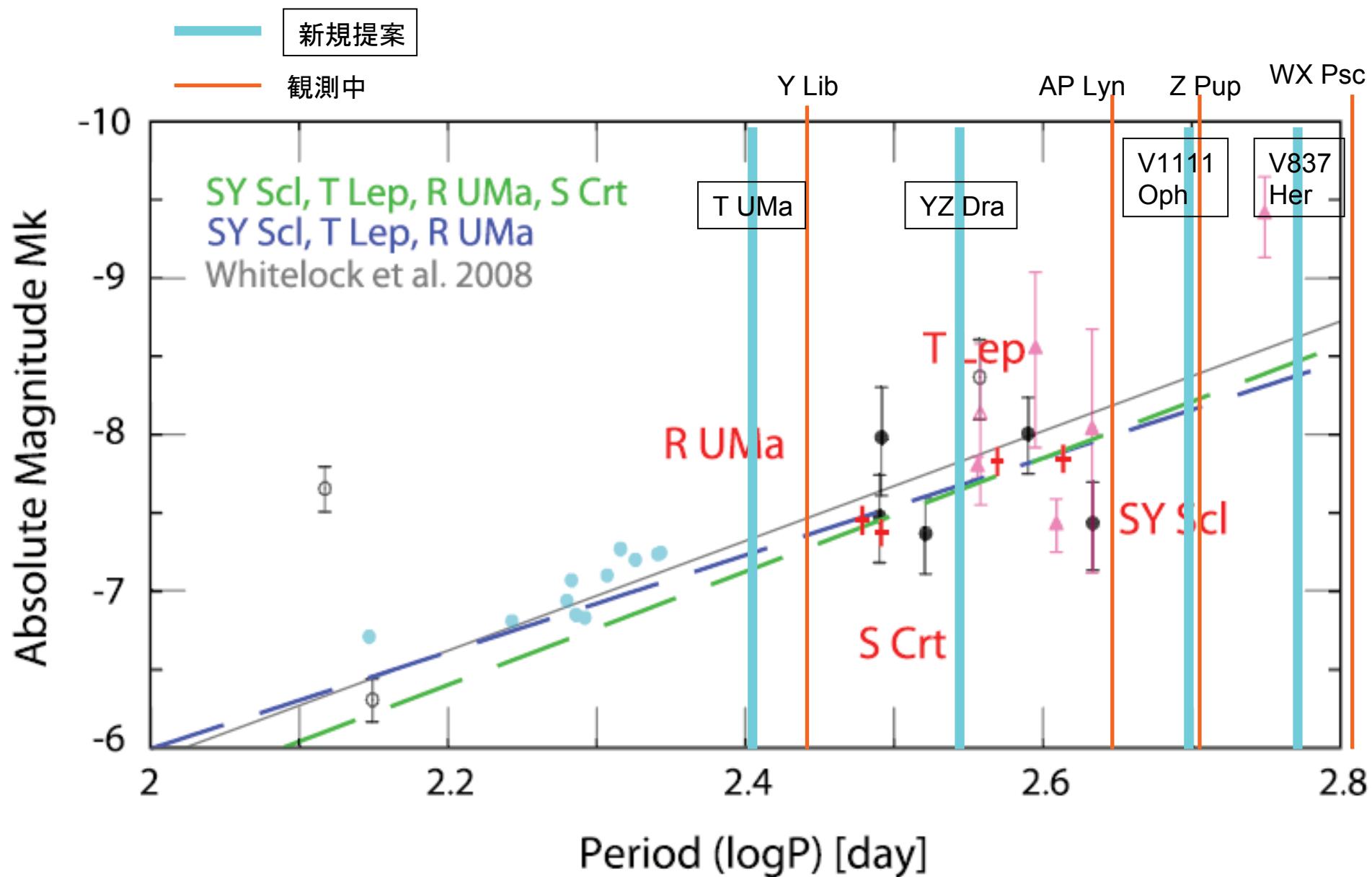
## タイムスケジュール

2010年までに10天体強を観測

2008				2009				2010			
Jan-Mar	Apr-Jun	Jul-Sep	Oct-Dec	Jan-Mar	Apr-Jun	Jul-Sep	Oct-Dec	Jan-Mar	Apr-Jun	Jul-Sep	Oct-Dec
RX Boo, Z Pup, Y Lib											
SY Scl, R UMa, WX Psc											
T UMa, V837Her, V1111Oph											

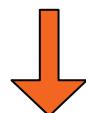
16 IRAS09235-2347 LP Hya	09 23 50.86	-24 00 37.9	SiO Mira
17 IRAS10521+7208 VX UMa	10 55 39.88	+71 52 09.8	H2O Mira 215.2
18 IRAS14106-2940 LT Hya	14 13 32.75	-29 54 17.4	SiO Mira
19 IRAS15060+0947 FV Boo	15 12 06.8	+45 46 42	H2O Mira
20 IRAS15298+0348 WW Ser	15 32 24.843	+03 38 27.55	H2O Mira 365.8
21 IRAS16235+1900 U Her	16 25 47.4713	+18 53 32.867	H2O Mira 406.1

# 觀測方針



# まとめ

- 2007年 2天体の年周視差



- 2008年 4天体の年周視差

- VEDA(VERA専用解析ソフト)利用によるスピードアップ
  - 鹿児島大1m望遠鏡データとの結合
  - HIPPARCOSデータとの結合
  - 太陽近傍1kpc球の速度場
  - VEDA(VERA専用解析ソフト)利用によるスピードアップ
  - 43GHz SiOメーザーの利用