

# Eta Carinae領域におけるによる電離源候補天体の探索

Search for Ionizing sources by NIR imaging spectroscopy in eta Carinae region



HST image of  $\eta$  Car

高橋 英則 東大・天文センター

田中 培生	東大理天文センター
松尾 宏	国立天文台
北本 俊二	立教大学
濱口 健二	NASA/GSFC & UMBC
石田 学	宇宙科学研究所
小川 智弘	首都大学東京
奥村 真一郎	日本スペースガード協会

## 1. 研究目的

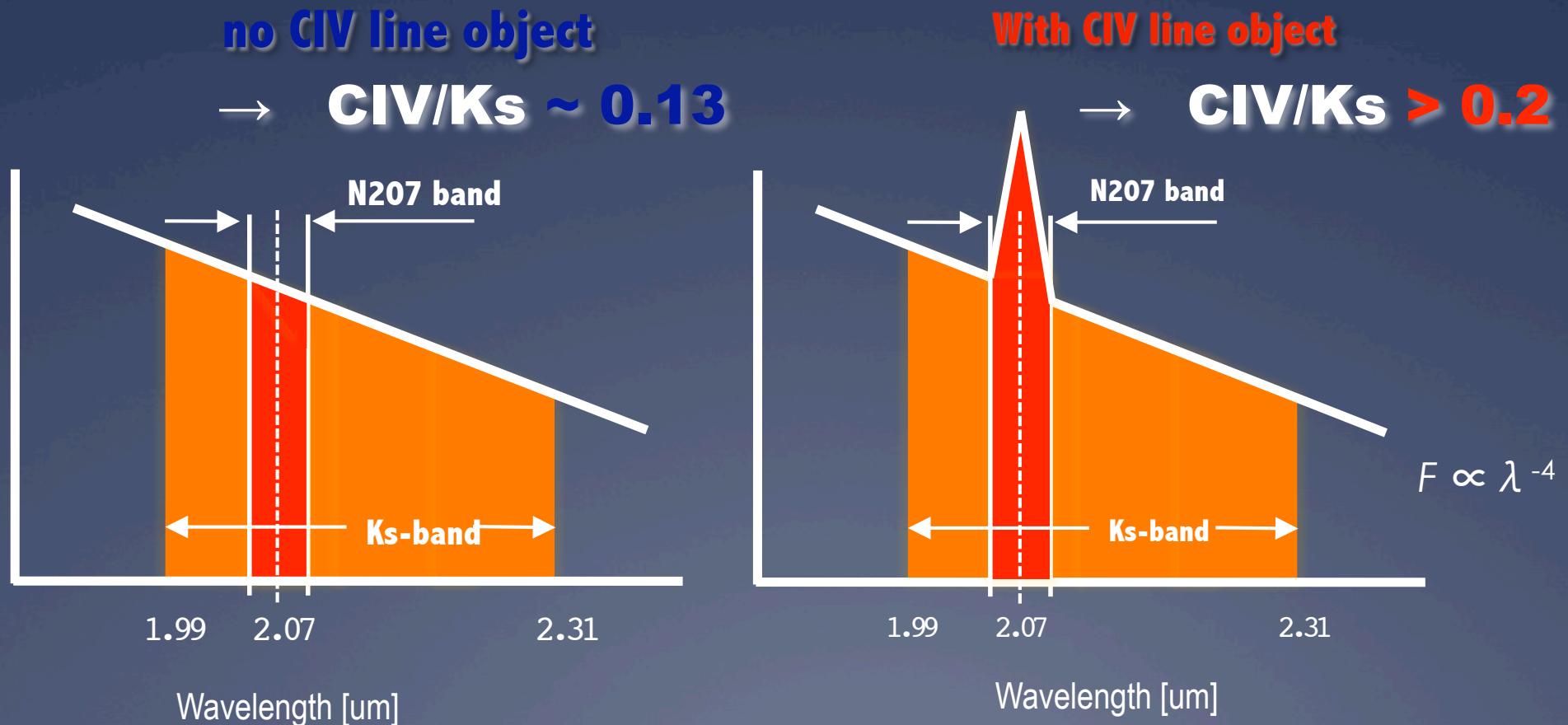
---

eta Carinae領域において…

- ❖ 広がった電離領域の電離源は？
- ❖ 大規模星形成領域の構成要素は？
- ❖ 広域WR星探索サーベイ

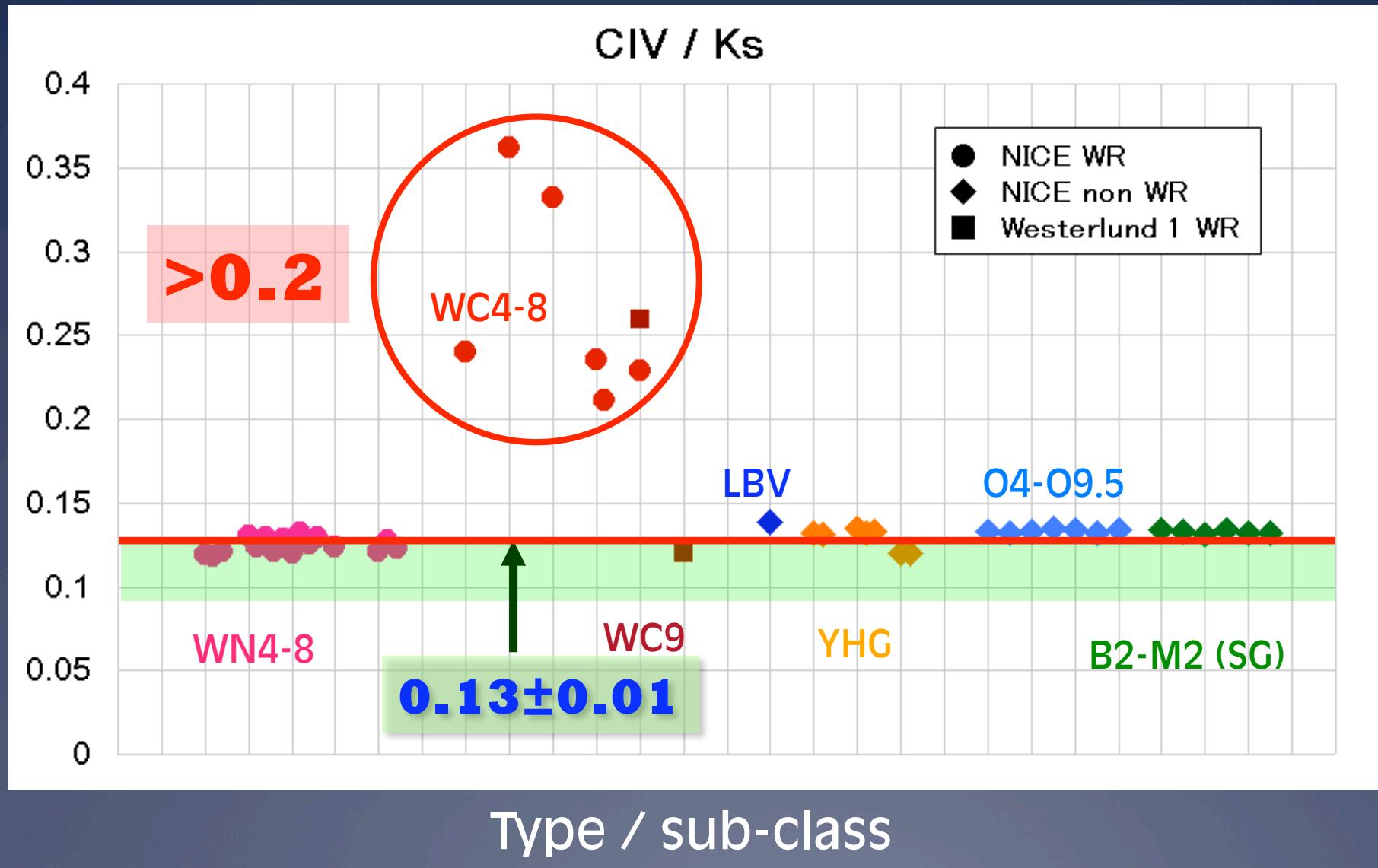
## 5. miniTAO/ANIRによる観測～特徴1：フィルターシステム

- ❖近赤外狭帯域フィルターを用いたWR星の探索  
→CIV輝線 ( $2.07 \mu\text{m}$ ) に注目  
→CIV / Ks 比がWC型で大きな値になる！（特に早期型）



## 5. miniTAO/ANIRによる観測～特徴1：フィルターシステム

◆様々な種類の大質量星のスペクトルからCIV / Ksを計算.

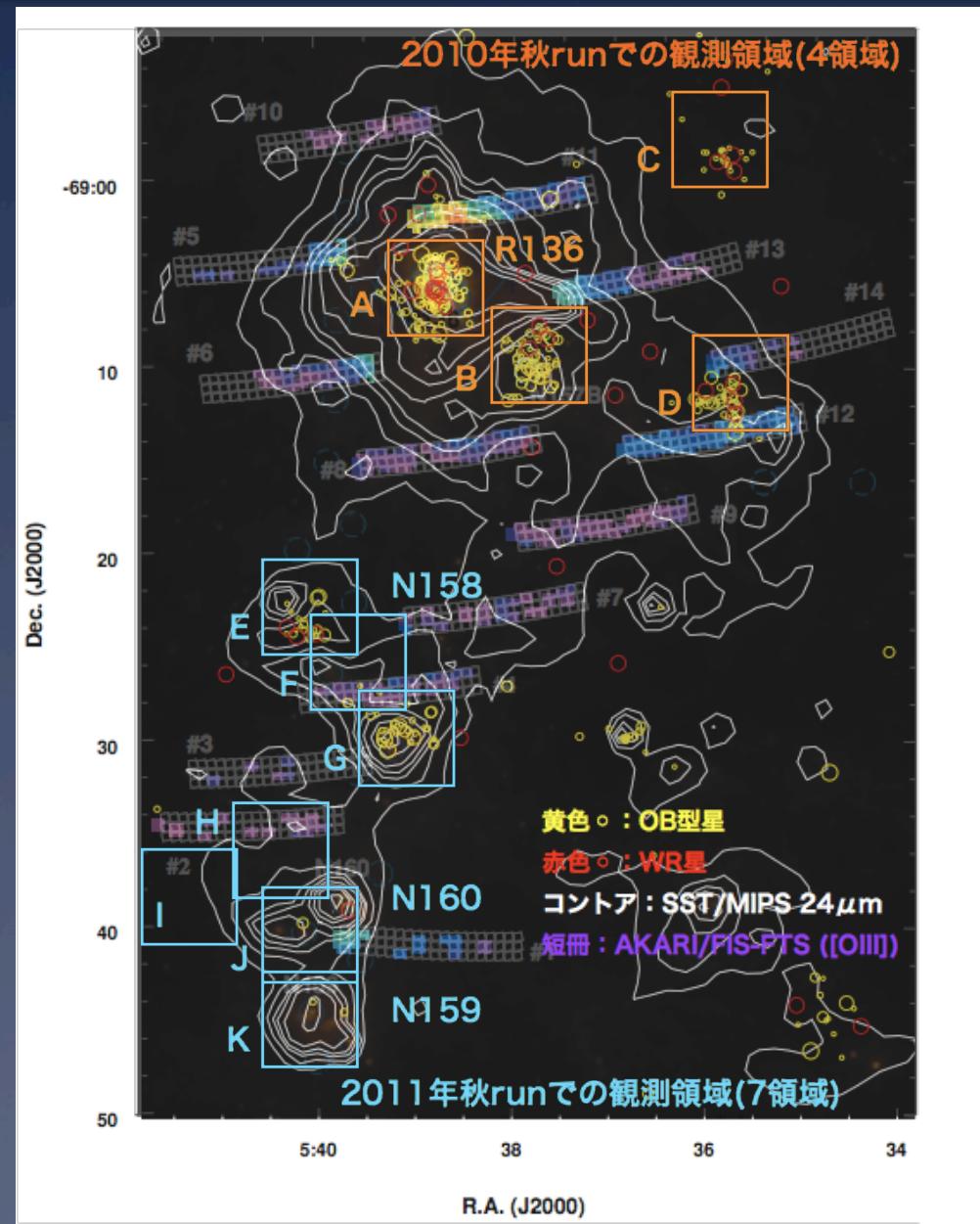


## 6. LMC/30 Dor観測の例

年齢  
(時間変化)

old

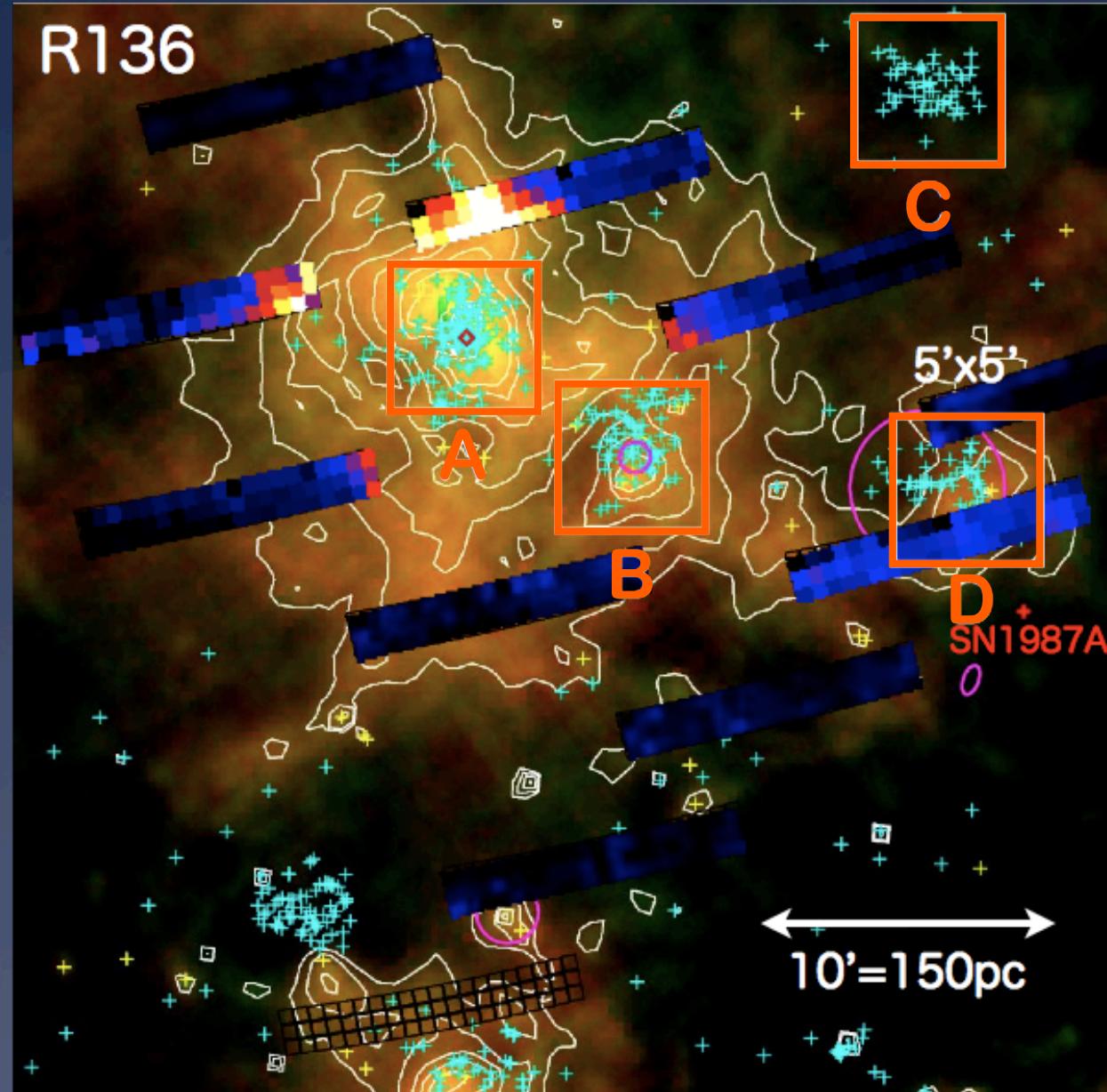
young



大質量星周辺

cf : 150M $\odot$  @R136  
: SN1987A

## 6. LMC/30 Dor観測の例



A : R136 region

B : near R136

C : field

D : near SN1987A

Crowther et al. 2011

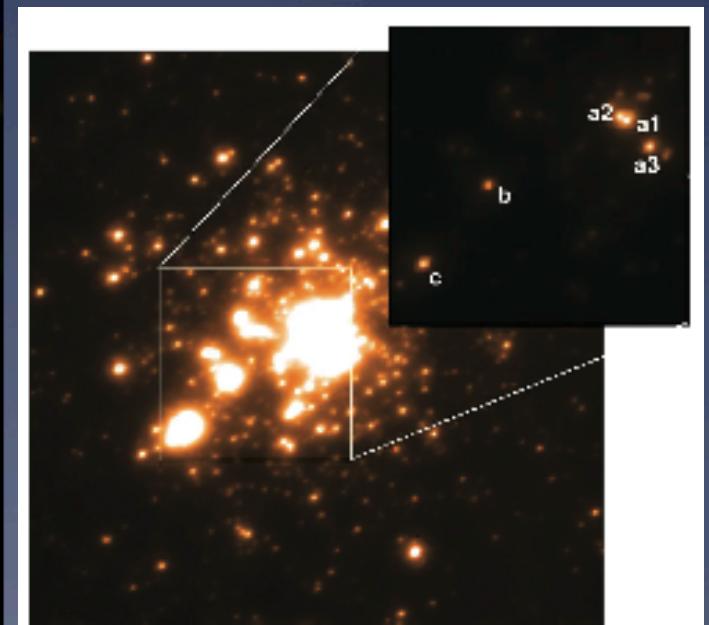
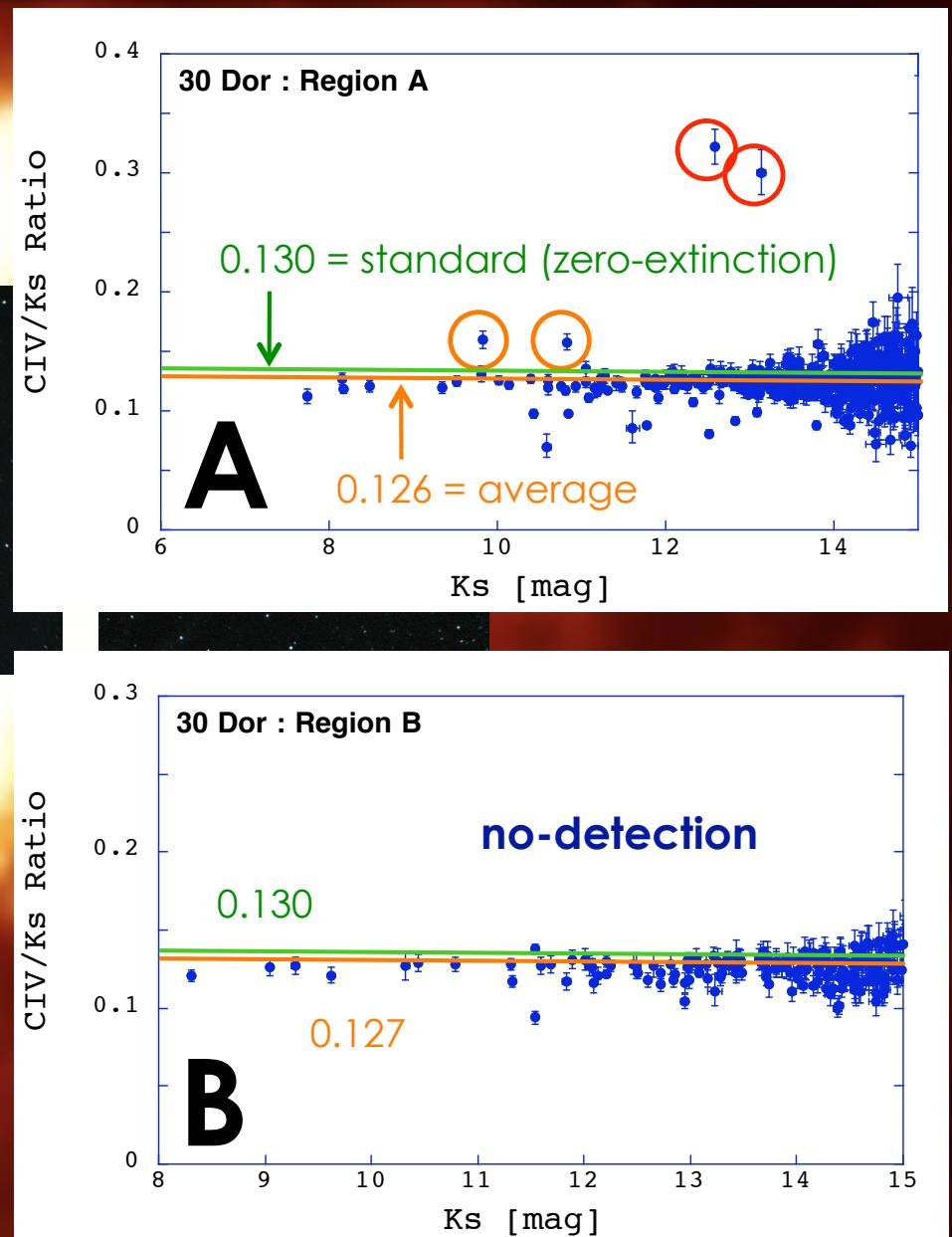
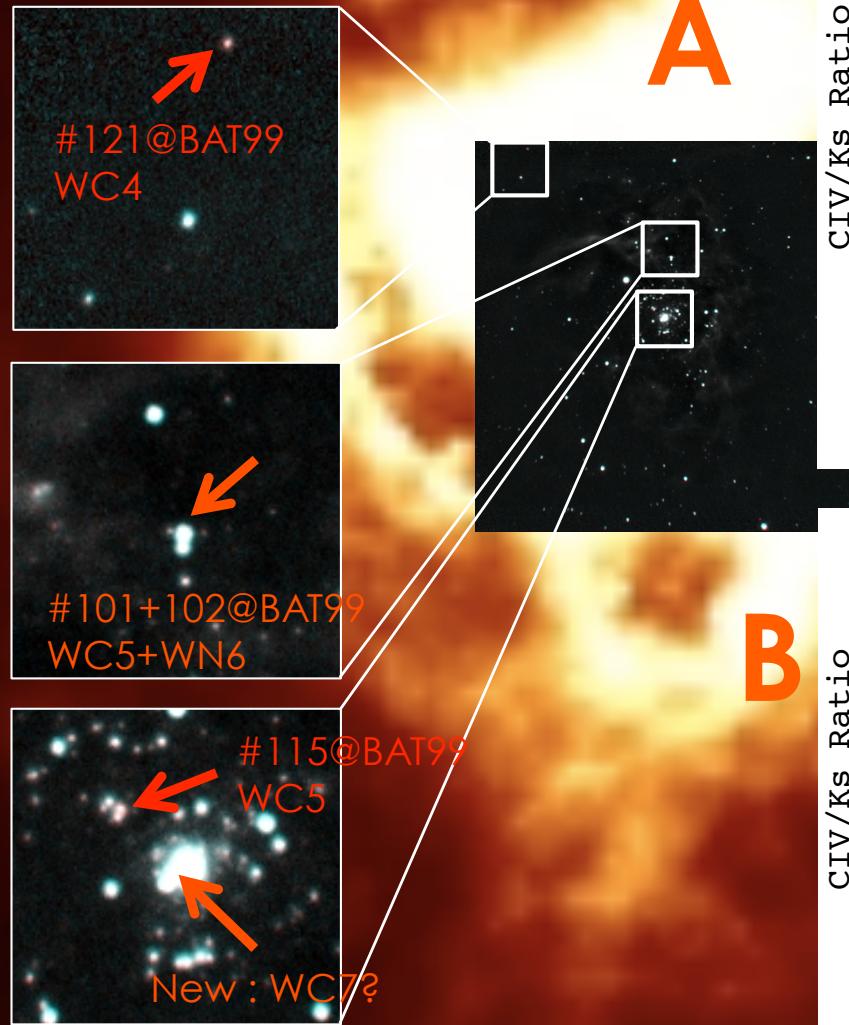


Figure 1. VLT MAD  $K_s$ -band  $12 \times 12 \text{ arcsec}^2$  ( $3 \times 3 \text{ pc}^2$  for the LMC distance of 49 kpc) image of R136 (Campbell et al. 2010) together with a view of the central  $4 \times 4 \text{ arcsec}^2$  ( $1 \times 1 \text{ pc}^2$ ) in which the very massive WN 5h stars discussed in this paper are labelled (component b is a lower mass WN 9h star). Relative photometry agrees closely with integral field SINFONI observations (Schnurr et al. 2009).

## 6. LMC/30 Dor観測の例

CIV : Red  
Ks : Green  
Ks : Blue

### R136 region

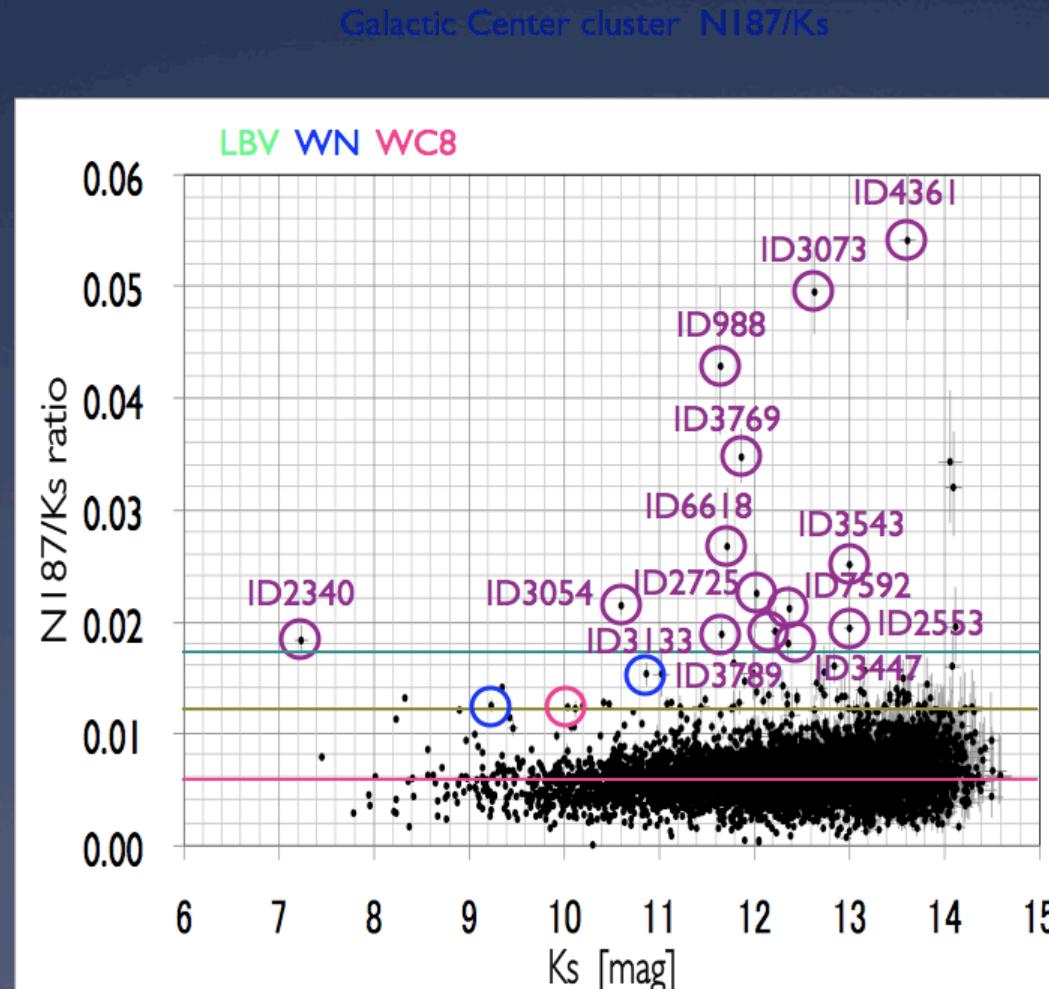


# 1. Identification of WC stars candidates

	Region	ID	WR#	Type	CIV/Ks	Ks [mag]	
<b>GC clusters</b>	SgrA*	3398	WR101fa	WC5-6d	0.174	12.37	
	SgrA*	2340	new	WC7-8	0.168	7.24	
	SgrA*	5626	new	WC7-8	0.202	10.98	
	SgrA*	5751	new	WC5-6	0.261	12.13	
	SgrA*	6259	new??	WC7-8	0.173	13.54	
	Quintuplet	3560	WR102g	WC8	0.190	11.40	
	Quintuplet	2589	WR102h	WC9 ??	0.151	11.28	
	Quintuplet	4086	WR102j	WC<8	0.167	11.40	
	Quintuplet	5472	new	WC7-8	0.142	6.74	Ks<13 mag
	Quintuplet	4536	new	WC7-8	0.152	7.02	new: CIV/KS>0.15
	Quintuplet	3511	new	WC7-8	0.146	11.34	new??: Ks>13 mag
	Quintuplet	646	new	WC7-8	0.168	12.80	
	Quintuplet	1460	new??	WC5-6	0.275	13.68	
	Quintuplet	3888	new??	WC7-8	0.189	13.82	
<b>LMC/30Dor</b>	Arches	5895	new	WC7-8	0.179	8.48	
	Arches	5127	new??	WC7-8	0.183	13.48	
	Arches	923	new??	WC7-8	0.194	13.61	
	Arches	4867	new??	WC7-8	0.188	13.87	
	Arches	342		??	0.462	13.19	
	Region	BAT99/new		Type	CIV/Ks	Ks [mag]	
	A	101+102		WC5+WN6	0.160	10.83	
	A	115		WC5	0.327	12.58	
	A	121		WC4	0.304	13.14	
	A	new?		WC7-8	0.162	9.83	Ks<14 mag
<b>Other</b>	D	69		WC4	0.332	13.18	new: CIV/Ks>0.20
	D	70		WC4	0.218	12.36	new?: CIV/KS<0.20
	D	new?		WC7-8	0.187	12.47	
	E	125		WC5	0.243	12.80	
	E	127		WC5 ??	0.125	13.20	
	I	new?		WC6	0.179	8.36	

## 5. miniTAO/ANIRによる観測～特徴1：フィルターシステム

### ◆N187 / Ks @ GC



ID2340	0.018	(WN/WC)
ID3054	0.021	(WN/WC)
ID988	0.043	(WN/WC)
ID3133	0.019	(WN/WC)
ID6618	0.027	(WN/WC)
ID3769	0.035	(WN/WC)
ID2725	0.023	(WN/WC)
ID3789	0.019	(WN/WC)
ID3447	0.018	(WN/WC)
ID7592	0.021	(WN/WC)
ID3073	0.050	(WN/WC)
ID2553	0.019	(WN/WC)
ID3543	0.025	(WN/WC)
ID4361	0.054	(WN/WC)

0.017 ( $A_{Ks}=3.21$  & 100%AT)

0.012 = 0.0059 × 2

0.0059 ( $A_{Ks}=3.21$  & 34%AT)

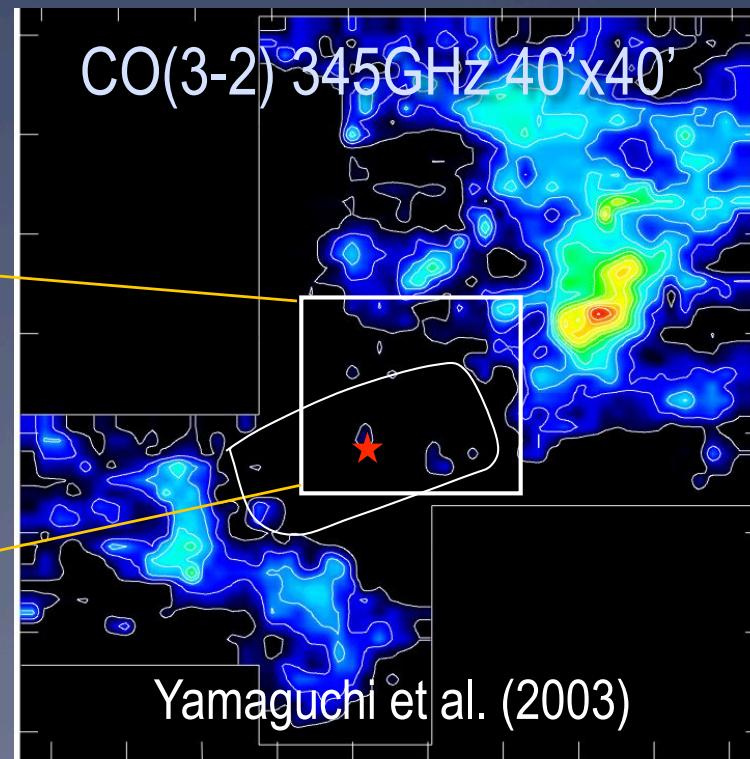
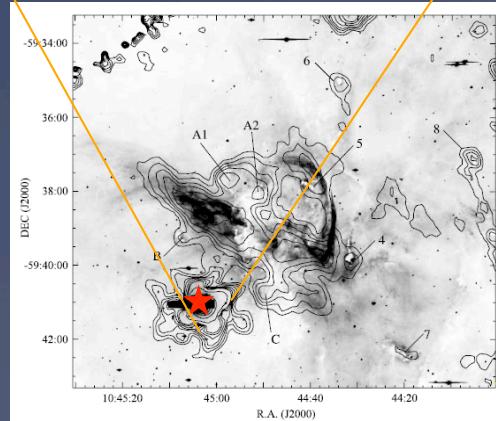
... average in  $7 < Ks < 12$

## 2. About eta Carinae

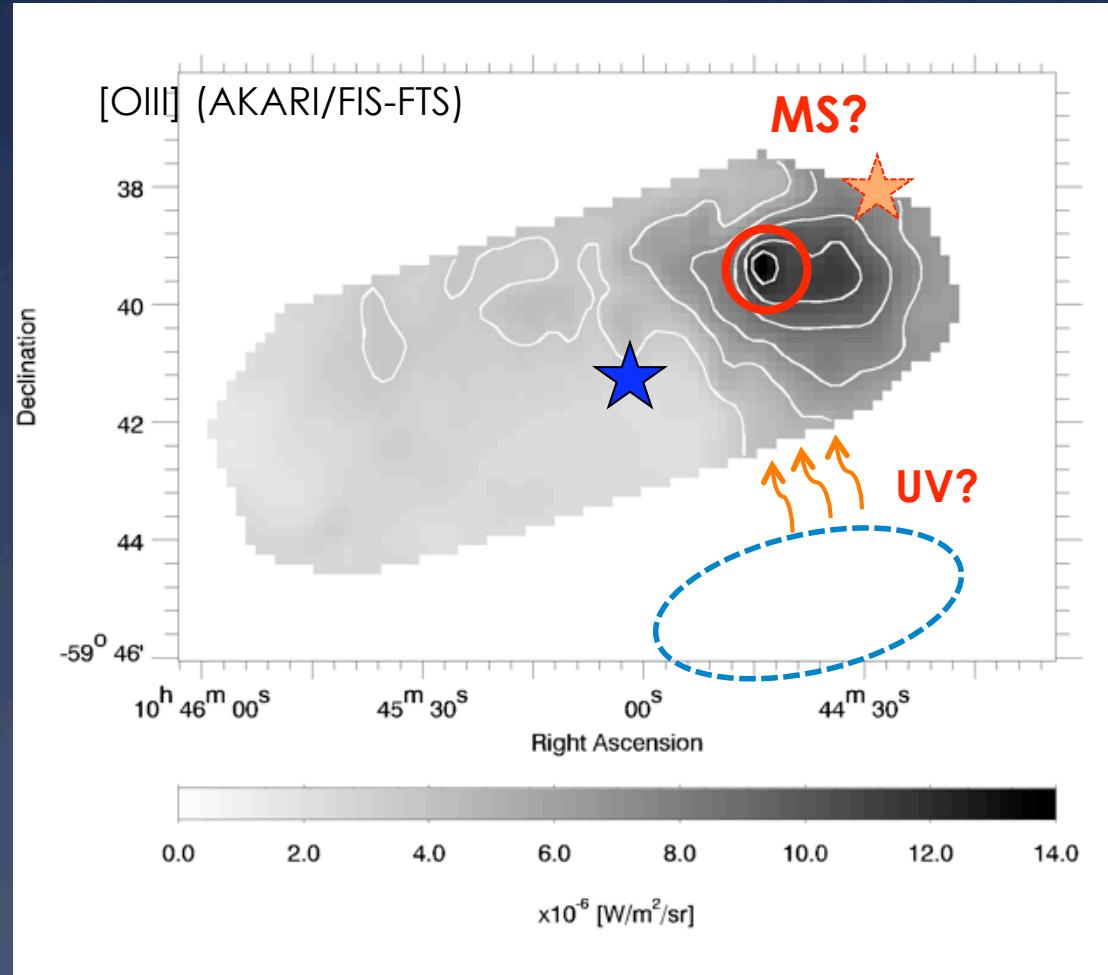


Distance	2.3 kpc
Luminosity	$\sim 5 \times 10^6 L_\odot$
Mass	$\sim 100 M_\odot$
Mass Loss	$10^{-3} M_\odot/\text{year}$
Main Ejecta	He & N rich

1.2mm continuum & H $\alpha$  images



### 3. [OIII] emission around eta Carinae



WR25 supply enough energy ?

$$W = 4 \times 10^{-3} \text{ sr}$$

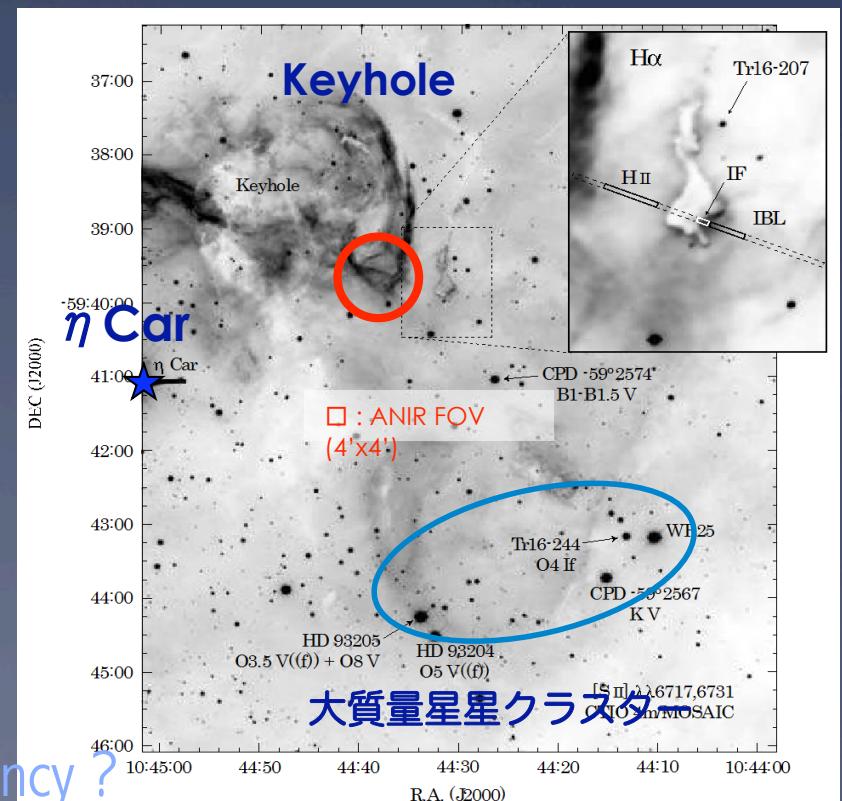
$2 \times 10^6 \text{ Lo}$  stellar luminosity with 100 % efficiency ?

[OIII] 88 mm luminosity

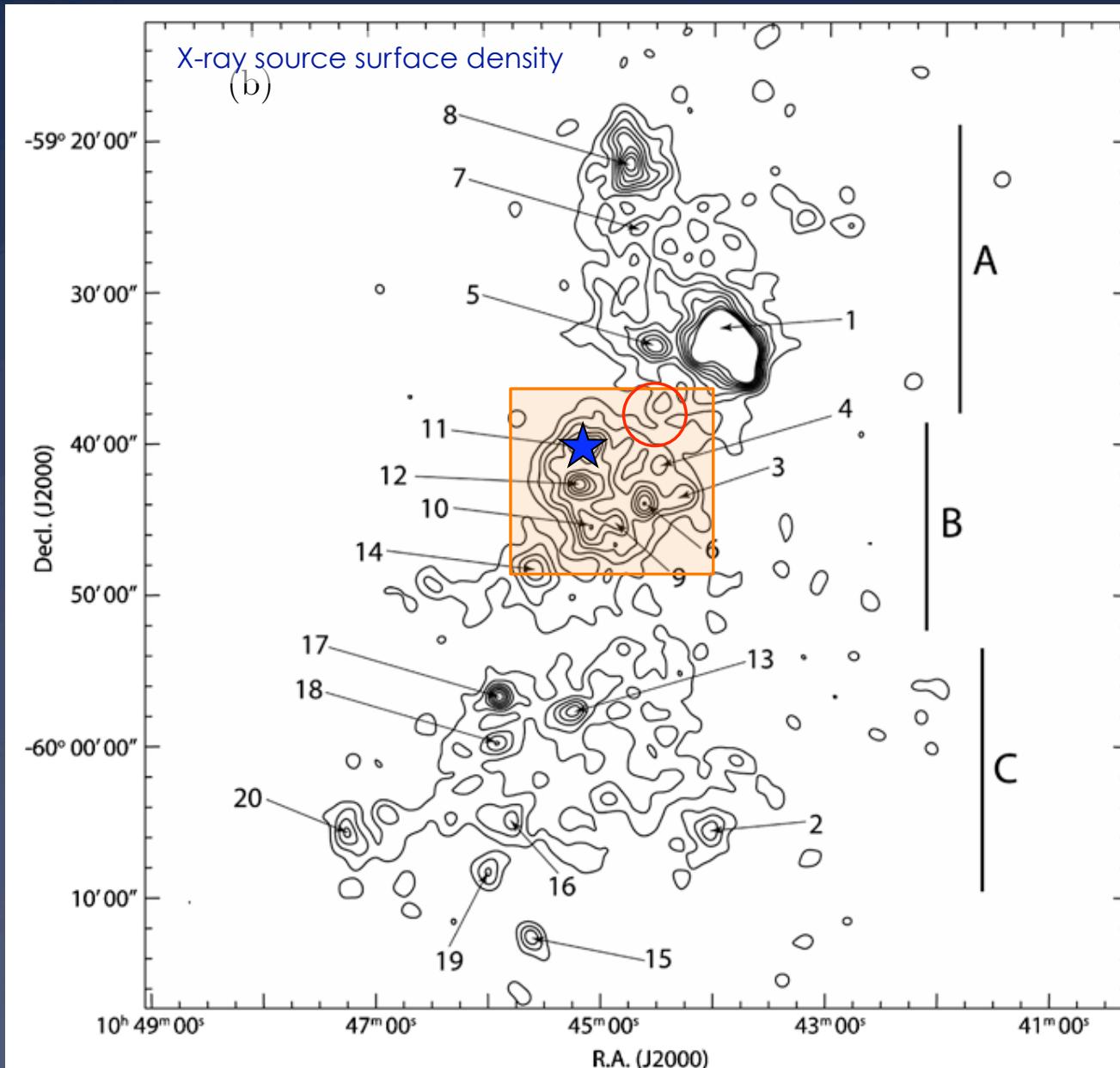
$$1.4 \times 10^{-5} \text{ W/m}^2/\text{sr},$$

$$R = 1 \text{ arcmin}, 2.3 \text{ kpc}$$

$$2 \times 10^{36} \text{ erg/s} = 560 \text{ Lo}$$



## 4. X-ray observation around eta Carinae



ID :	N	Av	Opt/IR cluster
3 :	32	3	Trumpler 16
4 :	10	2	Trumpler 16
6 :	100	2	Trumpler 16
9 :	55	5	Trumpler 16
10 :	84	3	Trumpler 16
11 :	71	3	Trumpler 16
12 :	169	4	Trumpler 16
14 :	41	10	Spitzer G

Feigelson et al. 2011

## 7. miniTAO/ANIRによる観測 (eta Carinae)

❖ miniTAO/近赤外線カメラ (ANIR)

❖ 観測波長 (フィルター)

N207(CIV), Ks, N187(Pa  $\alpha$ )

❖ 領域

eta Carinae : 6領域

❖ 観測方法

上記 3 バンドによる撮像

9 dithering x 3 set

(シフト量 = +/-15")

❖ 露出時間

N207 : 40 sec

Ks : 5 sec

N187 : 160 sec

❖ その他

標準星、sky不要



## 7. miniTAO/ANIRによる観測 (eta Carinae)

□ : ANIR FOV (4'x4')

6 regions

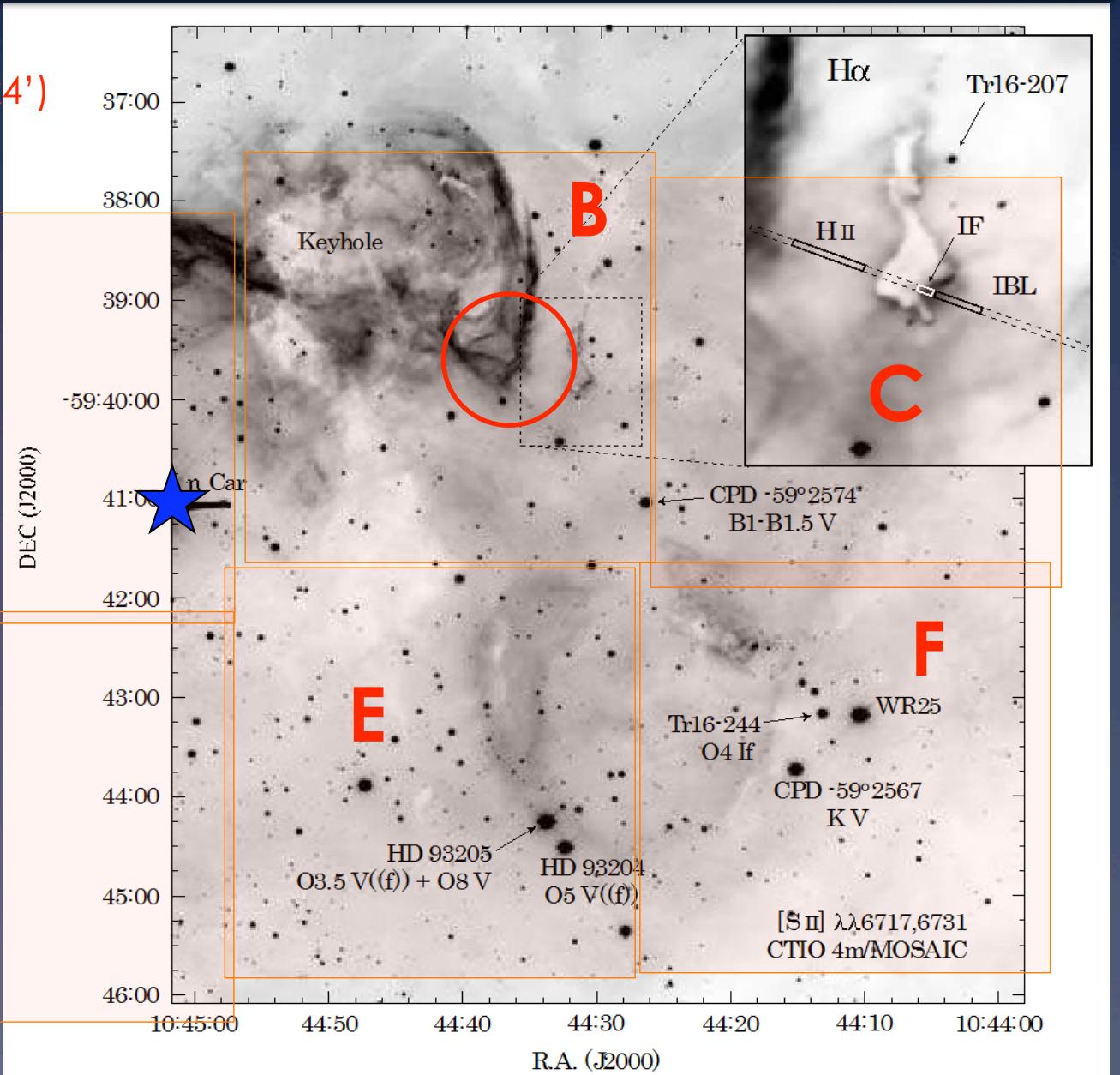
- A (10h45m12s, -59d40m00s)
- B (10h44m44s, -59d39m20s)
- C (10h44m16s, -59d39m30s)
- D (10h45m13s, -59d43m30s)
- E (10h44m45s, -59d43m00s)
- F (10h44m18s, -59d43m15s)

2 hours / region

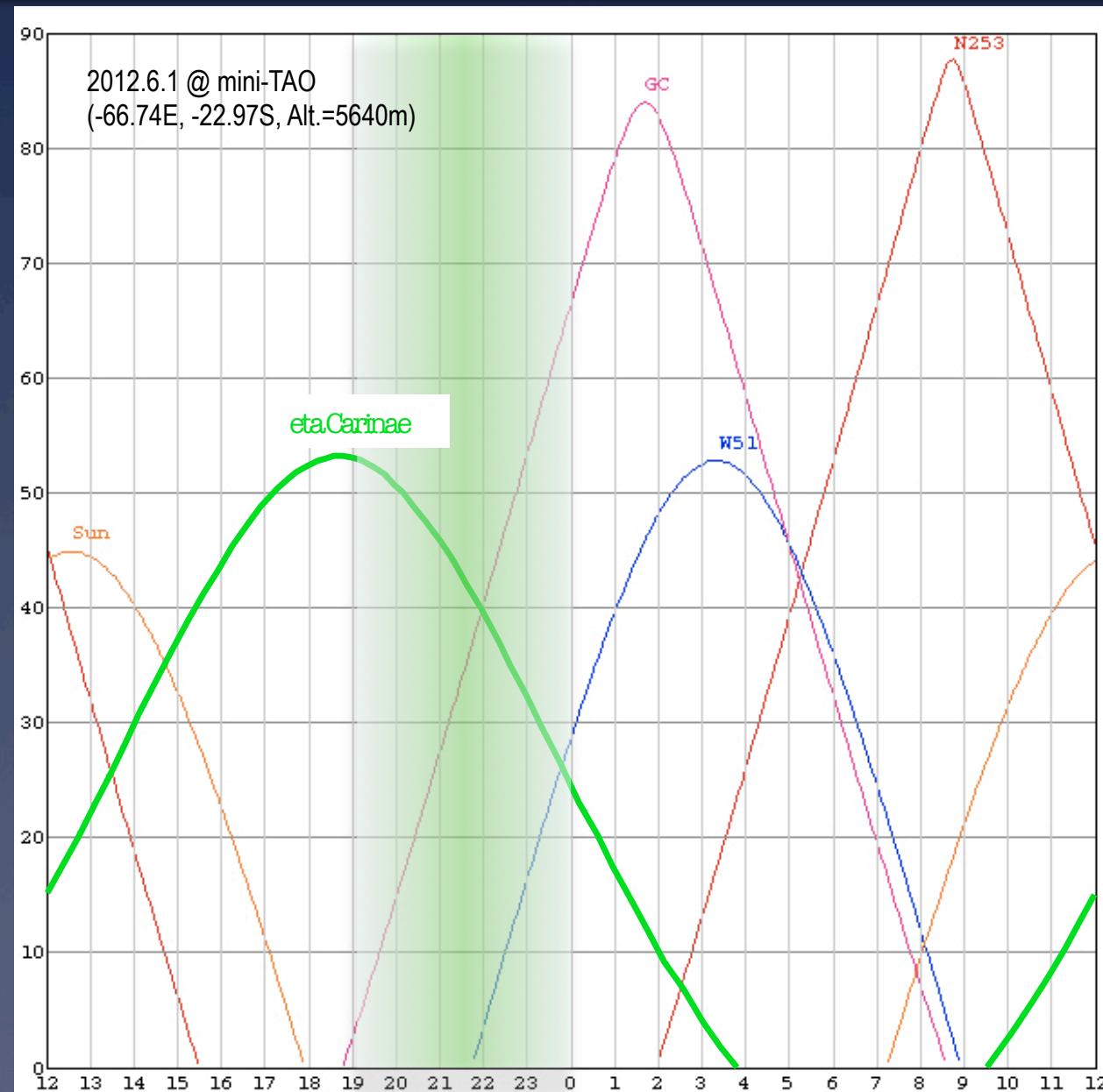
**Total = 12 hours**

(including dead time)

D



## 7. miniTAO/ANIRによる観測 (eta Carinae)



## 8. まとめ ~eta Carina領域観測のねらい

eta Carinae領域において...

- ❖ 広がった電離領域の電離源は?
  - embedded WR star ?
  - other components ?
- ❖ 大規模星形成領域の構成要素は?
  - WN型／WC型の比は？
  - 各々の型でのサブクラスの分布は？
  - WR星以外の大質量星は？
- ❖ 広域WR星探索サーベイ
  - サーベイ領域の拡大
  - ピックアップ天体の
  - 他観測とのextinction値の比較
  - 大質量星クラスターの年齢の他観測との比較