

**Nuit du 2018.10.17**  
**Denis, Michel, Cyril, Caroline, Isa & Norm (CHARA)**

-----

Config. initiale.

heures UT - télescope de référence souligné

B1	B2	B3
S2P1	E2P2	W1P2
E1P1	S1P4	
	W2P5	

AOstar : HD 202109

02:00 pointage

vent plus faible qu'hier (< 10km/h) mais r0 4cm

Chkstar : HD180163 pour cophaser.

**V52- Nardetto      HD 198726      S2W2W1      R2720**

**03:25   offset-S2 -6.6   offset-W2 -5.6   CLIMB\_B1:0.3   CLIMB\_B2: 1.38**

mais fort piston; les pics sortent difficilement

**03:35   AH      HD190993.2018.10.17.02.25      HD198726 - CAL1**

Warning : l'heure du contrôle n'est pas bonne, d'où le suffixe.

retouche légère de climb\_B2 CLIMB\_B2: 1.36

premier pic sort, pas le second

r0 6cm Turbulence rapide

inutile d'acquérir plus. Les données seront inutilisables.

Inutile d'archiver le fichier.

On va passer à CESAR sur E1.

E1 W2 W1 pointent vega.

r0 3-4 cm turbulence rapide

enregistrements boucle ouverte sur LABAO -E1

- avec nouvelle version du code (centre de gravité sur zone plus étroite et débiaisé):

dark                      14-50

open loop                15-17\_OBS

close loop gain 0.2      15-47\_OBS

close loop gain 0.5      16-16\_OBS

- avec ancienne version

dark                      17-04

open loop                18-12

close loop gain 0.2      18-36

close loop gain 0.5      19-02

Vu les conditions, on va sur une plus courte base E1E2, et sur le **V70** (étoiles brillantes)

AOstar : HD 188947

on pointe le cal de HD190603, mais trop faible vu les conditions.

On va sur la target la plus brillante du programme : **HD198478**

**06:30   offset-E1 -2.0   CLIMB\_B1: 0.76**

mais piston très fort   r0 4.5cm

stand-by

09:15 le seeing est remonté un peu et semble stable à 5.5 cm. On va voir... une Be du V66

**V66- Meilland      HD 41335      E1E2      R2656**

long scan de CLIMB, en vain ! c'est dire les mauvaises conditions

Denis profite de ce "temps mort" pour corriger la loi de mouvement du réseau de 300 traits, un décalage ayant été observé (par ex. la raie H $\alpha$  n'est plus au centre du champ d'algolR pour R2656). La lampe spectrale est mise, avec la consigne 720. On repère la raie à 727.2nm. On la centre avec la consigne 733. On a donc un décentrage de 5.8nm. Qui correspond à un écart de 102 pas moteur. Denis modifie la loi de dispersion (chgt d'une constante), commite et c'est bon (vérifié sur l'étoile avec la raie H $\alpha$  de nouveau centrée).

11:05 on pointe la plus brillante des V66 dans la zone **HD45725** (étoile triple Be) mais tjrs rien...

11:40 on ferme.