



IPSA VEGA ET SA COLLABORATION AVEC LA SAF

Saint-Paul, A.⁽¹⁾ ; da Graça Baptista, C.⁽¹⁾

Cellier, M.⁽¹⁾ ; Lekic, A.⁽¹⁾⁽²⁾

(1) : Institut Polytechnique des Sciences Avancées (IPSA)

(2) : Société Astronomique de France (SAF)



Mission à la Sorbonne

IPSA VEGA s'est rendue à la Sorbonne pour observer ces étoiles en collaboration avec la commission étoile double qui nous a aidé à choisir des cibles ainsi qu'à nous servir de la lunette de la Sorbonne

L'appareil que nous avons choisi pour effectuer nos mesures est une lunette astronomique avec un diamètre de 153 mm et une longueur focale de 2300 mm (voir ci-contre).



COMMENT POLIR UN MIROIR ?

Pour polir un miroir, 4 étapes sont nécessaires :

- La première a pour objectif de creuser le miroir de manière sphérique et d'améliorer son état de surface.
- La seconde est le polissage. Elle a pour but de supprimer toutes les irrégularités présentes sur le miroir afin de le rendre totalement lisse et transparent.
- La troisième étape est une étape assez courte car elle consiste en la vérification de la sphéricité de la surface du miroir.
- La dernière étape correspond à la parabolisation du miroir. Elle consiste en la transformation de la forme du miroir en une parabole à l'aide d'une machine de Foucault.



Suite avec la SAF pour IPSA VEGA

IPSA VEGA continue de participer aux différentes commissions, des sorties et des collaborations avec l'observatoire de Juvisy seront programmés, le miroir continuera d'être poli. IPSA VEGA s'engagera aussi plus souvent dans la commission jeune et participera à plus d'événements comme par exemple les ICAY



LA COMMISSION INSTRUMENT

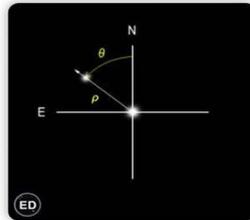
La commission se réunit les mardis à partir de 19h et les samedis à partir de 15h à son atelier situé à la Sorbonne juste sous la lunette.



Depuis le mois de février, IPSA VEGA a rejoint cette commission afin de polir son propre miroir dans l'optique de construire son propre télescope. C'est pourquoi nous nous rendions aussi souvent que possible dans les locaux.

Résultat de la collaboration avec la SAF

Le ρ et le θ : ces 2 données sont utilisées pour la classification des étoiles doubles : L'angle de position, θ , est exprimée en degré et décimales. C'est l'angle formé par la direction du Nord et la droite qui joint les deux composantes
La distance de séparation, ρ , est exprimée en seconde de degré. C'est la distance angulaire qui sépare les deux composantes



Grâce au logiciel Reduc, nous avons réussi à obtenir des résultats cohérents et correspondant avec d'autres données trouvées par d'autres personnes, ce qui nous a permis de valider nos hypothèses initiales et de renforcer la fiabilité de notre étude en comparant nos résultats avec ceux de recherches antérieures menées par différents experts dans le domaine.

0348+334, 31743648	Composantes	Primaire	Secondaire	Informations du WDS	Notes du WDS
	Magnitudes	8.91	10.81	Couleur corrigé	non
	Mouvement propre AD	+024	+079	Coordonnées précises	oui
	Mouvement propre Dec	-030	-048	Spectre	K8
	Nb d'observation	28		Identification considérée (voir #1)	12
	Première mesure	1930	44	RA: 0348.18400000000000000000	BD: 3348.1007141
	Dernière mesure	2016	68.10	30.429	



Références et contacts

Anica Lekic, membre de la CT2A/CED/SAF et enseignante à l'IPSA : anica.lekic@ipsa.fr
Alexandre Saint-Paul, étudiant à l'IPSA : alexandre.saint-paul@ipsa.fr
Chloé da Graça Baptista, étudiante à l'IPSA : chloe.da-graca-baptista@ipsa.fr
Maxime Cellier, étudiant à l'IPSA : maxime.cellier@ipsa.fr

IPSA VEGA remercie fortement la commission étoile double et la commission instrument ainsi que leur présidents respectif Patrick Wullaert et Laurent Bourasseau. On remercie aussi notre école IPSA pour leur soutien dans nos projets.