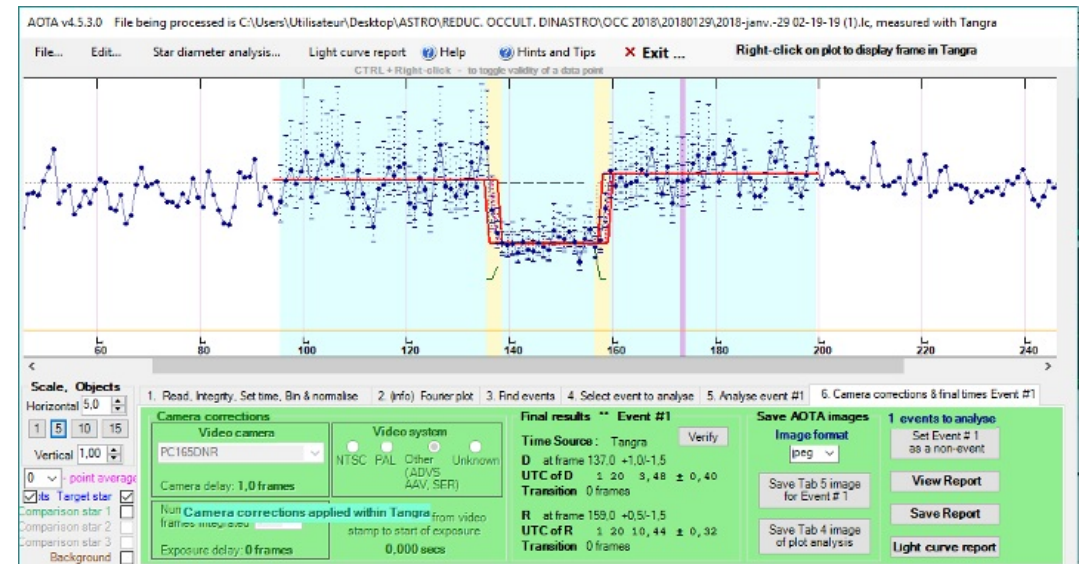
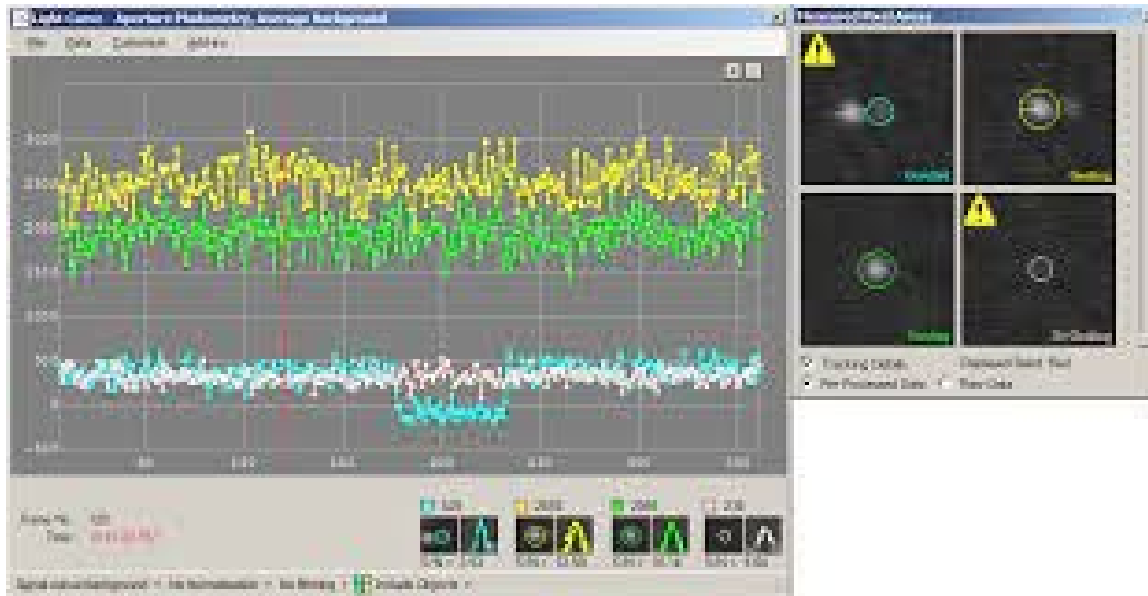


Résumé Workshop IOTA : Tangra et AOTA

5 Nov 2022 – Observatoire de Berlin et Zoom



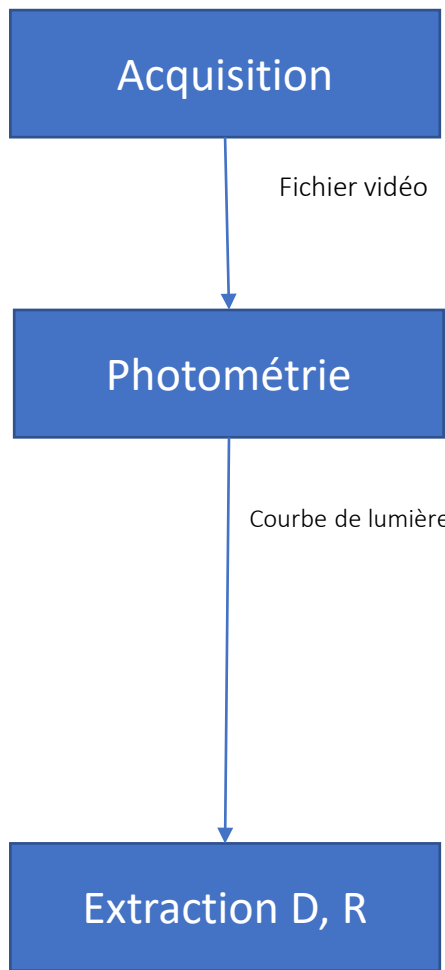
Workshop about Tangra and AOTA on 5th of Nov 2022 in Berlin or per ZOOM

The IOTA/ES invites you to a workshop on Hristo Pavlov's Tangra and Dave Herald's AOTA on Saturday 5th November 2022, 10:00 CET, at the Archenhold Observatory in Berlin or per ZOOM.



- Lunette dia 0.68 m F 21m poids 130 tonnes (1896)





Horaire de disparition +/- incertitude
 Horaire de réapparition +/- incertitude

- SHARPCAP (Digital)
- IOTA VC (Analogique)
- OCCUREC (D+A)
- FITS
- ADV
- SER
- AVI
- Non Recommandé
- TANGRA
- PyMOVIE
- LiMOVIE
- CSV
- AOTA (couplé ou non Tangra)
- R-OTE
- PyOTE (version simplifiée de R-OTE)

*.LC

Test ajustement Chi 2 – simulation Monte Carlo pour l'incertitude
 maximum likelihood estimation (MLE) and critère d'information d'Akaike (AIC)

Tangra

- Création de vidéo de simulations d'occultation >Tools > VideoModelling
- Normalisation : prendre classiquement 8 points average
- Tracking with fix position quand objet faible
- Wat 910 HX : vérifier 3DNR toujours sur Off (sinon transition graduelle)
- Dropped frames : à vérifier avec AOTA
- Mauvais horodatage : examiner les courbes (croisement de points)
- Réglages
 - Cas standard : Reduction >Light curve Reduction > Reduction setting :Aperture photometry – No filter – Avg Background
 - Cas difficiles : Optimal extraction Photometry – Low Pass filter- Median Background
 - Etoiles saturées : utiliser PSF Photometry
 - Quick reprocess : on peut changer la taille du disque de mesure (Aperture size) appliquer des filtres etc.
 - Il est intéressant de de réduire au maximum la taille du disque de mesure ex $2.8\text{pixel} = 1.2\text{FWHM}$ va montrer la transition alors qu'une ouverture à 3 FWHM par ex 7pixels va noyer le signal

AOTA (Asteroidal Occultation Time Analyser)

- Cf traduction du papier de recommandations établi par Eric Frappa