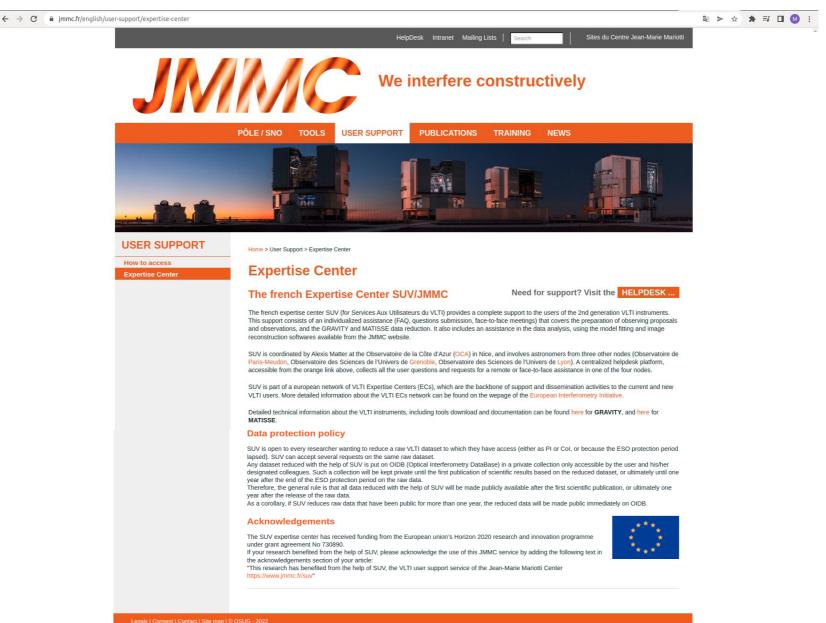


## La page web SUV



## www.jmmc.fr/SUV



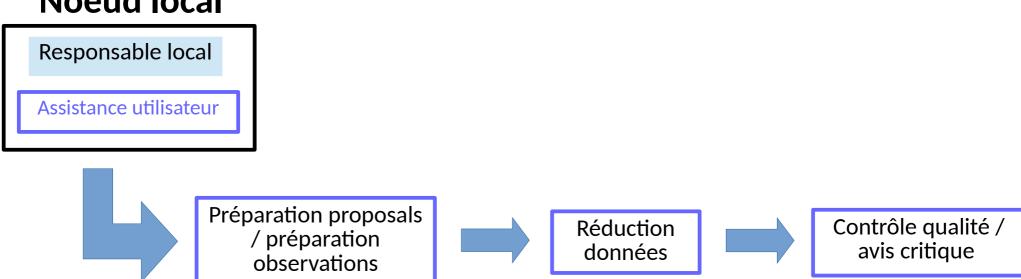


#### Nature du service / Conditions d'accès



## Services disponibles

### **Noeud local**



## Accès au service / protection des données réduites



**Accès :** Tout chercheur voulant réduire un jeu de données brutes VLTI auquel il a accès.

« Protection »: données réduites avec l'aide de SUV → collection privée sur la BDD du JMMC (OIDB) → publiques 2 ans après les obs





## Ressources humaines en 2024 (pour mise à jour BDD INSU 2025)

✓ Total FTE = 0.8 FTE (0.65 FTE chercheurs + 0.1 FTE ingénieurs)

✓ 7 chercheurs (contributions ~ 5 % en général)

```
A. Matter
J. Leftley
F. Millour

K. Perraut

OSUG

M. Tallon
E. Thiebaut

OSUL

OSUL

OSUL

OSUL
```

✓ 2 ingénieurs en support (contributions ~ 5%)

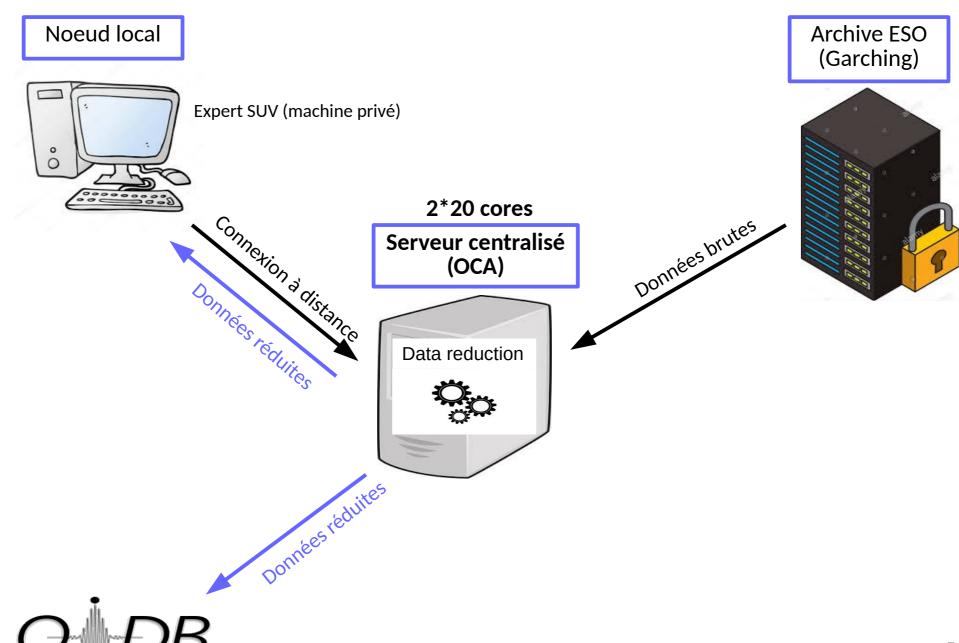
L. Bourgès G. Mella



## Ressources matérielles

OIDB.jmmc.fr





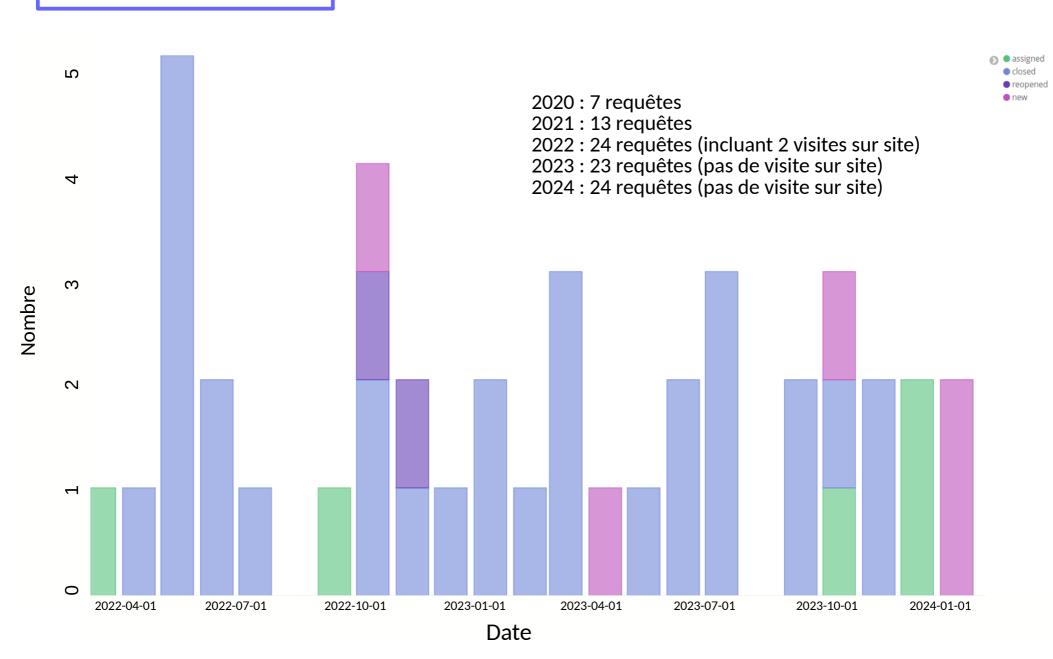


### Suivi des activités



Tickets SUV (2022-2024)

#### Temps traitement ticket ~ qques minutes à plusieurs jours





#### Suivi des activités



#### **OIDB**

+ de 10 collections SUV déposées sur OIDB

Peer-reviewed Publications

2020-2024 → 9 articles (MATISSE)

**VLTI** school

Organisation VLTI school 2024 à Porquerolles (Sept 2024)





## Réunions d'échange

Traitement/archivage données : MOIO/SUV & HCDC (High Contrast Data Center)

Support utilisateurs: SUV / IRAM (Service aux utilisateurs d'ALMA et NOEMA)



## Comparaison SUV / IRAM



#### **Similarités**

- Noeud d'un réseau européen ouvert à tout utilisateur
- Structure assez inhomogène et schéma de fonctionnement différent avec autres nœuds du réseau
- Support aux utilisateurs via assistance face à face ou réponse par mail/tickets
- Pas d'implication dans les observations VLTI et ALMA
- ◆ Archivage des données → données brutes + contrôle qualité
- $\bullet$  Formation de la communauté  $\rightarrow$  écoles de formation annuelles ou bisannuelles







#### Différences

# SUV (support VLTI)

pas de coordination européenne des centres d'expertise VLTI

Pas de réunion depuis 2022

Pas d'aide aux observations par le SUV

Gestion des observations totalement à la charge de l'ESO

Contrôle-qualité 'à la main' pour SUV

Archivage des données réduites sur OIDB (et bientôt archive phase 3 ESO)

# IRAM (support ALMA et NOEMA)

Coordination du réseau européen ALMA par l'ESO incluant un système de ticket centralisé

Réunions de coordination assez fréquentes entre nœuds de l'ARC ALMA

Support sur NOEMA inclut aide aux observations

Gestion au plus près des observations NOEMA + suivi qualité observation

Outils/interface de contrôle qualité pour ALMA

Pas d'archivage des données réduites et calibrées pour NOEMA et ALMA







## European-interferometry.eu/vlti-expertise-centers

WP17 → OPTICON/RadioNet Pilot program (EU funding)



## **VLTI Expertise Centre (VEC) Network**





Credit: M. Filho



## Activités 2024 du réseau européen



#### ✓ Amélioration de la visibilité du réseau

→ Page web sur le site de l'EII + redondance infos sur centres VLTI (pages web et cfp ESO)

#### ✓ Sondage vers la communauté

- → faible taux de publication des programmes VLTI exécutés (< 30 %)
- → sondage à venir vers les PIs de proposals VLTI acceptés depuis la période P100

✓ Contrôle-qualité des données d'archive VLTI









# Proof of concept study coordinated by Porto and funded by EU (ORP project 2021-2024)

- Provide calibrated V2 and closure phases for GRAVITY data
- Drop the curated data (both uncalibrated and calibrated) on ESO science archive with OIDB as a redirection portal
- Must be able to:
  - Automatically select good calibrators
  - Provide 'easy to assess' data summary
- Not GRAVITY-WIDE nor MATISSE (yet)

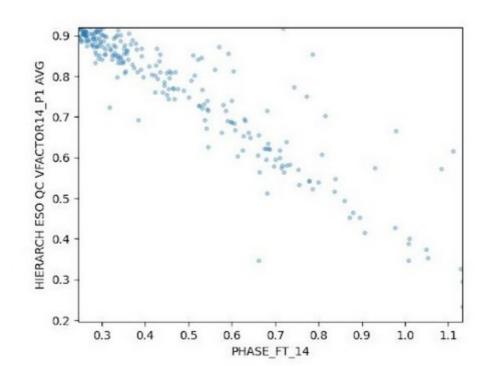








- Use reliable measured quantities to judge data
  - Should be more reliable than just weather
- Compare header quantities against weather tracers and TF for calibrators





## **Quality Control**







#### 7 reliable key tracers found

- FT Tracking ratio
  - How well the object tracked (used by ESO)
- FT Phase RMS
  - · Noise of the differential phase
  - · Another tracer of tracking quality
- Vfactor
  - Approximation of coherence loss from tracking instability
- Pfactor
  - Approximation of coherence loss from AO / flux injection instability
  - · Recently changed in pipeline
- FT SNRB
  - SNR of FT data
- SC SNRB
  - · SNR of SC data
  - Could be adjusted by resolution mode
- FT P05P95
  - Flux injection percentage
  - No limit selected yet

QC	Good	Warn	Bad	
FT Tracking ratio	>90%	80%- 90%	<80%	
FT Phase RMS	<0.5°	0.5°- 0.6°	>0.6°	
VFactor	>0.9	0.8-0.9	<0.8	
PFactor	>0.95	0.9- 0.95	<0.9	
FT SNRB	>30	10-30	<10	
SC SNRB	>150	50-150	<50	
FT P05P95	-	-	-	



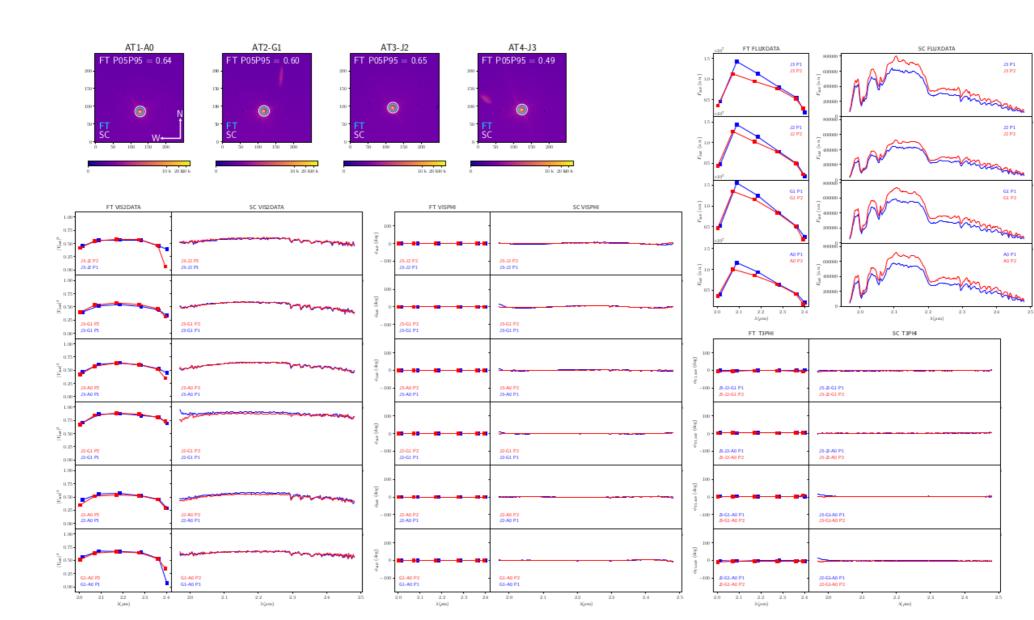




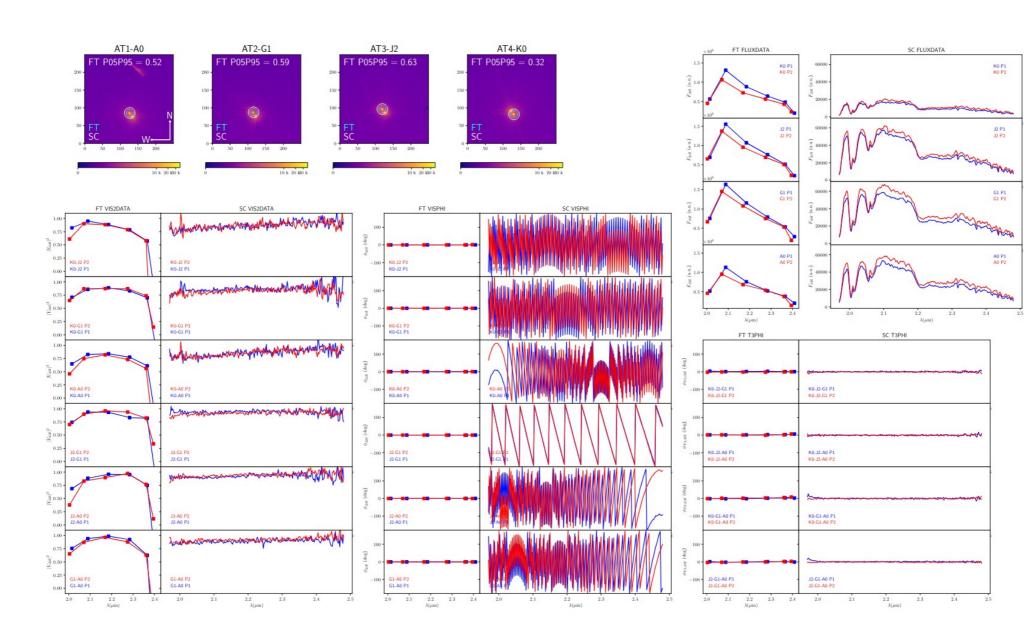


- Provide a plot and a table (one-page pdf) for uncalibrated data
- Colour code values by pass/warning/fail
- Provide summary plots of important quantities
  - FT+SC
  - V2
  - T3Phi
  - Phase
  - Flux
  - Aquisition camera images

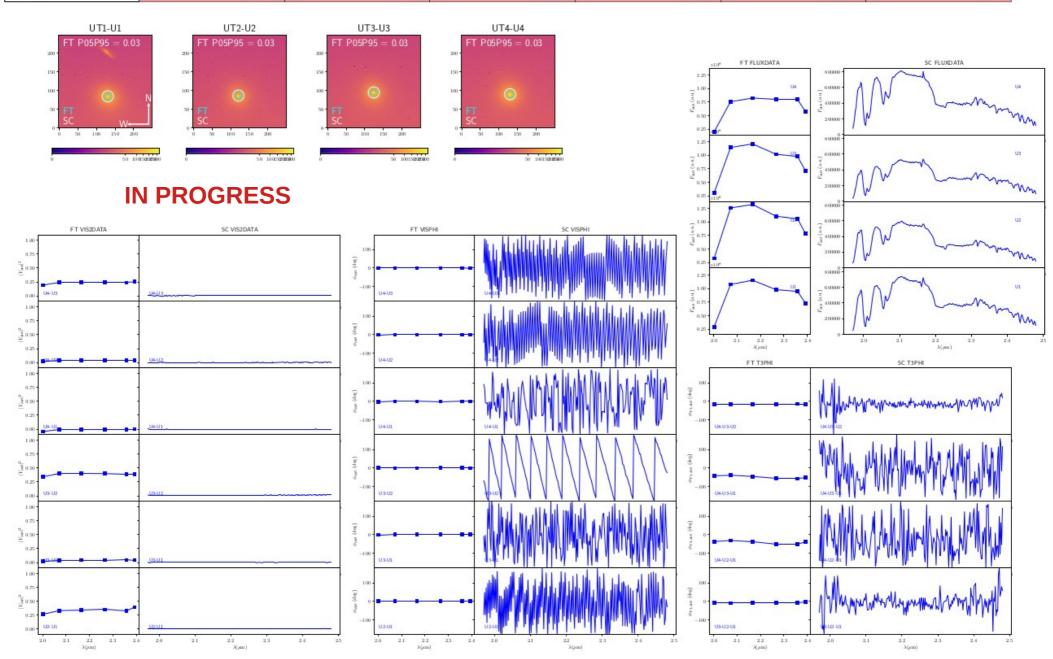
	J3-J2	J3-G1	J3-A0	J2-G1	J2-A0	G1-A0
FT TRACKING RATIO	99	99	99	99	99	99
FT PHASE RMS	0.28	0.32	0.31	0.30	0.34	0.30
FT VFACTOR	0.95	0.94	0.93	0.93	0.92	0.93
FT PFACTOR	0.98	0.99	0.98	0.99	0.98	0.98
FT SNRB AVG	19.6	19.6	19.5	23.0	21.6	21.8
SC SNRB AVG	379.4	379.4	374.8	469.4	432.6	433.5



Control of the Contro	K0-J2	K0-G1	K0-A0	J2-G1	J2-A0	G1-A0
FT TRACKING RATIO	99	99	99	99	99	99
FT PHASE RMS	0.36	0.38	0.41	0.38	0.42	0.37
FT VFACTOR	0.94	0.95	0.94	0.93	0.93	0.95
FT PFACTOR	0.96	0.97	0.95	0.97	0.95	0.95
FT SNRB AVG	12.4	12.3	11.8	13.0	12.1	12.5
SC SNRB AVG	23.0	24.3	147.1	167.2	24.3	24.3



	U4-U3	U4-U2	U4-U1	U3-U2	U3-U1	U2-U1
FT TRACKING RATIO	61	57	57	65	62	77
FT PHASE RMS	0.86	0.97	1.41	0.83	0.88	0.79
FT VFACTOR	0.30	0.29	0.29	0.36	0.38	0.41
FT PFACTOR	0.83	0.78	0.77	0.82	0.82	0.79
FT SNRB AVG	10.0	9.1	8.4	12.7	10.9	13.3
SC SNRB AVG	4.5	2.9	2.3	3.0	2.4	2.6











- Run on a large calibrator sample to verify limits
- Finalise plot (minor formatting)
- Decide on final calibrator use flag limits
- Reduce all archival data until end of 2024
- Minor pipeline bugs rerun with major version updates
- Potential long term expand to new modes and MATISSE



## Prospective 2025-2026



#### Assistance aux utilisateurs individuels

- ✔ Formation/coordination du service : augmentation fréquence réunions
- ✔ Actions de communication à maintenir/développer
- ✔ Archivage plus systématique données interférométriques réduites sur (OIDB)
- ✓ Echanges à développer avec l'IRAM → retour d'expérience



### Prospective 2025-2026



#### Assistance aux utilisateurs individuels

- ✔ Formation/coordination du service : augmentation fréquence réunions
- ✔ Actions de communication à maintenir/développer
- ✔ Archivage plus systématique données interférométriques réduites sur (OIDB)
- ✓ Echanges à développer avec l'IRAM → retour d'expérience

#### Contrôle-qualité des données VLTI

- ✓ Fonctionnement en mode routinier du contrôle-qualité des données GRAVITY (mode standard single and dual-field) avec rattrapage du backlog jusqu'à 2024
- ✓ Extension autres modes (High resolution, astrometry, GRAVITY-wide) et MATISSE en ~ 2026
- ✔ Définition d'une tâche de service pour le concours CNAP 2026



### Prospective 2025-2026



#### Assistance aux utilisateurs individuels

- ✔ Formation/coordination du service : augmentation fréquence réunions
- ✔ Actions de communication à maintenir/développer
- ✔ Archivage plus systématique données interférométriques réduites sur (OIDB)
- ✓ Echanges à développer avec l'IRAM → retour d'expérience

#### Contrôle-qualité des données VLTI

- ✔ Fonctionnement en mode routinier du contrôle-qualité des données GRAVITY (mode standard single and dual-field) avec rattrapage du backlog jusqu'à 2024
- ✓ Extension autres modes (High resolution, astrometry, GRAVITY-wide) et MATISSE en ~ 2026
- ✔ Définition d'une tâche de service pour le concours CNAP 2026

#### Extension à d'autres instruments

- ✔ Assistance aux utilisateurs de l'instrument SPICA du réseau CHARA
- ✓ Réflexion sur l'arrivée d'instruments de nulling au VLTI → projet NOTT



## Merci!