Un point JMMC-MOIO (2025)

<https://www.jmmc.fr/doc/approved/JMMC-TRE-0000-0015.pdf>

JMMC-MOIO

jmmc-activities.slack.com

- **Ingénieurs:**
- OSUG: L. Bourgès, G. Mella
- Guillaume Verbiese (OCA)
- **Chercheurs:**
- OSUG: JPB, G. Duchène, J.-B. Le Bouquin
- OCA: A. Matter, A. Domiciano, M. Benisty, A. Chelli
- OSUL: I. Tallon-Bosc, F. Soulez, E. Thiébaud, M. Tallon

JMMC-MOIO n'est pas un cercle fermé. Contributions welcome !

OiDB (Gaspard)

JSDC -3 (Laurent)

AMHRA (Armando)

Why share your data on OiDB?

Preserve
your reduced data

Increase
your citation rate

Capitalize on the
data reduction

Interoperability
VO protocols
and tools

Create
collaborations

← → ↻ 🏠 <https://www.jmmc.fr/~betaswng/getstar/sclwsGetStarProxy4>

🔍 Sauvegarde OSUG 👤 View 1 · @bourges!... 🌐 PEPR-INTERF Home... 🇫🇷 Cegid Notilus 🇫🇷 Cegid Notilus 🇫🇷 caler

Welcome to the JMMC GetStar service.

Please enter your object name to retrieve all its information from Simbad & Vizier catalogs:

Name: Format:

Advanced parameters: [show / hide](#)

- Photometries:

- V (mag): 0.541	e_V (mag): 0.018
- J (mag): -2.989	e_J (mag): 0.103
- H (mag): -4.007	e_H (mag): 0.162
- K (mag): -4.378	e_K (mag): 0.186
- Spectral Type: M1-M2Ia-Iab	

It may take few seconds to get results (multiple CDS queries and computation of various propri...

GetStar result:

Version: SearchCal Server v6.25.02-21
GetStar software (In case of problem, please report to jmmc-user-support@jmmc.fr)
Request parameters: -objectName betelgeuse -format vot
Generated on (UTC): 2025-03-09T21:27:15

Property	Value	(Unit)	
HD	39801		HD identifier, click to call
HIP	27989		HIP identifier, click to call
DM	781855		DM number, click to call Simb
ASCC	3811838		ASCC identifier, click to cal

AMHRA MOIO/JMMC

(ANALYSE ET MODÉLISATION EN HRA)

[HTTPS://AMHRA.OCA.EU/AMHRA/INDEX.HTM](https://amhra.oca.eu/amhra/index.htm)

Infrastructure @OSUG

- Datastore : 2 TB
- HAProxy : ~ 50 backends
- 6 VMs
 - 8 containers
- 15 pods K8S
- Databases :
 - 5 postgres databases (OSUG) + 1 mysql (users)
 - New SPICA, JMDC & JSDC catalogs stored on the shared postgres server

Encore beaucoup de services à maintenir et transférer dans la nouvelle infrastructure

Aspro2 : preparing proposals

Calibration

Object Modelling

a2p2

Obs Portal

Filter by:	ID	AMEX	PONER	GRAVITY	MATISE	SPLA
1	MDI-2004-01-2418.05.18.001.1			CALIBRATOR	074.C-021.020	VITI
2	MDI-2004-01-2418.05.18.001.1			CALIBRATOR	074.C-021.020	VITI
3	MDI-2004-01-2418.05.18.001.1			CALIBRATOR	074.C-021.020	VITI
4	MDI-2004-01-2418.05.18.001.1			CALIBRATOR	074.C-021.020	VITI

- Analytical
- User provided
- AMHRA Db

Checking previous observations

Simulating observability

Get Star

Chromaticité Aspro2

- 1) Les modèles analytiques d'Aspro2 peuvent se voir associer une température (corps noir).
- 2) Magnitude fixée par le choix de l'objet.
- 3) Pas de combinaison objet gris + corps noir
- 4) => en Beta, retours bienvenus

Aspro2 & ObsPortal

The screenshot shows the Aspro2 software interface for observation planning. The main window displays settings for target HD 100546, instrument GRAVITY, and configuration A0-G1-J2-K0. A UV coverage plot is shown in the center, with axes U (m) and V (m) ranging from -200 to 200. The plot shows a central bright spot with surrounding diffraction orders. A table at the bottom lists observation records with columns for Group, ID, Type, Program, Array, Stations, Ins. Name, Ins. Mode, Ins. Sub..., Target, RA, and DEC. The table is highlighted with a red border.

Group	ID	Type	Program	Array	Stations	Ins. Name	Ins. Mode	Ins. Sub...	Target	RA	DEC	...
127	GRAVI.2018-04-26T23:29:31.975_1	SCIENCE	0101.C-0311(B)	VLTI	U1 U2 U3 U4	GRAVITY	HIGH-COMBINED	SINGLE	HD100546	173.362	-70.195	5
127	GRAVI.2018-04-26T23:40:44.003_1	SCIENCE	0101.C-0311(B)	VLTI	U1 U2 U3 U4	GRAVITY	HIGH-COMBINED	SINGLE	HD100546	173.362	-70.195	5
127	GRAVI.2018-04-26T23:47:11.019_1	SCIENCE	0101.C-0311(B)	VLTI	U1 U2 U3 U4	GRAVITY	HIGH-COMBINED	SINGLE	HD100546	173.362	-70.195	5
127	GRAVI.2018-04-26T23:58:20.047_1	SCIENCE	0101.C-0311(B)	VLTI	U1 U2 U3 U4	GRAVITY	HIGH-COMBINED	SINGLE	HD100546	173.362	-70.195	5

- **ObsPortal**: accès aux logs des observations
 - Bientôt CHARA IR et SPICA !!!!
- **oitools**: calcul en ligne de commande

java -jar Aspro2.jar -process -input oifitsfile.fits -image image.fits -output output.fits -scale pixel_scale_in_mas

Métrie

- <https://jmmc-opendev.github.io/ImageMetrics/dev/>
- Dépôt github développant les métriques de comparaison d'images reconstruites dans le contexte des challenges de données interférométriques
- A l'ambition de mettre en valeur des codes implémentant le calcul de ces métriques.
- Documentation détaillée.

<h2>Image Metrics</h2>
<input type="text" value="Search docs (Ctrl + /)"/>
Image metrics
General image metrics
The 2016' Interferometric Beauty Contest
The 2024' Interferometric Imaging Contest

Image metrics

license MIT docs stable docs dev CI failing codecov unknown

This repository collects notes and tools for image metrics to quantitatively compare General image metrics

General image metrics

A general discussion about measuring discrepancy between images with a specific focus on developed in[Gomes2016]. A proper image metric shall provide a quantitative score suitable to This score must reflect the perception by an expert of the fidelity of the images with a given reference image. The score shall be insensitive to changes that may be considered as irrelevant context. For example, image quality indices widely used in the signal processing community affine transform of the pixel values. For optical interferometry, the pixel size and the field of are, to some extent, free parameters and may thus be different from the pixel size of the gr Moreover, when only power spectrum and phase closure data (vis2data and t3phi in OI_ blocks of OI-FITS files) are used to reconstruct an image, the position of the object in the fe constrained by the data and the image metric should not depend on this position.

Accounting for all these remarks, a possible definition of the distance between $\mathbf{y}$, a referenc reconstructed image, is given by:

$$\mathcal{D}(\mathbf{x}, \mathbf{y}) = \min_{\xi} \left\{ \sum_{j \in \mathbf{R}_\theta \cdot \mathbf{x} \cap \mathbf{y}} d(\alpha(\mathbf{R}_\theta \cdot \mathbf{x})_j + \beta, \mathbf{y}_j) + \sum_{j \in \mathbf{R}_\theta \cdot \mathbf{x} \setminus \mathbf{y}} d(\alpha(\mathbf{R}_\theta \cdot \mathbf{x})_j + \beta, 0) + \sum_{j \in \mathbf{y} \setminus \mathbf{R}_\theta \cdot \mathbf{x}} d(0, \mathbf{y}_j + \beta) \right\}$$

Le cycle de la donnée

JMMC O*i*DB Home Search Submit new data Help

Optical interferometry DataBase

19 FACILITIES 18 INSTRUMENTS 280 DATA-PIES 44 COLLECTIONS 11307 OIFITS 12488 GRANULES 453372 OBS. LOGS

Target name or position
 Enter target name or visit the advanced form
 Please use next url to use O*i*DB's TAP server: <http://tap.jmmc.fr/vollltap/>

Why share your data on O*i*DB?

Preserve your reduced data
 Capitalize on the data reduction
 Interoperability VO protocols and tools
 Create collaborations
 Increase your citation rate

Data Validation Exploration

LitPro

O*i*imaging

Checking previous observations

Plotting parameters

OifitsExplorer

Model fitting

Rencontre HCDC-JMMC (R. S. N. Meunier)

Objectifs HCDC (ex SPHERE – DC): S:

- Maximiser le retour scientifique des l'instruments HC orienté sur la réduction massive des données
- Evolution long-terme : Préparer une infrastructure pour des instruments futurs du même type

Principale tâches

- Traitement de données complexes (SPHERE: IFS,IRDIS,ZIMPOL)
- Réduction à la demande
- Réduction données publiques

Contraintes :

- Gros volumes de données
- Association fichiers (calibrations, images cubes)
- Automatisation
- Traçabilité

Rencontre HCDC-JMMC (R. S. N. Meunier)

Points/ intérêts communs

- Support utilisateurs reduction
- Temporalité reduction (protection)
- Besoin de traçabilité => intérêt commun pour DOI
- Difficultés identifications sources "complexes"
- Relation ESO

Différences:

- Volumes à traiter (HCDC >> JMMC): calcul sur grille
- Pas (ou peu) de développement pipeline au sein JMMC
- Pas de culture d'école
- Base de données de recherche "climatique"
- Base de données PSF

Lien JMMC-ESO

- 1) Réduction automatique à l'ESO. Quel rôle pour le JMMC: quelle interface avec OiDB ? (alimentation, métadonnées, versions, astrométrie, MATISSE)
- 2) Quel est l'impact de passage en demandes annualisées ? Comment Aspro2 peut-il suivre les changements instrumentaux ?
- 3) Quelle est le futur pour a2p2 ? Devrions nous investir plus ? Lien avec les paquets instruments de l'ESO
- 4) BadCal: constat très peu utilisé par le personnel ESO. Comment améliorer son accessibilité.
- 5) Intégration de services JMMC dans le processus P2 (prédiction d'observations).
- 6) Accord cadre englobant JMMC-ESO ?

Workshop: Frontiers in astronomical interferometry analysis

More than three decades of optical interferometry development has led to operational facilities equipped with advanced instrumentation, such as at the VLTI or at the CHARA Array. Considerable improvements in sensitivity, uv coverage, spectral resolution have allowed new astrophysical parameter spaces to be explored successfully. Yet, the ultimate performances of instruments has not been reached and a significant margin for progress remains if one can tackle the many challenges of data processing and analysis.

We propose to organise a workshop dedicated to all the aspects of optical interferometry data handling. We will cover the estimation of biases, uncertainties and correlations from pipeline, calibration and self calibration, model fitting, image reconstruction and astrometry. On the modelling side we will explore the need for a shared framework of analytic functions suited for actual astrophysical application and strategies for astrophysical grid explorations. Moreover, advances in that field need to be integrated in public tools in order to benefit a wider non-expert community.

The aim of the workshop is to share, explore and propose solutions to the different challenges. These could eventually lead to methodologies and tools that can be shared with the community through open services such as JMMC, ESO or other expertise centres. As such the intended audience is one of experts actually involved in data processing and analysis and astrophysics specialist confronted with specific precision requirements.

Fall 2025

Bilan exécuté

Modèles chromatiques dans Aspro 2	Version Beta
JSDC + Gaia + Moyen Infrarouge	Implémenté
Intégration beam dans Olmaging	Implémenté
Amélioration navigateur données OIFitsExplorer	En attente
Métriques de comparaison de qualité d'images reconstruies	Implémenté (en attente contributions logicielles sur github)
Améliorer accessibilité catalogues BadCal/JMDC	En attente
Mise en production SPICA-DB	Implémenté de manière imminente
AMHRA: grille modèles étoiles massives (CMFGEN)	En cours
AMHRA Mise en production calcule grille sYSOm	Implémenté
Extension exploration paramètres autres modèles AMHRA	En attente
AMHRA Examen solutions techniques généralisation de formulaires d'interrogation de modèles	En attente
Activer l'alimentation d'OIDB par les auteurs	En cours
OiDB Acompagnement execution programme scientifique	En spécification
OiDB Optimiser collaboration, gestion collection privée	En spécification
OiDB: Pérennisation lien accès	En spécification

Conclusions - éléments de réflexion

- Effort sur OiDB et réduction automatique: soutenir l'exploitation des données d'archives et les collaborations.
- Repenser le développement logiciel dans le contexte d'un SNO élargi.
- Défi de "coller aux besoins des utilisateurs", même ces besoins ne sont pas exprimés. Rôle du CS et de l'AG
- La recherche en ajustement de modèles reconstruction d'images est très active (apprentissage profond, modélisation instrumentale) comment se positionner, l'intégrer à l'offre de service tout en évitant la dispersion ?

Eléments de prospective

- Aspro2:
 - Finaliser l'intégration de GPAO (LGS)
 - Modèles de bruits instruments
 - Notion de session multi-instruments, multi-objects
- OImaging/reconstruction d'images:
 - Implémenter de qualité de reconstruction / accompagnement reconstruction d'image
- JSDC:
 - Livraison JSDC-3
 - Groupe de travail dédié JSDC-4 (SPICA)
- Ajustement de modèles (discussion demain):
 - Sortie de l'Atelier "Frontiers in ... data analysis"
 - Définir des métriques d'ajustements, calculs d'erreurs (groupe dédié)
 - Jeux de données de référence pour validation outils (groupe dédié)
 - Autre service JMMC en support développeurs ?
- a2p2
 - Finaliser a2p2/aspro2 for CHARA ?
 - Meilleure adaptation aux besoins ESO ? (P2)
- OifitsExplorer
 - Refondre explorateur granules (nécessite spécification)
 - Intégration notion session (spécification)
- AMHRA:
 - Grille de modèles massives OB
 - Génération automatique de grilles de modèles
 - Nouveaux modèle transfert radiatif (discussion en CS)?
- OiDB:
 - Mettre en production SPICA-DB/CHARA
 - Création de paniers de téléchargement/visualisation
 - Autorisation PI modifier métadonnées
 - Augmenter visibilité DB (DOI, liens OiDB/ADS Journaux)
 - Données associées (images reconstruites ...)
 - Chantiers: versionnage de granules, autres formats (NIFITS, II)

JMMC

Merci !