

Satellite WMAP à La Silla en avril 2008 (T2.2m /WFI)

M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andreï

Service d'observation

- Rattaché à l'OCA ou à l'Observatoire de Paris (23 Janvier)
- Composante du DPAC au sein du Core Unit 3 (Dir U. Bastian)

Motivation : Le suivi aux longueurs d'onde radio mis en place par l'ESA est insuffisant pour répondre aux exigences de la mission Gaia en terme d'exactitude d'orbite.

Rôle : Suivre la sonde Gaia à l'aide d'images CCD prises par un réseau de télescopes afin de fournir à l'ESA une position quotidienne de la sonde durant toute la durée de la mission (2013-2018).

Mesures : Position Topocentrique Astrométrique de la sonde Gaia avec une précision absolue de **± 20 mas.**

Responsabilités de l'Observatoire de Paris (SyRTE) :

- 1 - Fournir l'éphéméride et les cartes de champ de la sonde aux Observatoires.
- 2 - Récupérer, archiver, distribuer les observations et les résultats des réductions. (Res. T. Carlucci & C. Barache)
- 3 - Développer les logiciels semi-automatique de réduction astrométrique d'images CCD. (Res. F. Taris & S. Bouquillon)
- 4 - Délivrer les résultats à l'ESA chaque semaine.
- 5 - Retraiter l'ensemble des images avec les catalogues Gaia intermédiaires

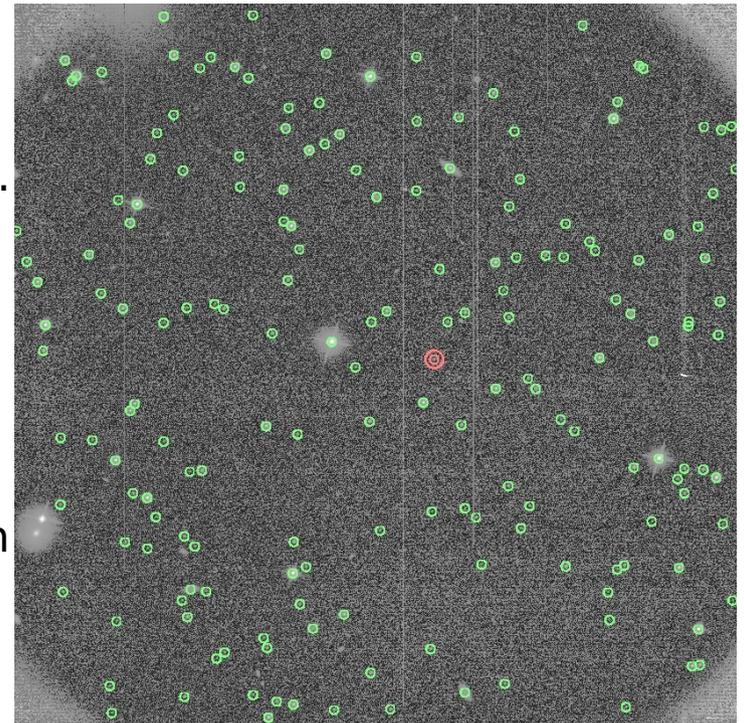


Image du satellite PLANCK prise au Télescope Euler le 27/03/2012

Service d'observation

- Rattaché à l'OCA ou à l'Observatoire de Paris (23 Janvier)
- Composante du DPAC au sein du Core Unit 3 (Dir U. Bastian)

Motivation : Le suivi aux longueurs d'onde radio mis en place par l'ESA est insuffisant pour répondre aux exigences de la mission Gaia en terme d'exactitude d'orbite.

Rôle : Suivre la sonde Gaia à l'aide d'images CCD prises par un réseau de télescopes afin de fournir à l'ESA une position quotidienne de la sonde durant toute la durée de la mission (2013-2018).

Mesures : Position Topocentrique Astrométrique de la sonde Gaia avec une précision absolue de ± 20 mas.

Responsabilités de l'Observatoire de Paris (SyRTE) :

- 1 - Fournir l'éphéméride et les cartes de champ de la sonde aux Observatoires.
- 2 - Récupérer, archiver, distribuer les observations et les résultats des réductions. (Res. T. Carlucci & C. Barache)
- 3 - Développer les logiciels semi-automatique de réduction astrométrique d'images CCD. (Res. F. Taris & S. Bouquillon)
- 4 - Délivrer les résultats à l'ESA chaque semaine.
- 5 - Retraiter l'ensemble des images avec les catalogues Gaia intermédiaires

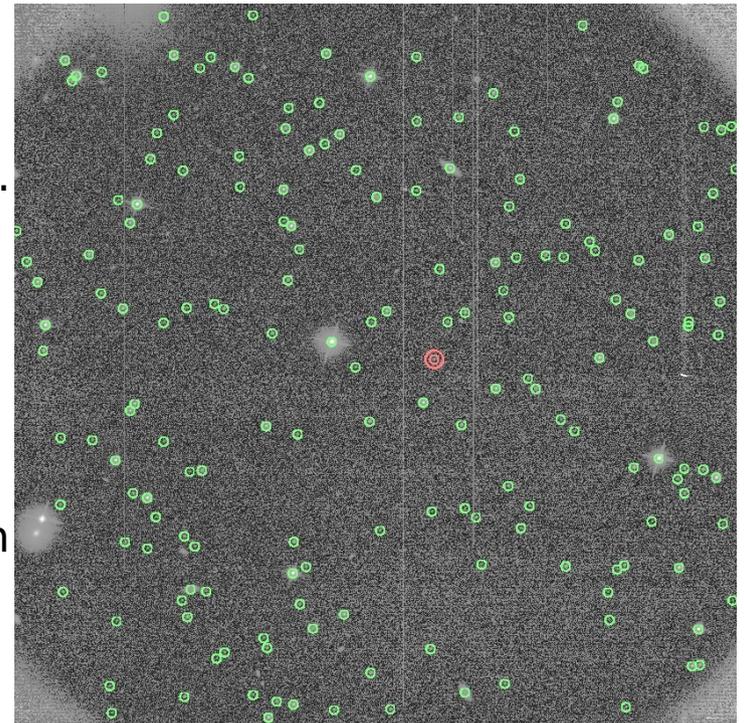
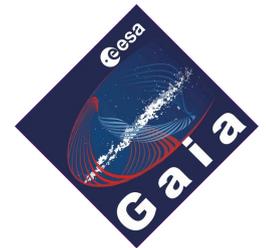


Image du satellite PLANCK prise au Télescope Euler le 27/03/2012



M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andrei



GBOT Interactive Tools for Satellites & Asteroids Observations

Field of View Maker

Night :
2014-Feb-14

Telescope :
VLT (309)

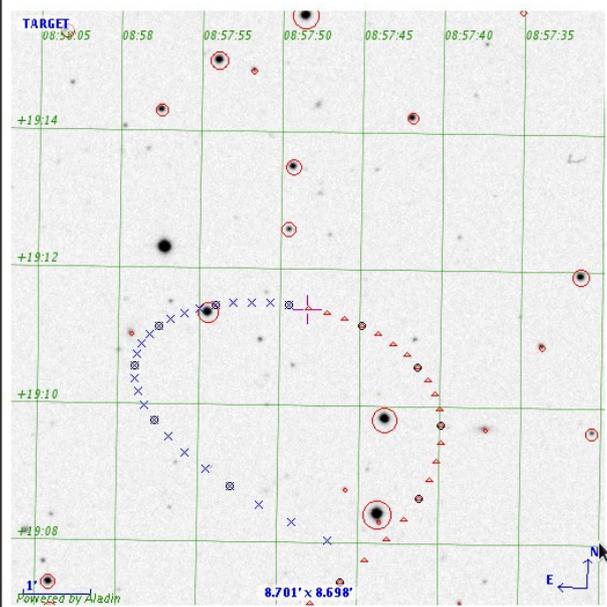
Target :
GAIA (-777)

PAF OFFSET : R.A. (")
229

PAF OFFSET : DEC. (")
-442

Generate FOV

Field Of View :



Ephemeris :

Telescope : VLT
Date : Night between 2014-Feb-14 and 2014-Feb-15

GAIA Ephemeris :

#	Date	Time (UTC)	RA_deg	DEC_deg	RA_hms	DEC_dms	RA_Speed(mas/s)
2014-Feb-14	22:15	134.445232	19.133806	08:57:46.85	+19:08:01.7	28.424805	
2014-Feb-14	22:30	134.454699	19.138142	08:57:49.12	+19:08:17.3	35.811249	
2014-Feb-14	22:45	134.463137	19.142437	08:57:51.15	+19:08:32.7	31.715226	
2014-Feb-14	23:00	134.470556	19.146670	08:57:52.93	+19:08:48.0	27.667940	
2014-Feb-14	23:15	134.476971	19.150822	08:57:54.47	+19:09:02.9	23.687114	
2014-Feb-14	23:30	134.482400	19.154871	08:57:55.77	+19:09:17.5	19.790150	
2014-Feb-14	23:45	134.486866	19.158799	08:57:56.84	+19:09:31.6	15.993937	
2014-Feb-15	00:00	134.490397	19.162584	08:57:57.69	+19:09:45.3	12.315170	
2014-Feb-15	00:15	134.493024	19.166209	08:57:58.32	+19:09:58.3	8.770061	
2014-Feb-15	00:30	134.494782	19.169655	08:57:58.74	+19:10:10.7	5.374069	
2014-Feb-15	00:45	134.495711	19.172906	08:57:58.97	+19:10:22.4	2.142210	
2014-Feb-15	01:00	134.495853	19.175944	08:57:59.00	+19:10:33.3	-0.911302	
2014-Feb-15	01:15	134.495255	19.178753	08:57:58.86	+19:10:43.5	-3.772838	
2014-Feb-15	01:30	134.493967	19.181319	08:57:58.55	+19:10:52.7	-6.429585	
2014-Feb-15	01:45	134.492040	19.183629	08:57:58.08	+19:11:01.0	-8.869902	
2014-Feb-15	02:00	134.489532	19.185669	08:57:57.48	+19:11:08.4	-11.082899	
2014-Feb-15	02:15	134.486499	19.187429	08:57:56.75	+19:11:14.7	-13.058493	
2014-Feb-15	02:30	134.483003	19.188898	08:57:55.92	+19:11:20.0	-14.787929	
2014-Feb-15	02:45	134.479105	19.190067	08:57:54.98	+19:11:24.2	-16.263544	
2014-Feb-15	03:00	134.474871	19.190928	08:57:53.96	+19:11:27.3	-17.478520	
2014-Feb-15	03:15	134.470366	19.191476	08:57:52.88	+19:11:29.3	-18.427576	
2014-Feb-15	03:30	134.465657	19.191705	08:57:51.75	+19:11:30.1	-19.106344	
2014-Feb-15	03:45	134.460813	19.191612	08:57:50.59	+19:11:29.8	-19.511759	

Download Ephemeris: [GBOT](#) or [PAF](#) Format ([obx file \(V1\)](#) [obx file \(V2\)](#))

Date for ephemeris download : 2014-04-29T14:10:51
 Moon Angular Distance : 17.73(deg)
 Minimal Zenith Distance : 43.92(deg) at 04:15(UTC) (where Speed = 19.83 (mas/s))
 Minimum Tangential Speed : 15.66(mas/s) at 06:30(UTC) (where Z.Dist. = 57.08 (deg))

Remarks :

- * Ephemerides are provided by [The ESA's Flight Dynamic Center](#).
- * FOV maker use some Virtual Observatory Tools : [Stilts](#), [Aladin](#), [ESO online digitized Sky Survey](#), [CDSclient](#).

M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andrei

Les télescopes engagés dans GBOT :

- **Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)**
- Le Réseau LCOGT (Sutherland, 3 x 1.0m / Cerro Tololo, 2 x 1.0m / McDonal Obs. 1.0m)
- Le Pic du Midi (Pic du Midi de Bigorre, 1.0m)



Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)

M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andreï

Les télescopes engagés dans GBOT :

- **Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)**
- Le Réseau LCOGT (Sutherland, 3 x 1.0m / Cerro Tololo, 2 x 1.0m / McDonal Obs. 1.0m)
- Le Pic du Midi (Pic du Midi de Bigorre, 1.0m)

Jusqu'au 25 Décembre 2013

Mag. de Gaia en $L_2 \sim 18$



Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)

M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andreï

Les télescopes engagés dans GBOT :

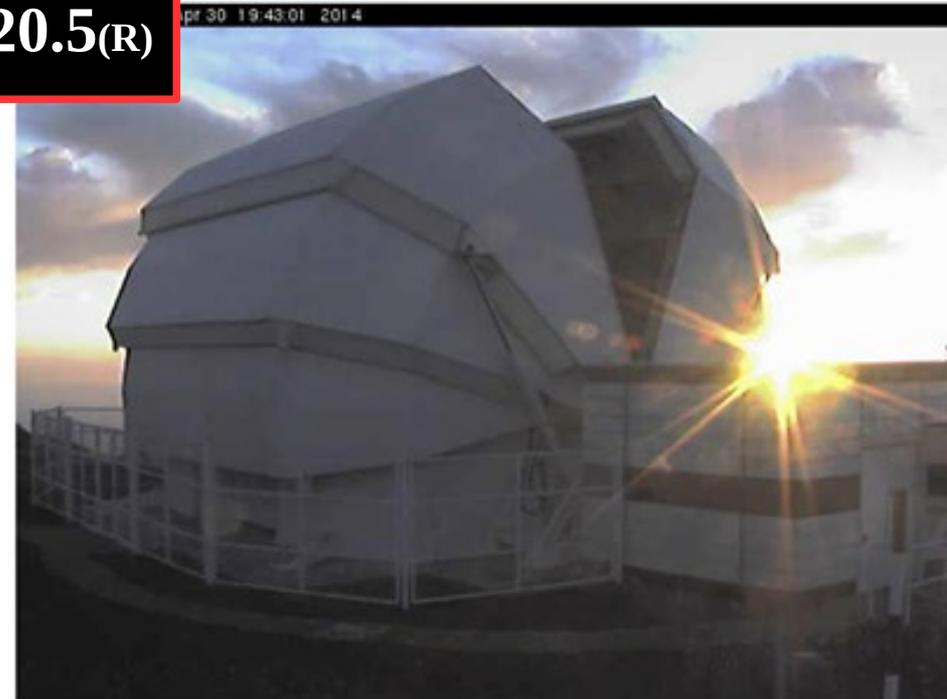
- **Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)**
- Le Réseau LCOGT (Sutherland, 3 x 1.0m / Cerro Tololo, 2 x 1.0m / McDonal Obs. 1.0m)
- Le Pic du Midi (Pic du Midi de Bigorre, 1.0m)

Jusqu'au 25 Décembre 2013

Mag. de Gaia en $L_2 \sim 18$

A Partir du 26 Décembre 2013

Mag. de Gaia en $L_2 \sim 20.5(R)$



Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)

M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andreï

Les télescopes engagés dans GBOT :

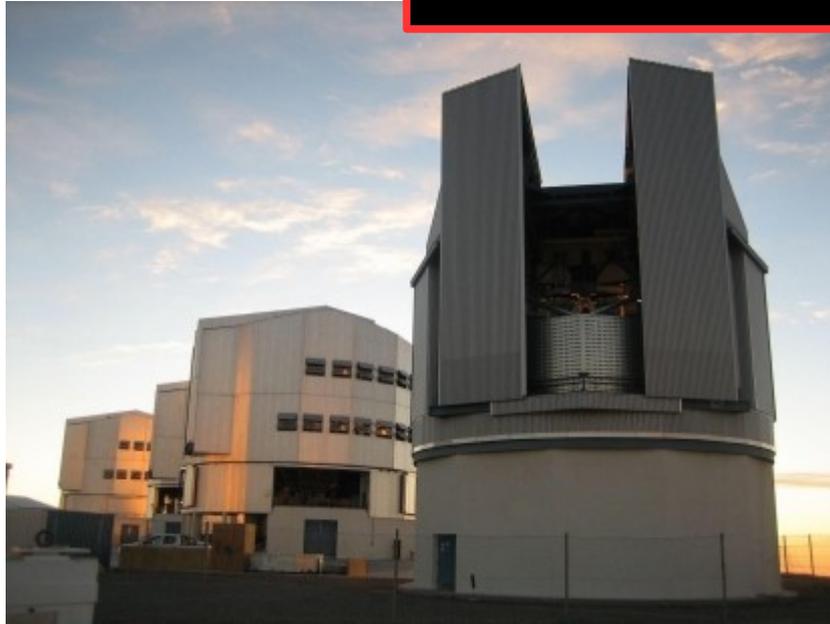
- **Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)**
- Le Réseau LCOGT (Sutherland, 3 x 1.0m / Cerro Tololo, 2 x 1.0m / McDonal Obs. 1.0m)
- Le Pic du Midi (Pic du Midi de Bigorre, 1.0m)
- **VLT Survey Telescope (Parranal, 2.6m)**

Jusqu'au 25 Décembre 2013

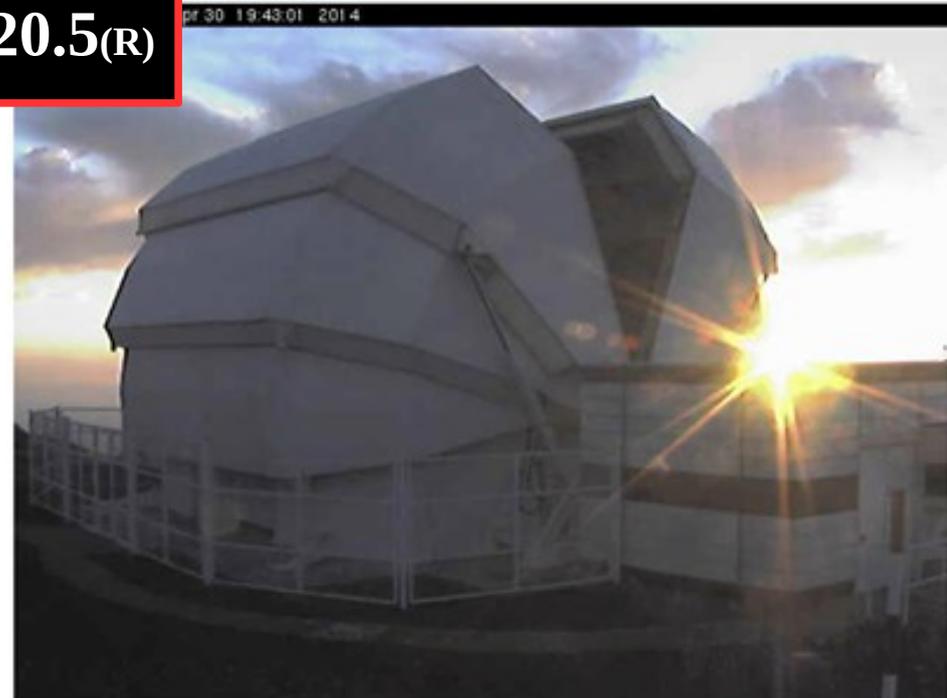
Mag. de Gaia en $L_2 \sim 18$

A Partir du 26 Décembre 2013

Mag. de Gaia en $L_2 \sim 20.5(R)$



VLT Survey Telescope (Parranal, 2.6m)



Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)

M. Altmann, C. Barache, S. Bouquillon, T. Carlucci, F. Taris & A. Andreï

Les télescopes engagés dans GBOT :

- **Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)**
- Le Réseau LCOGT (Sutherland, 3 x 1.0m / Cerro Tololo, 2 x 1.0m / McDonal Obs. 1.0m)
- Le Pic du Midi (Pic du Midi de Bigorre, 1.0m)
- **VLT Survey Telescope (Parranal, 2.6m)**

Jusqu'au 25 Décembre 2013

Mag. de Gaia en $L_2 \sim 18$

A Partir du 26 Décembre 2013

Mag. de Gaia en $L_2 \sim 20.5(R)$



Remarque : Obtenir du temps télescope pour le GBOT est difficile
(Responsabilité de M. Altmann)



VLT Survey Telescope (Parranal, 2.6m)

Le Liverpool Telescope (La Palma, 2.0m)

Service d'observation

- Rattaché à l'OCA ou à l'Observatoire de Paris (23 Janvier)
- Composante du DPAC au sein du Core Unit 3 (Dir U. Bastian)

Motivation : Le suivi aux longueurs d'onde radio mis en place par l'ESA est insuffisant pour répondre aux exigences de la mission Gaia en terme d'exactitude d'orbite.

Rôle : Suivre la sonde Gaia à l'aide d'images CCD prises par un réseau de télescopes afin de fournir à l'ESA une position quotidienne de la sonde durant toute la durée de la mission (2013-2018).

Mesures : Position Topocentrique Astrométrique de la sonde Gaia avec une précision absolue de **± 20 mas.**

Responsabilités du SyRTE :

- 1 - Fournir l'éphéméride et les cartes de champ de la sonde aux Observatoires.
- 2 - **Récupérer, archiver, distribuer les observations et les résultats des réductions.** (Res. T. Carlucci & C. Barache)
- 3 - Développer les logiciels semi-automatique de réduction astrométrique d'images CCD. (Res. F. Taris & S. Bouquillon)
- 4 - Délivrer les résultats à l'ESA chaque semaine.
- 5 - Retraiter l'ensemble des images avec les catalogues Gaia intermédiaires

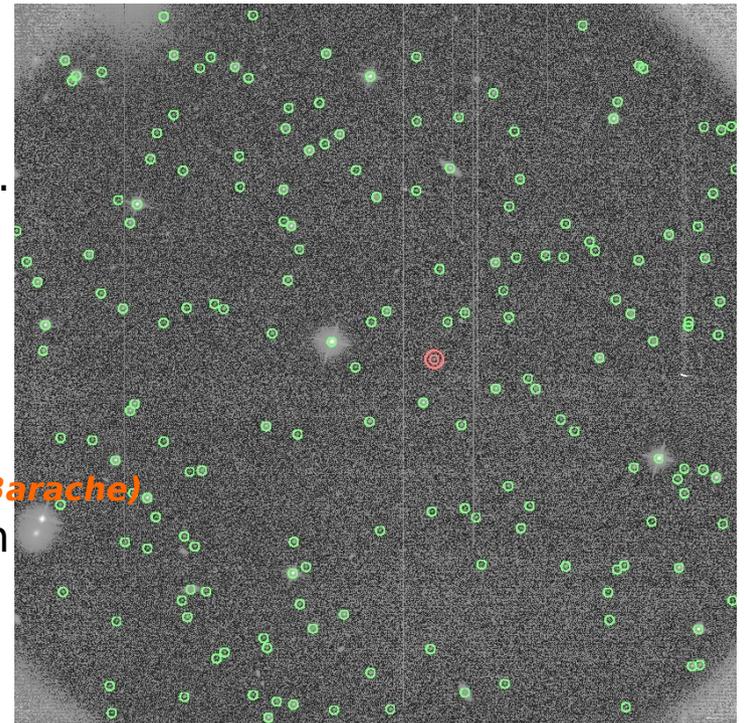


Image du satellite PLANCK prise au Télescope Euler le 27/03/2012



<http://gbot.obspm.fr/fov/> dbgaialaunch

gbot:8080/dbgaialaunch/


 dbgaialaunch SOLASTRO>ENTRY>TSOLASTROEntry

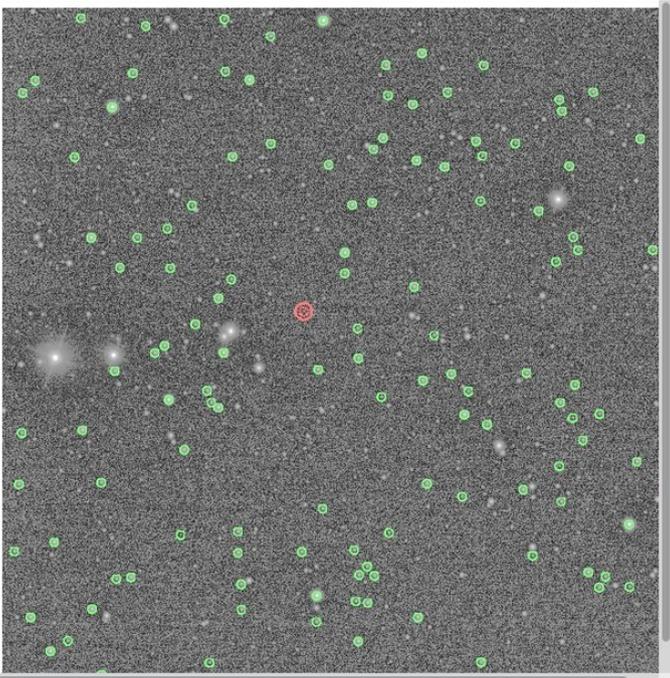
about  

OBSERVATIONS
 SOURCES
 CATALOGS
 SOLASTRO
 TABLE
 TSOLASTRO
 ENTRY
 PREVIEWS
 TARGETZOOM
 RAXDECv1
 RAXDECv2
 HistoOMC
 SsNxErrorBar
 ErrorBarxOMC
 OMCPLOTS
 MAGPLOTS
 OPTO
 MONITORS
 LOGS
 PDF

Previous Next | Show 10 entries | Showing 1 to 10 of 15 entries

Access	Rel : SOLASTRO_OBSERVATIONS	Rel : SOLASTRO_SOURCES	Rel : SOLASTRO_CATALOGS	Rel : SOLASTRO_PREVIEWS	Rel : SOLASTRO_TARGETZOOM	Rel : SOLASTRO_F
	1 links 	1 links 				
	1 links 	1 links 				
						
						
						
						
						
						
						

Preview of [getproduct?oid=2019020012240502812](#)



SUBMIT

Position Const on Key

Result Limit
 100
 2/2

Query Mode
 SaadaQL

Select ENTRY From TS
 WhereAttributeSaada (
 oidtable = 28935630
 Limit 100

Service d'observation

- Rattaché à l'OCA ou à l'Observatoire de Paris (23 Janvier)
- Composante du DPAC au sein du Core Unit 3 (Dir U. Bastian)

Motivation : Le suivi aux longueurs d'onde radio mis en place par l'ESA est insuffisant pour répondre aux exigences de la mission Gaia en terme d'exactitude d'orbite.

Rôle : Suivre la sonde Gaia à l'aide d'images CCD prises par un réseau de télescopes afin de fournir à l'ESA une position quotidienne de la sonde durant toute la durée de la mission (2013-2018).

Mesures : Position Topocentrique Astrométrique de la sonde Gaia avec une précision absolue de ± 20 mas.

Responsabilités du SyRTE :

- 1 - Fournir l'éphéméride et les cartes de champ de la sonde aux Observatoires.
- 2 - Récupérer, archiver, distribuer les observations et les résultats des réductions. (Res. T. Carlucci & C. Barache)
- 3 - **Développer les logiciels semi-automatique de réduction astrométrique d'images CCD.** (Res. F. Taris & S. Bouquillon)
- 4 - Délivrer les résultats à l'ESA chaque semaine.
- 5 - Retraiter l'ensemble des images avec les catalogues Gaia intermédiaires

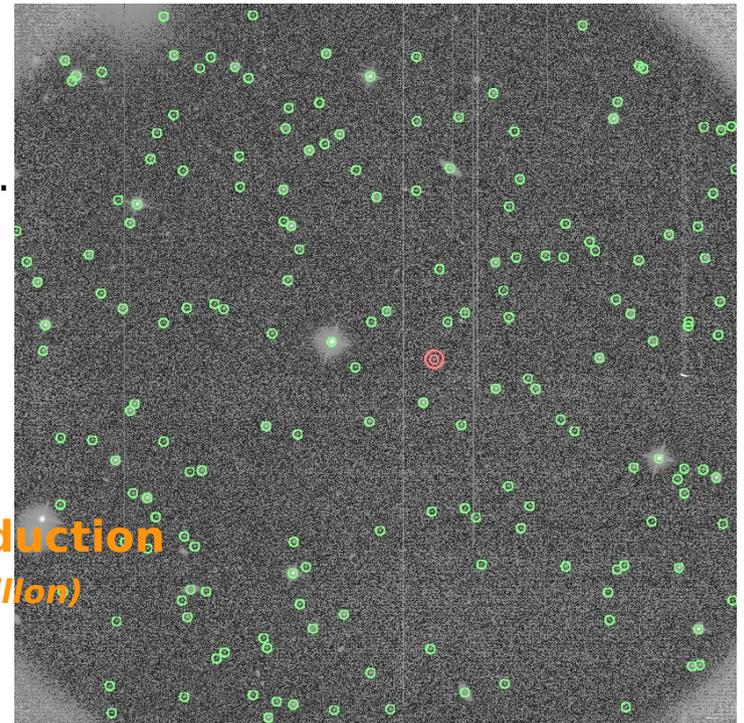
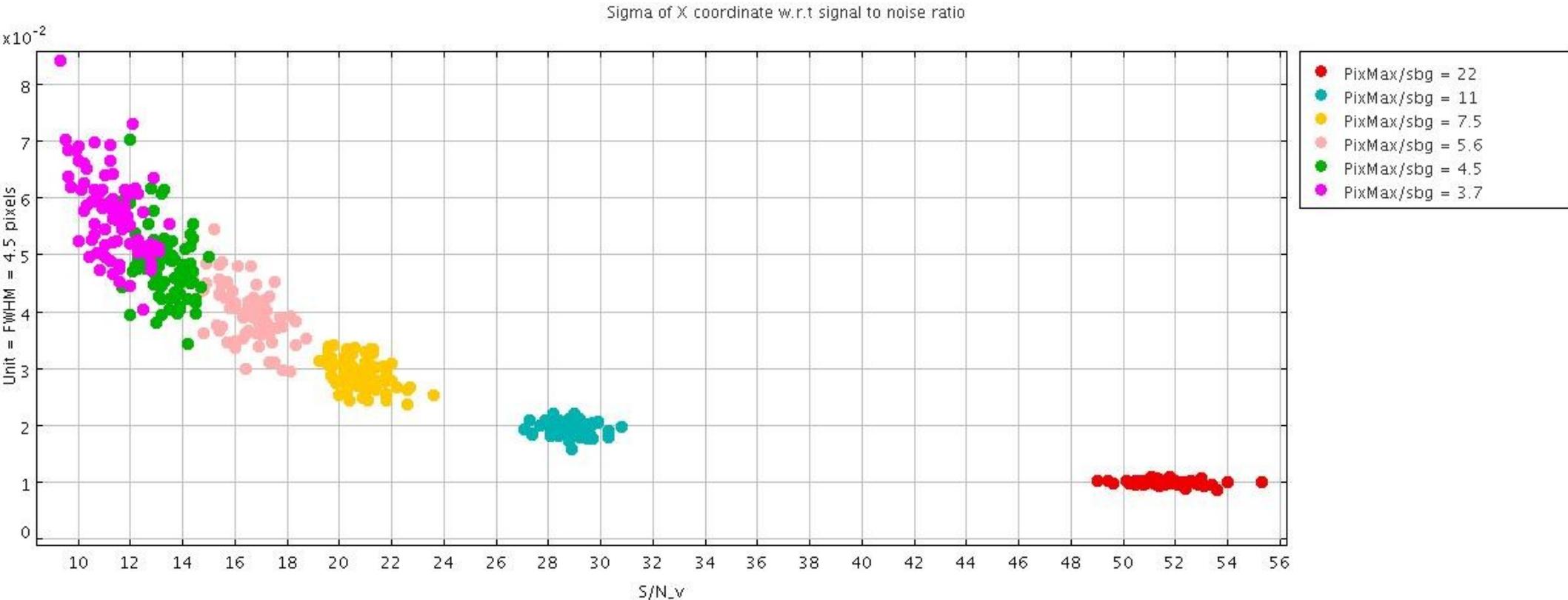
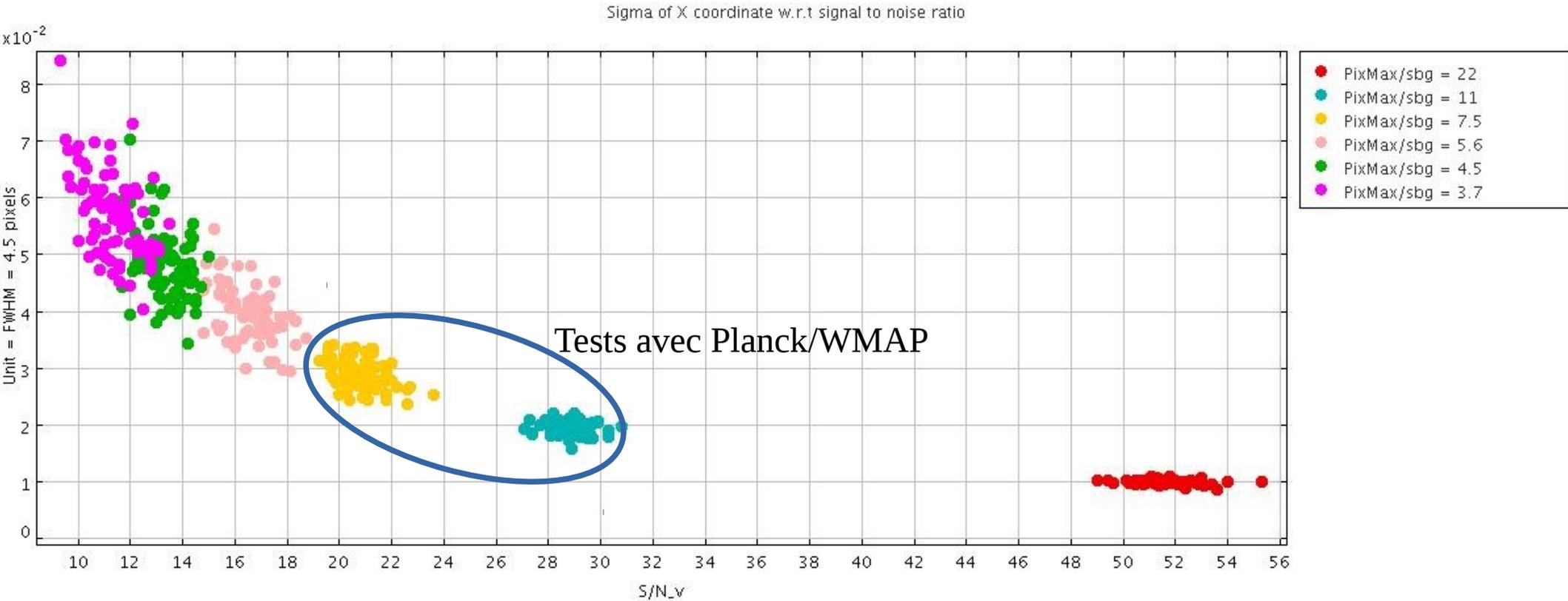


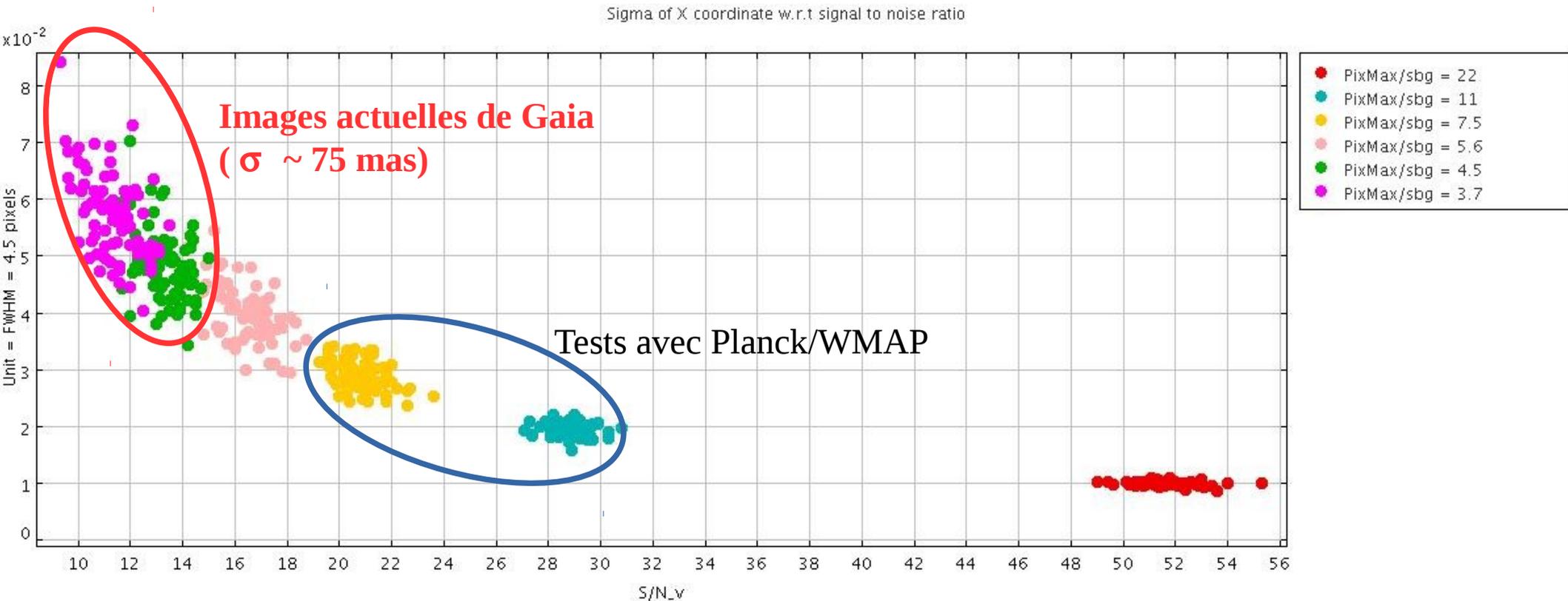
Image du satellite PLANCK prise au Télescope Euler le 27/03/2012



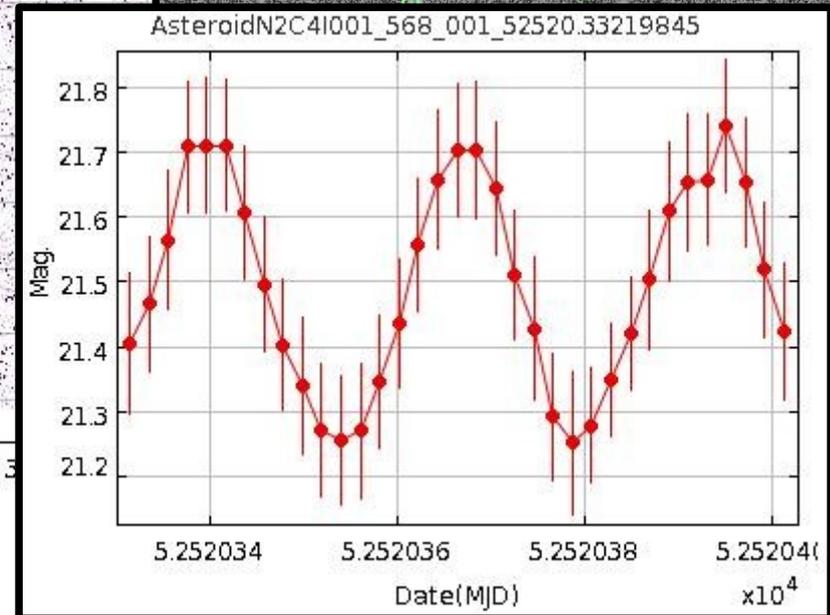
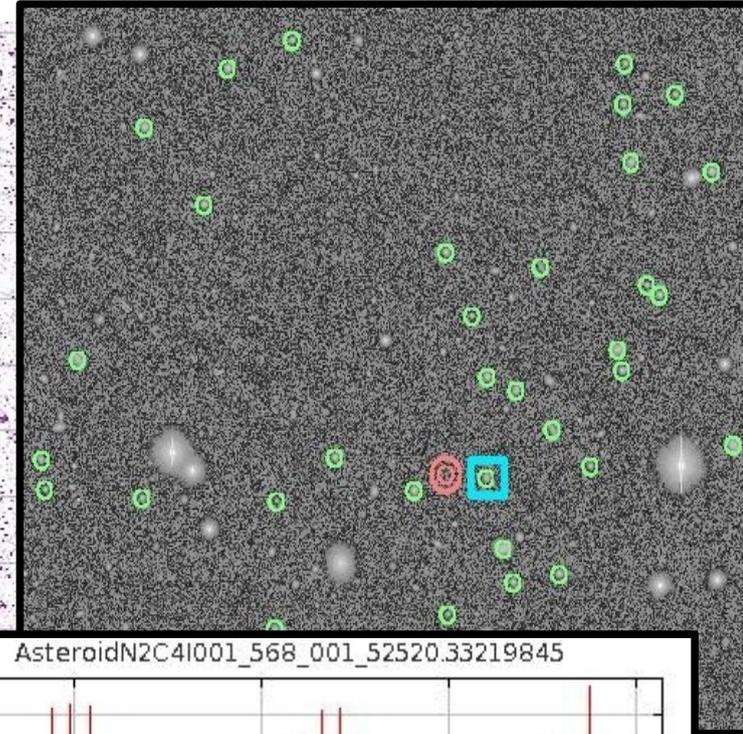
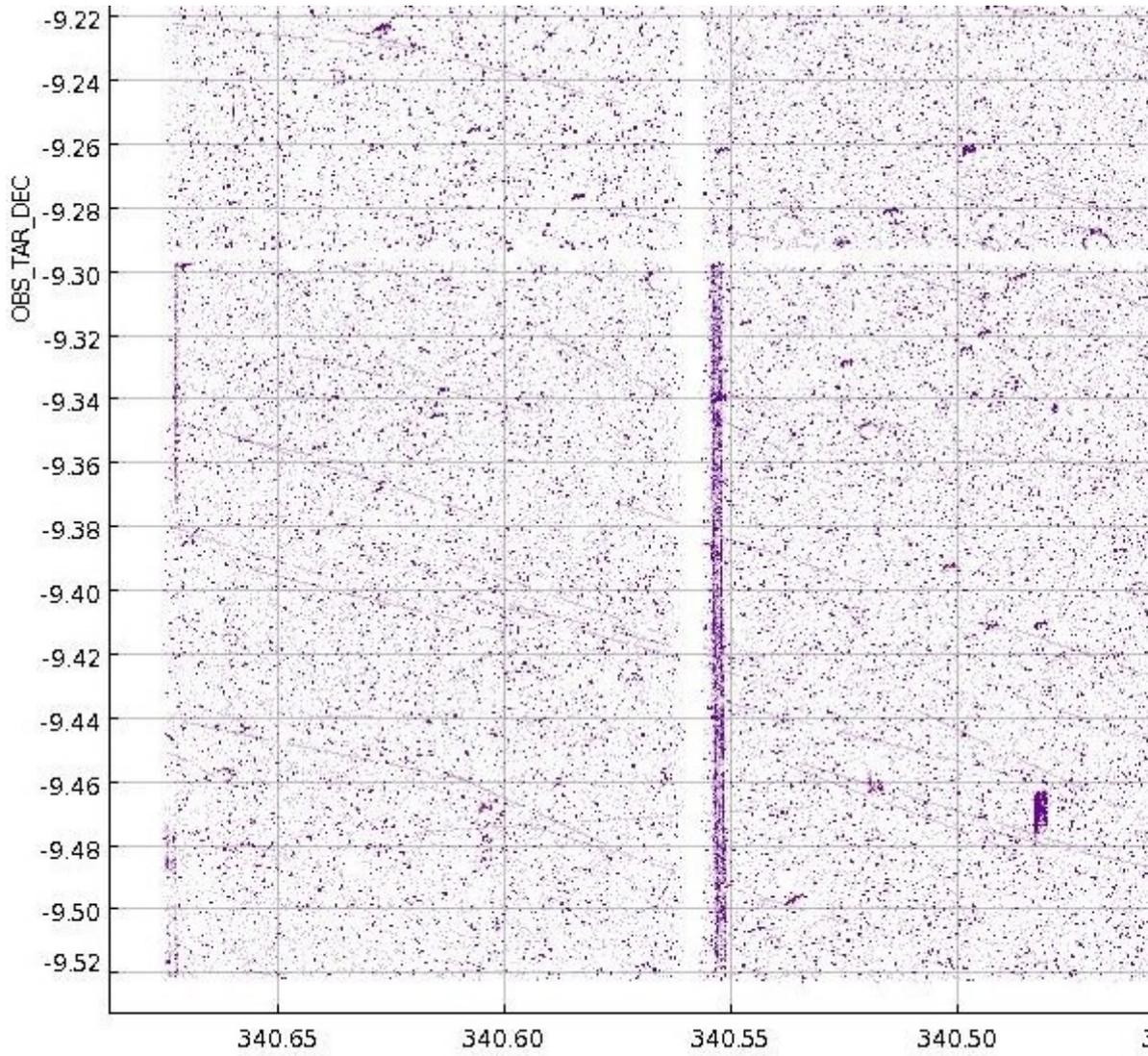
- Taille du pixel = 0.3"
- Le temps d'exposition = 60 secondes
- La vitesse de Gaia = 22.3 mas/sec [en 60 sec => 1.3" (4.5 pixels)]
- FWHM = 1.2" (4 pixels)



- Taille du pixel = 0.3"
- Le temps d'exposition = 60 secondes
- La vitesse de Gaia = 22.3 mas/sec [en 60 sec => 1.3" (4.5 pixels)]
- FWHM = 1.2" (4 pixels)



- Taille du pixel = 0.3"
- Le temps d'exposition = 60 secondes
- La vitesse de Gaia = 22.3 mas/sec [en 60 sec => 1.3" (4.5 pixels)]
- FWHM = 1.2" (4 pixels)



Observations du 3 Sept. 2002 Subaru Tel. / Suprime-Cam /
 T. Nakamura, F. Yoshida et B. Dermawan

Service d'observation

- Rattaché à l'OCA ou à l'Observatoire de Paris (23 Janvier)
- Composante du DPAC au sein du Core Unit 3 (Dir U. Bastian)

Motivation : Le suivi aux longueurs d'onde radio mis en place par l'ESA est insuffisant pour répondre aux exigences de la mission Gaia en terme d'exactitude d'orbite.

Rôle : Suivre la sonde Gaia à l'aide d'images CCD prises par un réseau de télescopes afin de fournir à l'ESA une position quotidienne de la sonde durant toute la durée de la mission (2013-2018).

Mesures : Position Topocentrique Astrométrique de la sonde Gaia avec une précision absolue de **± 20 mas.**

Responsabilités du SyRTE :

- 1 - Fournir l'éphéméride et les cartes de champ de la sonde aux Observatoires.
- 2 - Récupérer, archiver, distribuer les observations et les résultats des réductions. (Res. T. Carlucci & C. Barache)
- 3 - Développer les logiciels semi-automatique de réduction astrométrique d'images CCD. (Res. F. Taris & S. Bouquillon)
- 4 - **Délivrer les résultats à l'ESA chaque semaine.**
- 5 - Retraiter l'ensemble des images avec les catalogues Gaia intermédiaires.

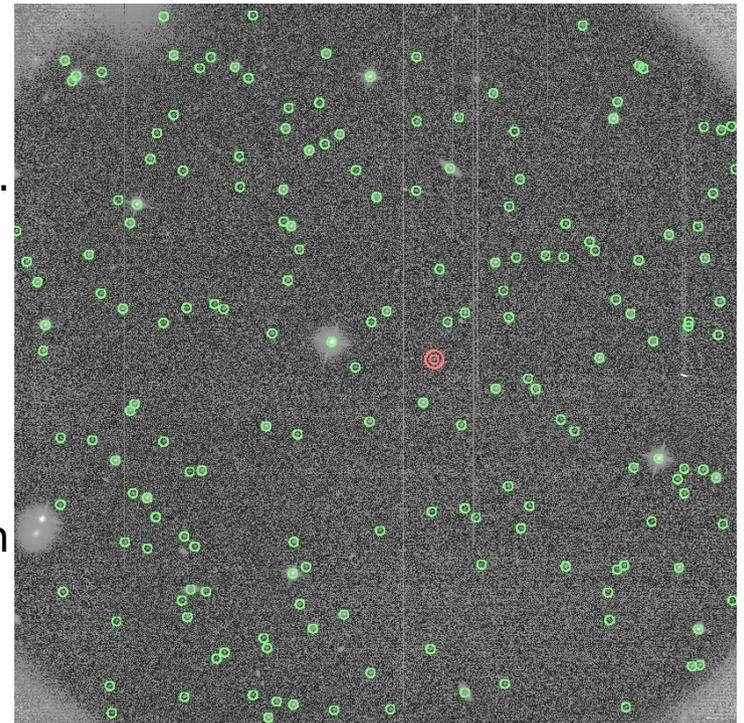


Image du satellite PLANCK prise au Télescope Euler le 27/03/2012

Service d'observation

- Rattaché à l'OCA ou à l'Observatoire de Paris (23 Janvier)
- Composante du DPAC au sein du Core Unit 3 (Dir U. Bastian)

Motivation : Le suivi aux longueurs d'onde radio mis en place par l'ESA est insuffisant pour répondre aux exigences de la mission Gaia en terme d'exactitude d'orbite.

Rôle : Suivre la sonde Gaia à l'aide d'images CCD prises par un réseau de télescopes afin de fournir à l'ESA une position quotidienne de la sonde durant toute la durée de la mission (2013-2018).

Mesures : Position Topocentrique Astrométrique de la sonde Gaia avec une précision absolue de **± 20 mas**.

Responsabilités du SyRTE :

- 1 - Fournir l'éphéméride et les cartes de champ de la sonde aux Observatoires.
- 2 - Récupérer, archiver, distribuer les observations et les résultats des réductions. (Res. T. Carlucci & C. Barache)
- 3 - Développer les logiciels semi-automatique de réduction astrométrique d'images CCD. (Res. F. Taris & S. Bouquillon)
- 4 - Délivrer les résultats à l'ESA chaque semaine.
- 5 - **Retraiter l'ensemble des images avec les catalogues Gaia intermédiaires (2015-2019).**

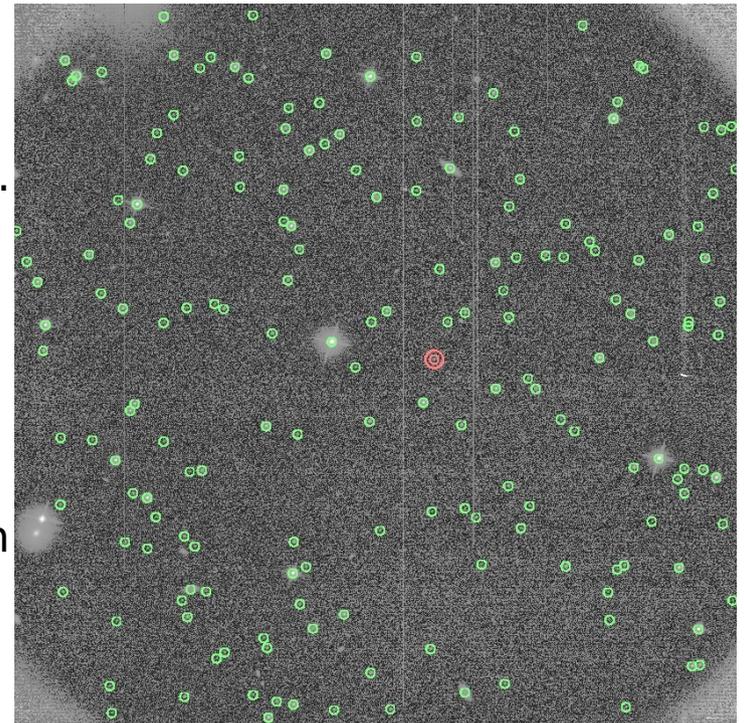


Image du satellite PLANCK prise au Télescope Euler le 27/03/2012