







Les phénomènes astronomiques transitoires

- Ce sont des objets dont l'intensité du rayonnement électromagnétique varie en une période de temps relativement courte.
 - Dans notre galaxie (ou une autre):
 - Novae: systèmes binaires naine blanche/étoile de séquence principale
 - Supernovae
 - Eruptions sur des naines brunes; reconnections magnétiques à la surface
 - Etoiles variables éruptives
 - Pulsars (Sursauts radio rapides)
 - En dehors de notre galaxie:
 - Supernovae
 - Sursauts gamma longs (mort d'une étoile massive)
 - Noyaux galactiques actifs (trou noir au centre d'une galaxie)
 - Evénements de disruption totale (étoile captée par un trou noir supermassif)
 - Kilonovae (fusion de deux étoiles à neutron ou d'une étoile à neutron et d'un trou noir)

Les Supernovae

- Accessibilité et Challenges
 - Spectre lumineux: on peut le voir
 - Transitoire: rapidité
 - Unicité: une seule chance
 - Faible luminosité: sensibilité

Diversité

- Thermonucléaires (type la)
 - Naine blanche (< 8 Msoleil) volant de la matière à une étoile en interaction
 - Deux nanines blanches fusionnant
- Effondrement du cœur (Types Ib, Ic et II)
 - Effondrement d'une étoile massive (> 8 Msoleil) à cœur de fer
 - Avec enveloppe Hydrogène (Type II)
 - Sans enveloppe avec Hélium (Type Ib) ou sans Hélium (Type Ic)
- Supernovae superlumineuses

La coupole d'Emmanuel



Coupole motorisée pilotable Hébergée par l'OPF à Hyères



Newton SW 300/1200

Monture Astro-Physics

Spectrographe Alpy 200

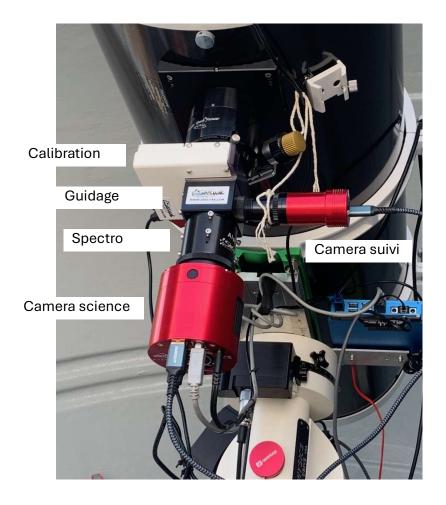
Ordinateur « Science » avec Prism

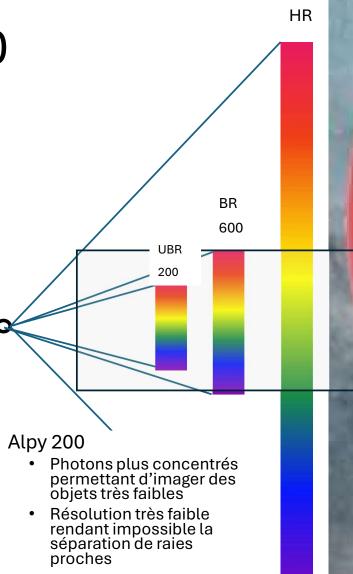
Vesto Slipher



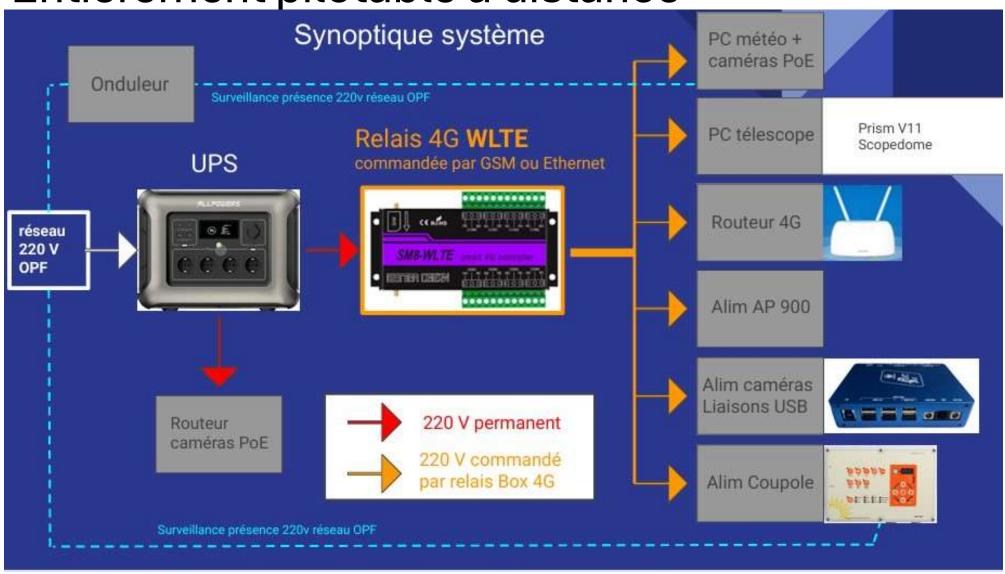
Contrôle électrique et monitorage météo et visuel Ordinateur « météo »

Le spectro: Alpy 200

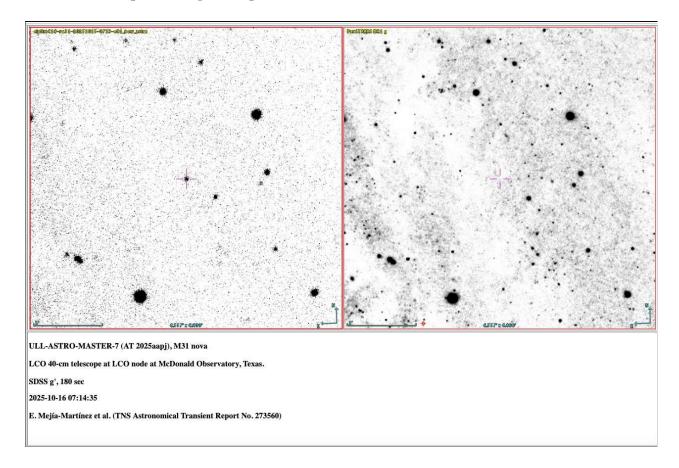




Entièrement pilotable à distance



Mais pendant que je parle...



... un transient vient d'être détecté dans M31

Un rapport de découverte est posté sur le site TNS...



RA/DEC (2000) Type Redshif 00:40:06.064 +40:48:54.96 Nova 0 10.0252678 +40.8152654

■ Discovery Report
■ Classification Report

Reporting Group Discovering Data Source Discovery Date TNS AT Public Host Name ULL-ASTRO- ULL-ASTRO-MASTER 2025-10-16 07:14:35.000 Y Y M31

Discovery Mag Filter 17.88 g-Sloan

Reporter/s

MASTER

E. Mejía-Martínez, J. Basurto Merino, P.G. Berdayes, A. Caballero-Almagro, A. Cerón, M. Contreras, F. Díaz-Segado, T. Ferrer-Laviña, B. Gandolfi, V. Ghiraldo, J. Hernández Fung, L. Juliá-Maroto, E. Lekaroz-Urriza, M. Manzano García, J. Prieto Polo, M. Pulido-Torres, M. Quintana-Ansaldo, A. Schenone-Zanuzzi, A. Selezneva, T. Tundidor Rodríguez, E. Urquijo-Rodríguez (all ULL), M. Abdul-Masih (IAC and ULL), and I. Pérez-Fournon (IAC and ULL)

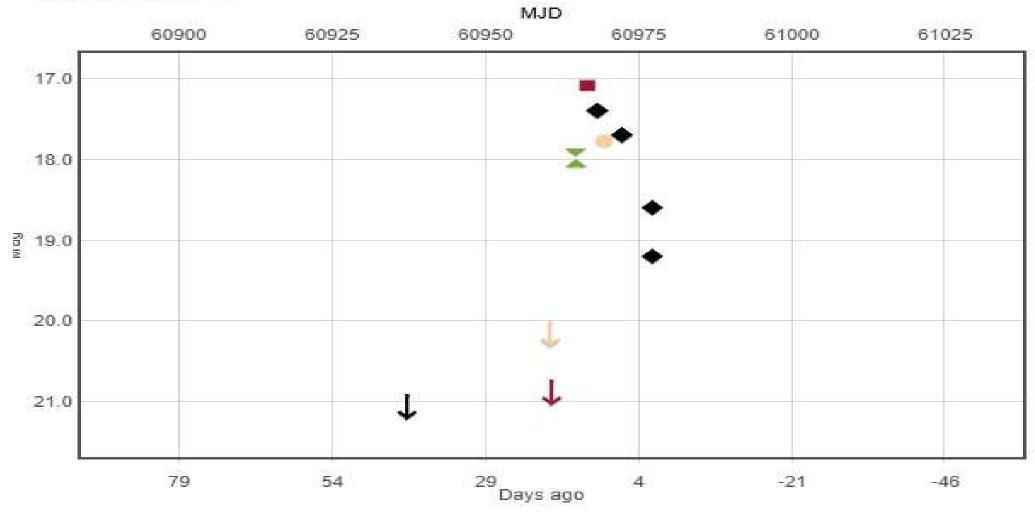




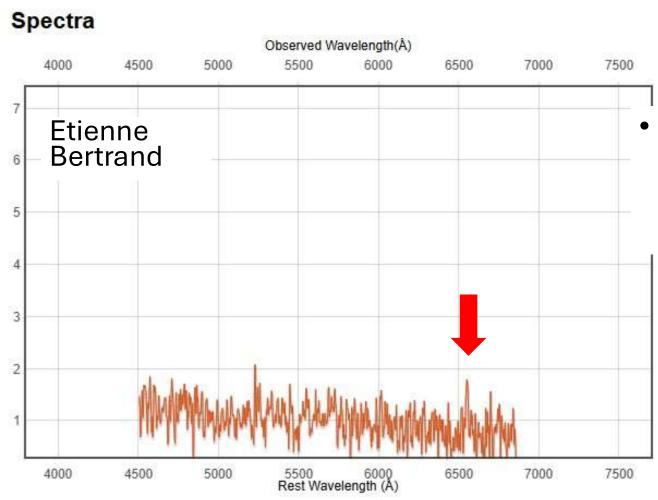
L'aventure commence...

Ce transient est suivi en photométrie...

Light curves



Un premier spectre est réalisé par un amateur français avec un Alpy 600 le 17 octobre...

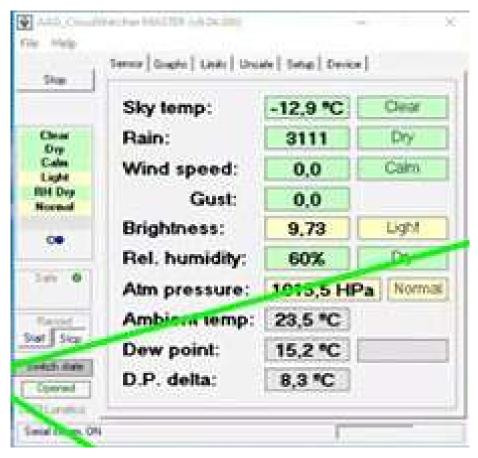


Nova possible

 Raie d'émission en H alpha (6563 A

Le 27 octobre, le ciel est enfin propice à Hyères





• On alimente les équipements et le monitoring avec un PC météo

Puis on lance les logiciels de contrôle et capture

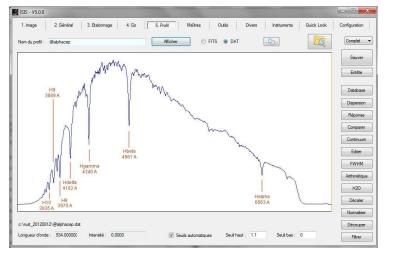


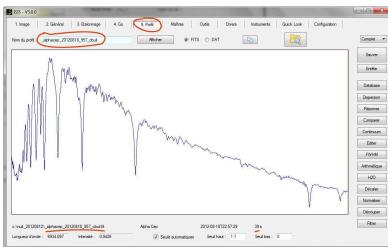
Phase d'acquisition

- Acquisition des spectres de l'étoile de référence (type O ou B) proche (masse d'air,...)
- Pointage aux coordonnées du transient (camera de guidage)
- Vérification visuelle du champ
- Guidage sur étoile et positionnement du transient dans la fente
- Vérification de la visualisation du transient (camera science) et calcul du temps de pose optimal (30 minutes... 60 minutes)
- Lancement de la séquence d'acquisition (caméra science)
- Acquisition des flats, calibration argon-néon, darks, bias

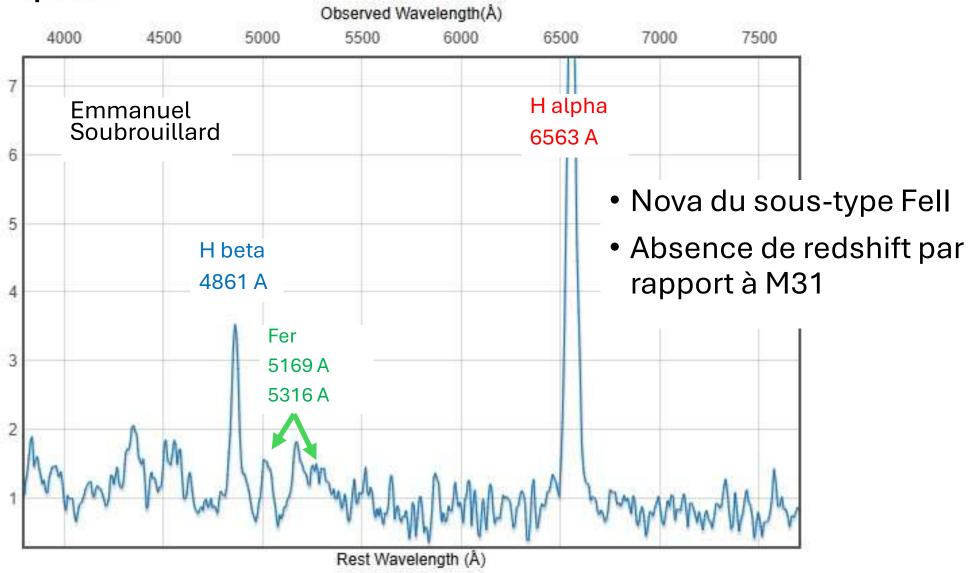
Phase de traitement avec ISIS

- Réduction des spectres (darks, flats, bias)
- Calibration des spectres (Néon-argon)
- Détermination de la réponse instrumentale (étoile de référence)

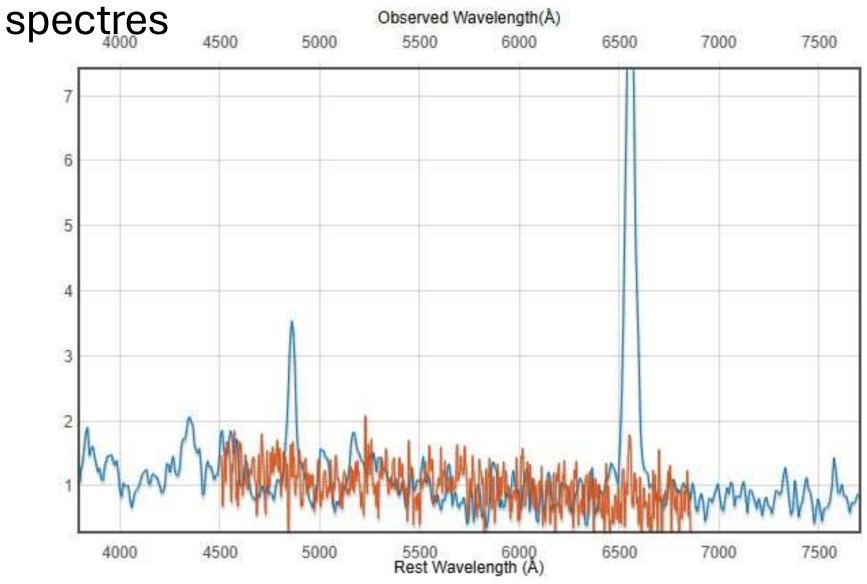




Spectre du transient



Comparaison des spectres



Les résultats sont publiés sur le TNS...

✓ AT Reports

ID	Time received (UT)	Sender	Reporter/s	Reporting group	Disc. Data Source	RA	DEC	Discovery date (UT)	Discovery Mag.	Filter	Related files	AT Type	Host name	Internal name	Assoc. Groups	End prop. period	Remarks	ADS Bibcode	Unreal	Auto classification
275085	2025-10- 28 20:22:12	MASTER	K.Vetrov,V.Lipunov,E.Gorbovskoy et al.	MASTER	MASTER	00:40:06.050	+40:48:53.20	2025-10-28 19:20:16.800	18.6	Other-		Other		MASTER OT J004006.05+404853.2	MASTER		unfiltered		Ne	
274556	2025-10- 23 20:54:21	MASTER	O.Gress,V.Lipunov,E.Gorbovskoy et al.	MASTER	MASTER	00:40:05.990	+40:48:55.30	2025-10-23 19:37:57.792	17.7	Other-		Other		MASTER OT J004005.99+404855.3	MASTER		I filter(Johnson/Bessel)		N	
274211	2025-10- 21 12:47:47	GOTO_bot	G. Ramsay,D. O'Neill,K. Ackley et al.	дото	вото	00:40:06.065	+40:48:54.85	2025-10-20 23:01:26.976	17.77	L- GOTO		Other		GOTO25ivy	вото				N	
274095	2025-10- 20 18:30:56	MASTER	Ya. Kechin, V. Lipunov, E. Gorbovskoy et al.	MASTER	MASTER	00:40:06.110	+40:48:54.70	2025-10-19 19:43:32.160	17.4	Other-		PNV		MASTER OT J004006.11+404854.7	MASTER				N	
273753	2025-10- 18 05:19:36	BTSbot_bot	Nabeel Rehemtulla (CIERA,NU),Wynn Jacobson-Galán (Caltech) et al.	ZTF	ZTF	00:40:06.064	+40:48:54.96	2025-10-16 08:35:43.002	18.023	g-ZTF		PSN		ZTF25abxdetz	ZTF		Bright (m_peak <= 18.5) transient candidate identified autonomously by BTSbot (Rehemtulla et al. 2024; arXiv:2401.15167).		N	
273560	2025-10- 16 13:35:21	Ismael Perez- Fournon	E. Mejía-Martínez, J. Basurto Merino, P.G. Berdayes et al.	ULL- ASTRO- MASTER	ULL- ASTRO- MASTER	00:40:06.077	+40:48:55.03	2025-10-16 07:14:35.000	17.88	g- Sloan		PNV	M31	ULL-ASTRO- MASTER-7	ULL- ASTRO- MASTER		Nova candidate in M31 discovered with LCO 40- cm telescope at McDonald Observatory	2025TNSTR41461M	N	

Classification Reports

ID	Time received (UT)	Sender	Classifier/s	Group	Classification	Redshift	Spectra	Related files	Assoc. Groups	End prop. period	Remarks	ADS Bibcode
22310	2025-10-27 21:32:51	EMMANUEL SOUBROUILLARD	Emmanuel Soubrouillard	None	Nova	0	1 °	1 '		2025-10- 27	The spectrum shows strong Balmer and Fe II emission lines, including H α (λ 6563 Å), H β (λ 4861 Å), and Fe II multiplets at 4924, 5018, 5169, 5316 Å. No significant redshift is measured ($z \approx 0$), confirming a probable M31 origin. The overall spectrum and line velocities are consistent with a classical nova of the Fe II subtype, observed near maximum or during early decline.	2025TNSCR43381S
22229	2025-10-17 11:21:15	Etienne Bertrand	Etienne Bertrand	None	Nova	-0.00167	1 •			2025-10- 17	Possible Nova, a émission line in H alpha with redshift -0.00167 like redshift of M31 (-0.001). (observation who requests a professional classification, because some noise in spectra).	2025TNSCR41791B

Une aventure humaine plus que technique

- Un initiateur et leader: Emmanuel Soubrouillard
- Un esprit d'équipe
- Une confiance et un respect mutuel
- Une mutualisation des moyens
- Un réseau de contacts externes (scientifiques, informatique, mécanique)
- L'envie de construire et de progresser ensemble



Comment chasser le Pokemon entre copains en spectroscopie

Emmanuel Soubrouillard

Jean-François Coliac Jean-jacques Legrand Autre projet:

Confirmation des nébuleuses planétaires

Alpy 600

Merci à Emmanuel pour nous faire partager cette aventure