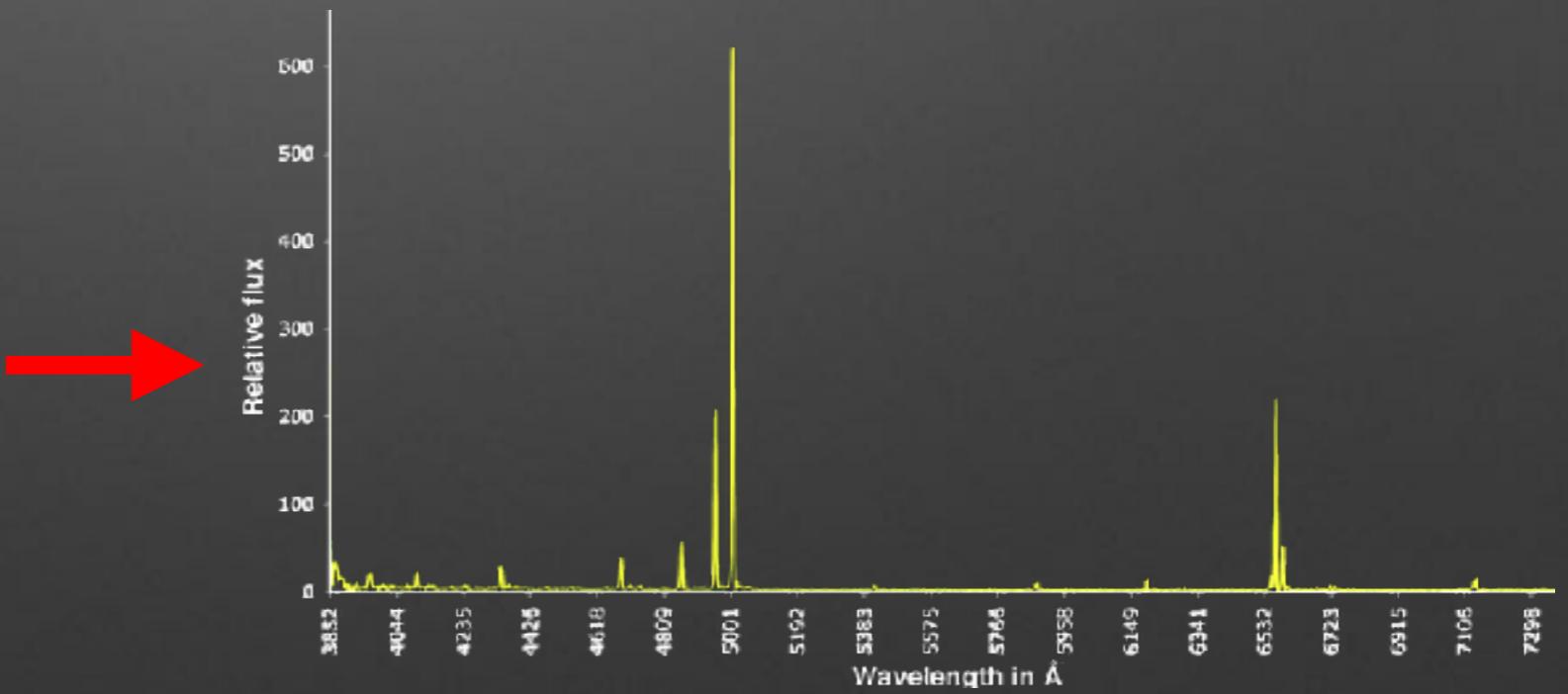
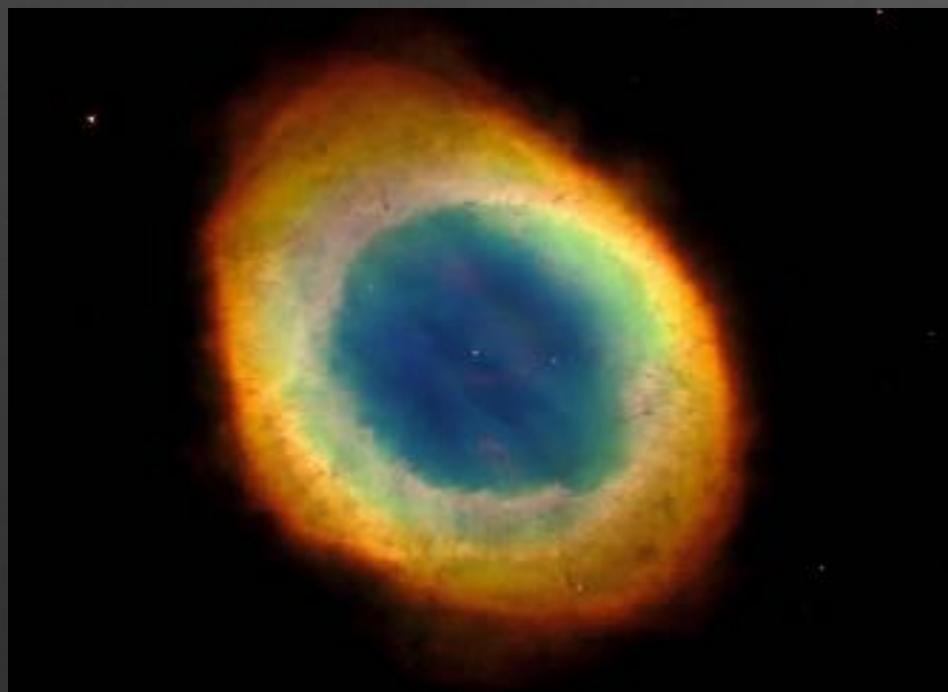


Confirmation of planetary nebula candidates with spectroscopy



A Pro/Am collaboration



Pr. Agnés Acker (retiree)
Strasbourg observatory



Pr. Quentin Parker
Hong Kong University

The goal : **discover new Planetary Nebulas.**

- Proposed by **Agnés Acker** in 2003 at a CNRS Pro/Am congress
- 2008-2011 first discovery of new PN by **Nicolas Outters & Pascal Le Dû**
- First PN confirmation in 2012 with a spectrum of **Christian Buil**
- 2014, creation of the French list of PN candidates
- In 2017, **Agnés Acker** retires and **Quentin Parker** takes over the project
- In 2019, more than **400** PN candidates were found and **32** PN confirmed

PN meeting in February, 2014

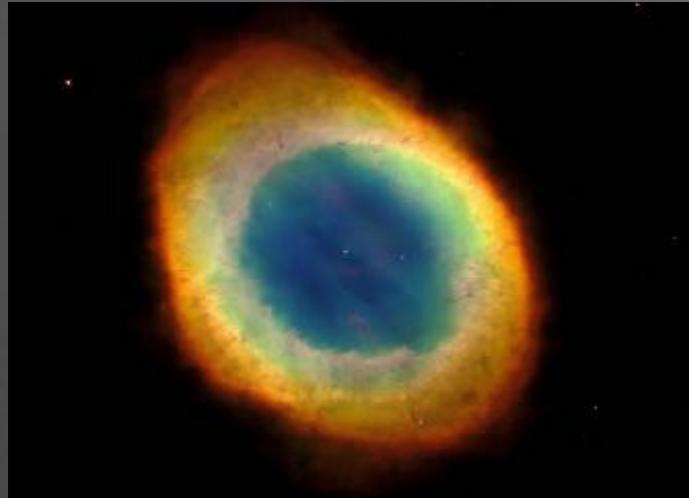


First meeting with the **observers/discoverers** and the **spectroscopists** around **Agnes Acker**.

IAP (Institut d'Astrophysique de Paris)

Wanted objects

Some well known examples ...



M57



Helix



NGC 2392

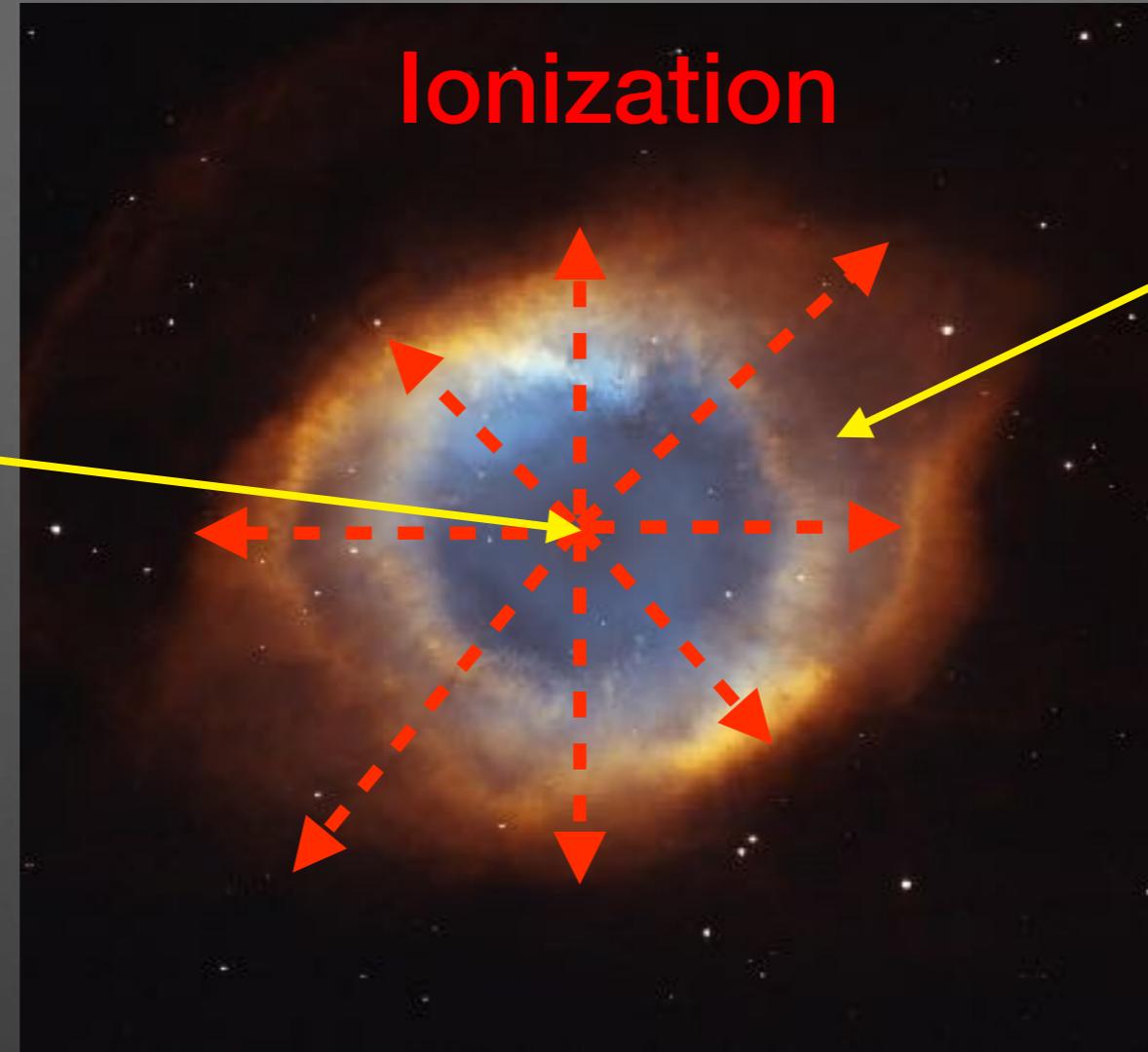
... and a new "bubble" discovered in 2008 by the American amateur **Dave Jurasevich** and validated and named by **Agnès Acker**



Ju1 PN G75.5+1.7

What is a Planetary Nebula ?

Central hot star
($> 30\,000$ K)



- Planetary Nebula form when dying stars cast off their outer layers of gas.
- The central star becomes very hot, it ionizes the shell of gas ejected by it.

Discovery of PN candidates

How to discover a PN ?

Found by amateurs :

- On professional surveys :

DSS (red, blue), **SDSS** (color), **Wise** (color, W3, W4), **skymap.org**, **DeCaPS** (color), **PanSTARRS**, **SHS**, etc...

By comparison of the signal at different wavelengths.

- On the own amateurs images :

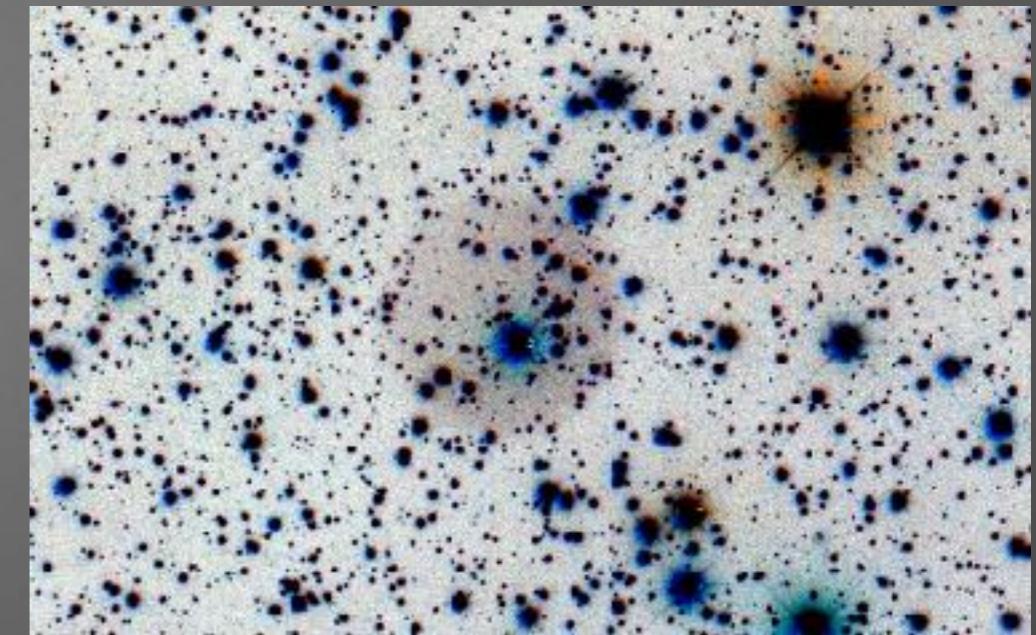
Detection on **H-Alpha** and **[OIII]** filters or SHO color images.

1- On professional surveys

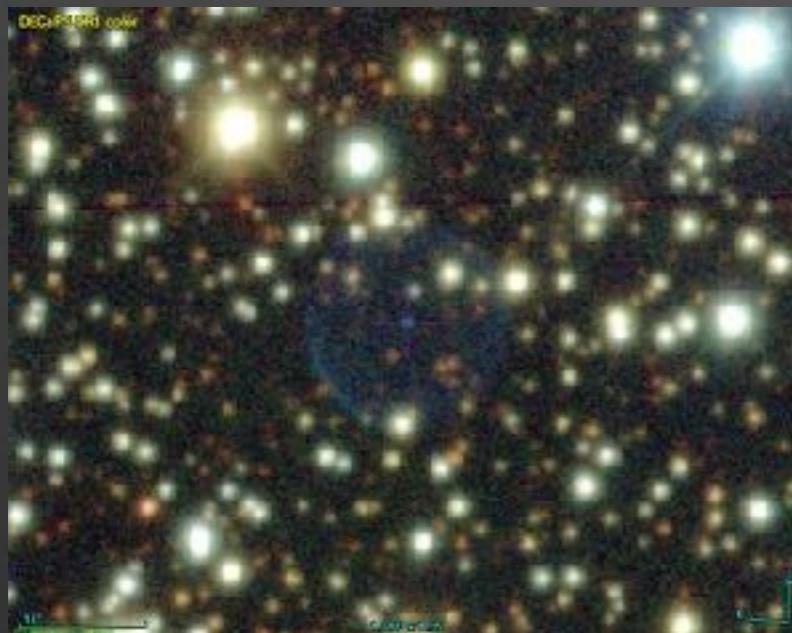


PN candidate : Dr 3

Discover by German amateur Marcel Drechsler

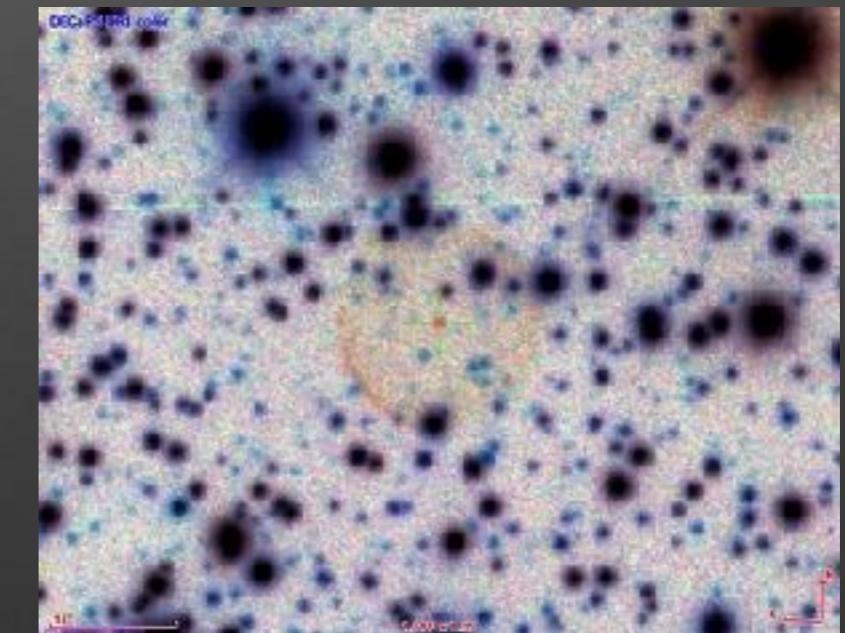


Negative image



PN candidate : Pre 59

Discover by Trygve Prestagrd in Norway



Negative image

2- On the own amateur images



PN discovered by **Nicolas Outters**
close to LDN 895 nebula in 2013

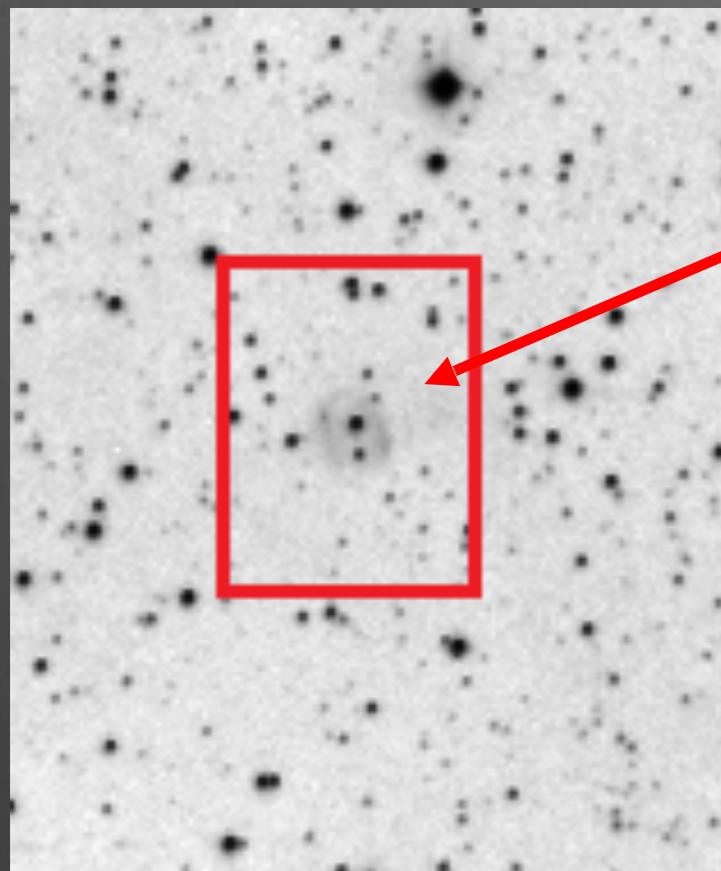
SHO image taken in France
with a Newton 400 mm at F/d 3,8

Total exposure : 21h40



Ou 6
(0,2' x 0,2')

2- On the own amateur images



LDû 13
(0,7' x 0,9')



PN discovered by **Pascal Le Dû**
close to NGC 7635 nebula in 2013

H Alpha image taken in France
with a FSQ 106 EDX Takahashi
Total exposure : 15h40

To find the PN candidates list

The screenshot shows the CDS Vizier interface. The top menu bar includes links for Portal, Simbad, VizieR, Aladin, X-Match, Other, and Help. The main title "Catalog" is centered above the search results. The search criteria on the left indicate a search for "J/other/LAstr/114.54". The results section displays a header for "New planetary nebulae candidates (Le Du+, 2018)" with a "ReadMe+ftp" link and a "Similar Catalogs" link to "2018LAstr.114..54L". Below the header are two tables: "J/other/LAstr/114.54/table1" (259 rows) and "J/other/LAstr/114.54/table2" (39 rows). A "Reset All" button is at the bottom left, and "Query selected Tables" and "Join selected Tables" buttons are at the bottom right. A note "(c) indicates tables which contain celestial coordinates" is present. The footer includes links to the Vizier Service, Université de Strasbourg/CNRS, and social media icons for Facebook, YouTube, Twitter, and Contact.

The list of likely PN candidates is available on
Strasbourg Data Center (CDS)

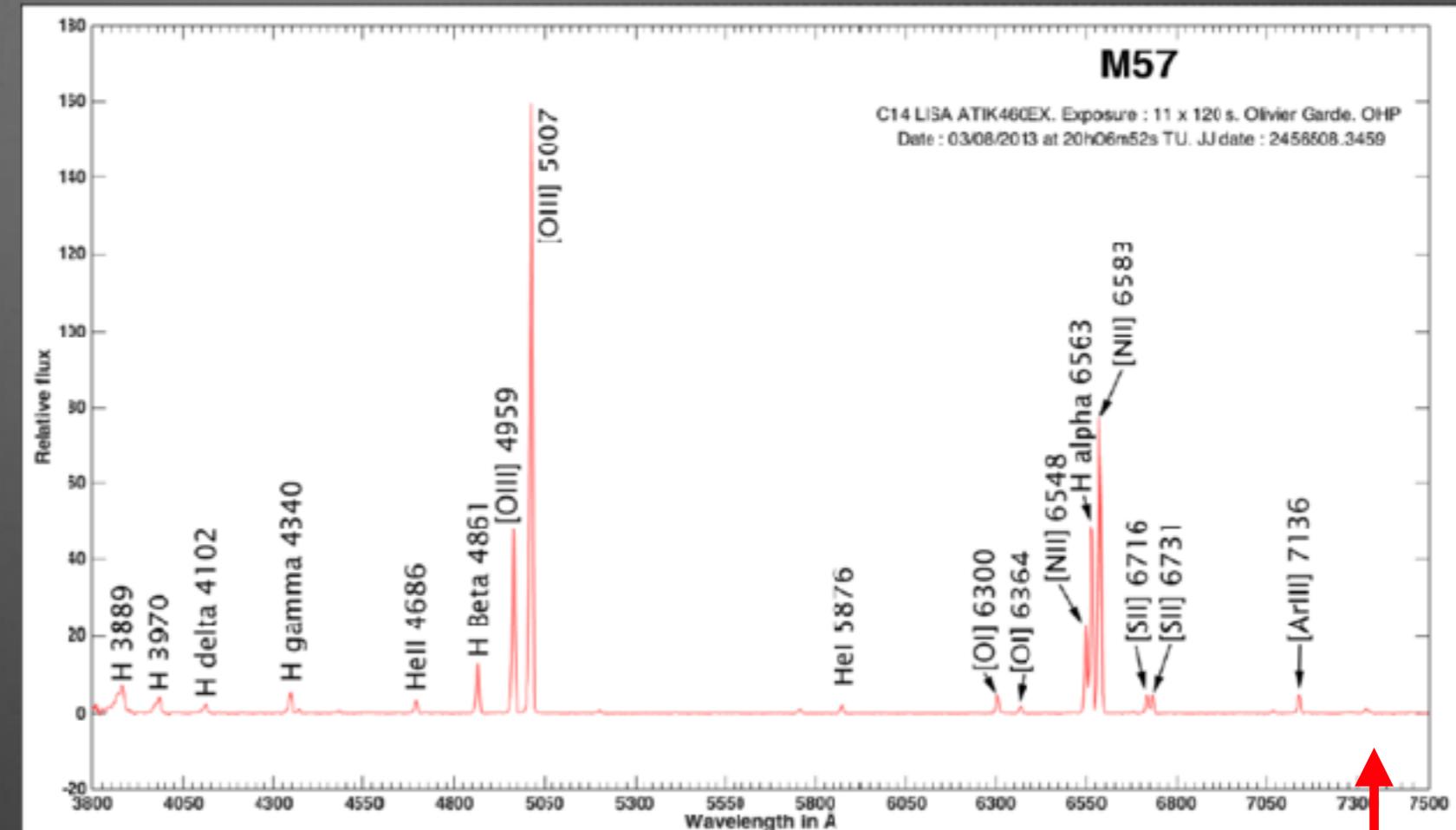
<http://vizier.u-strasbg.fr/viz-bin/VizieR?-source=J/other/LAstr/114.54>

How to confirm a PN candidate ?

Only a spectrum can reveal the nature of a PN



M57

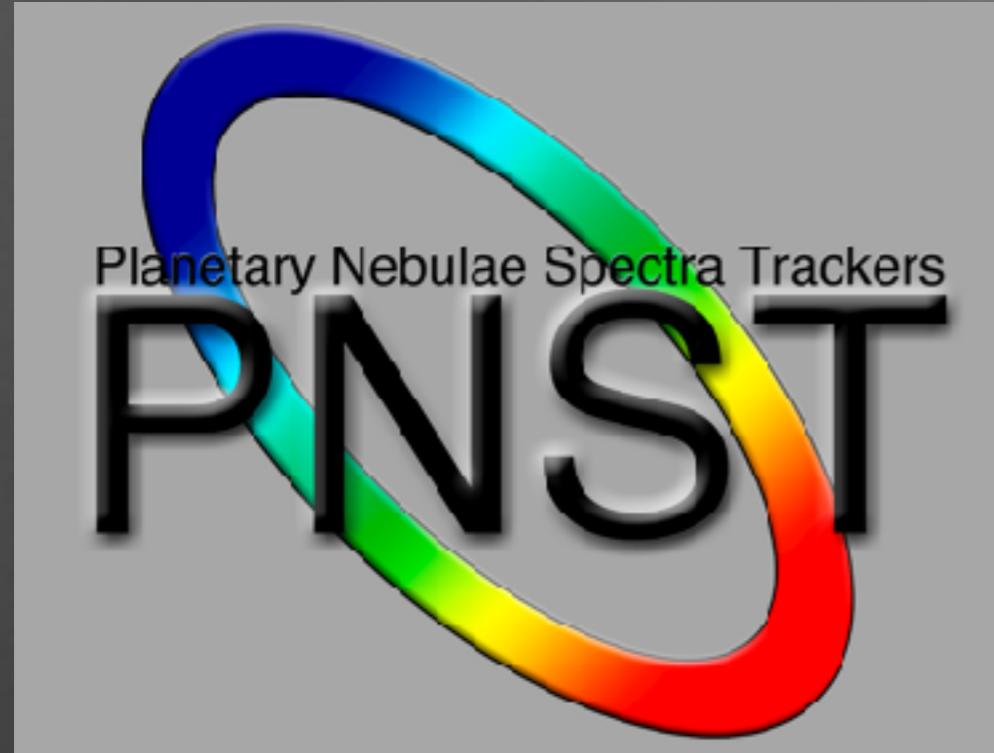


A typical PN spectrum



2D spectrum

In 2017 : creation of a group of amateurs



Planetary Nebula Spectra Trackers

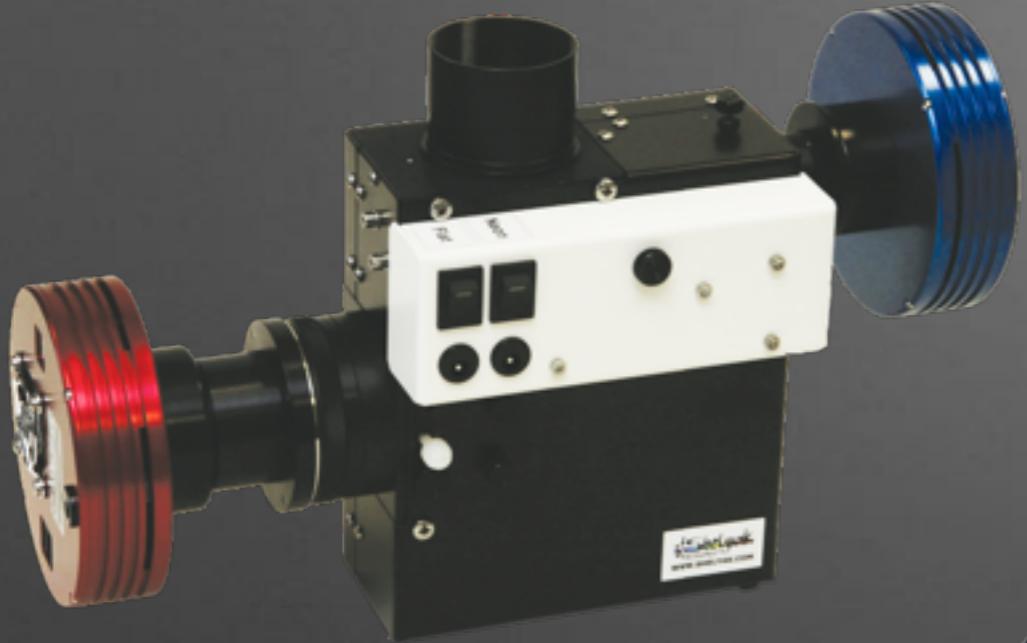


(left to right) **Olivier, Stéphane and Pascal**
at OHP spectro party in France

Our goal : **confirm PN candidates with spectroscopy**

The spectrographs

Use a good efficiency spectrograph



LISA



Alpy 600



UVEX III

(Photo : C. Buil)

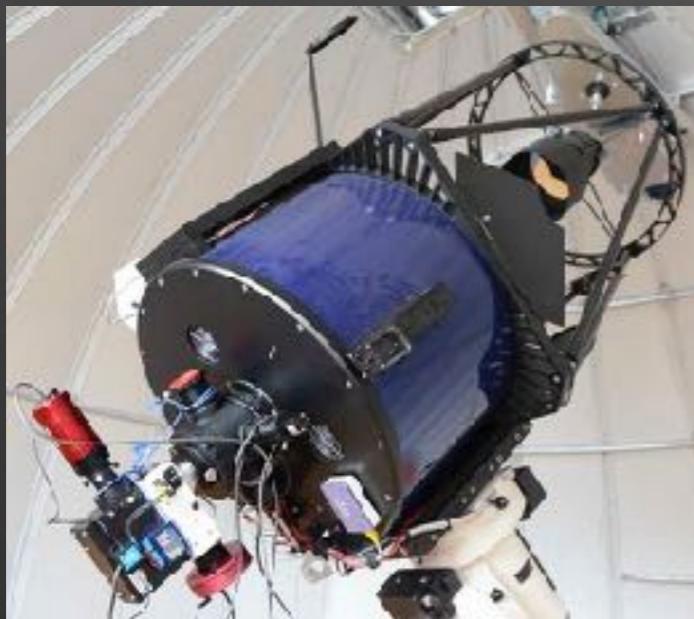
Optical instruments



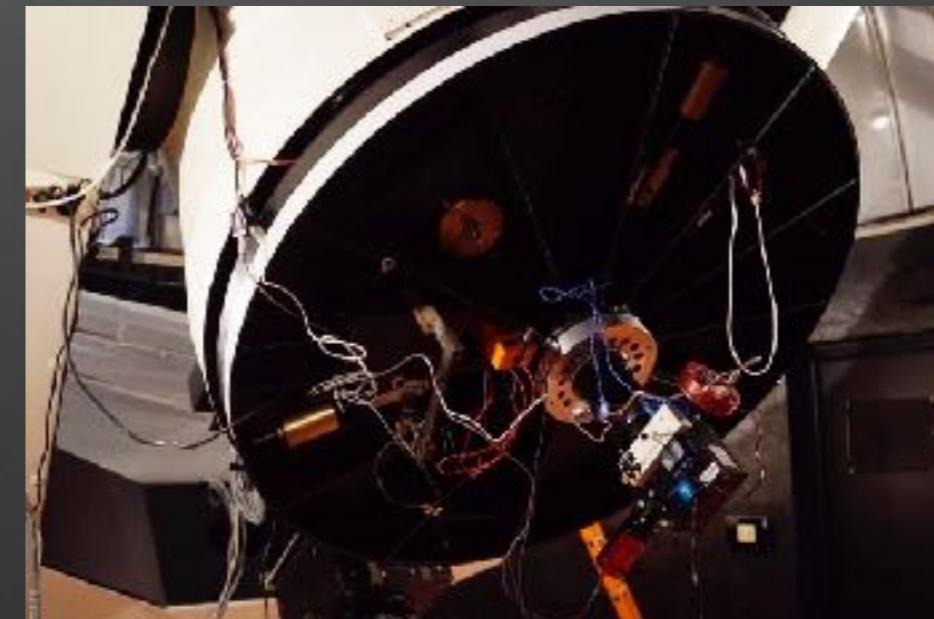
Newton 200mm @ f/d 5



SCT 355mm @ f/d 7

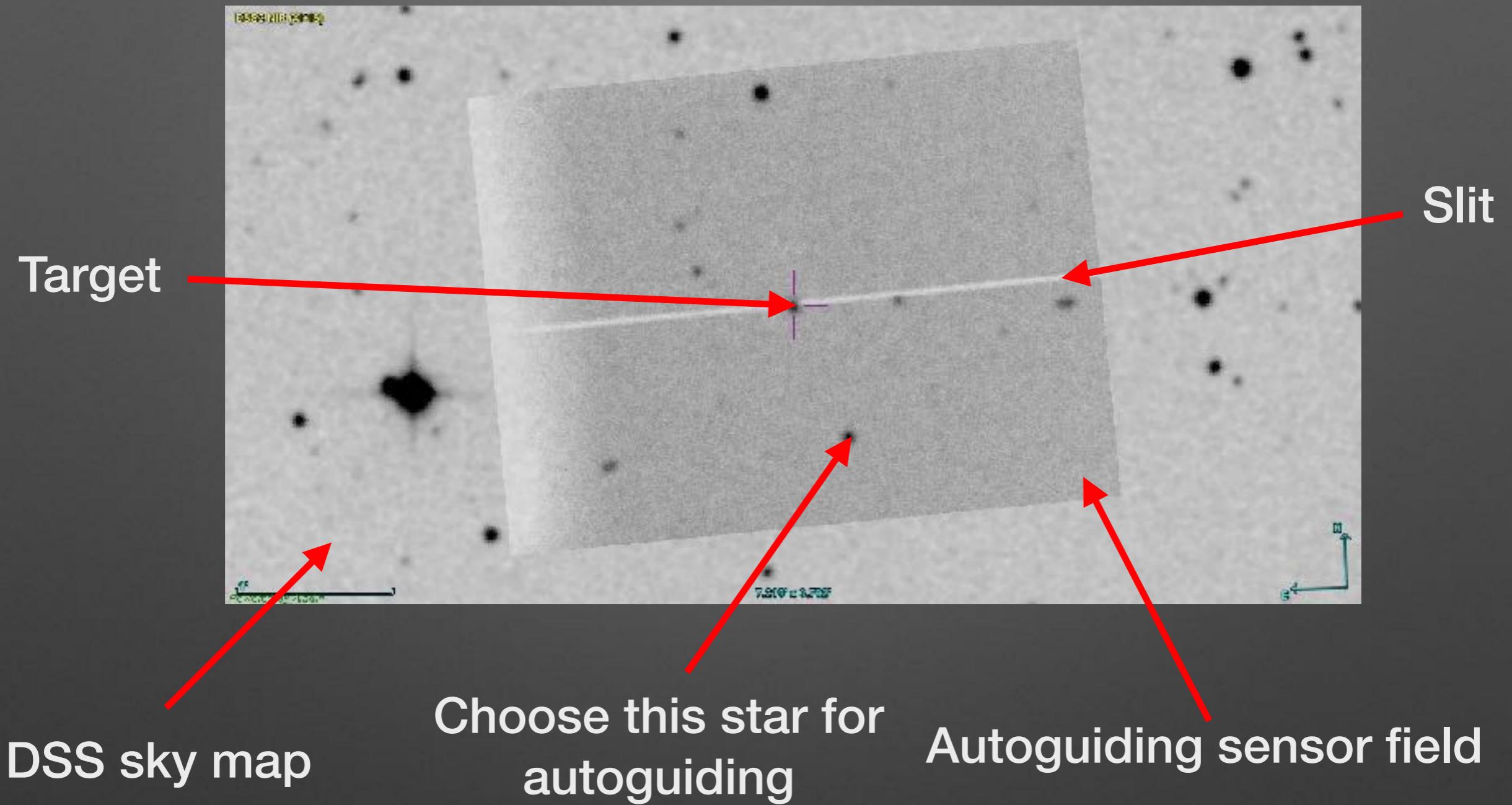


RC 500mm @ f/d 6



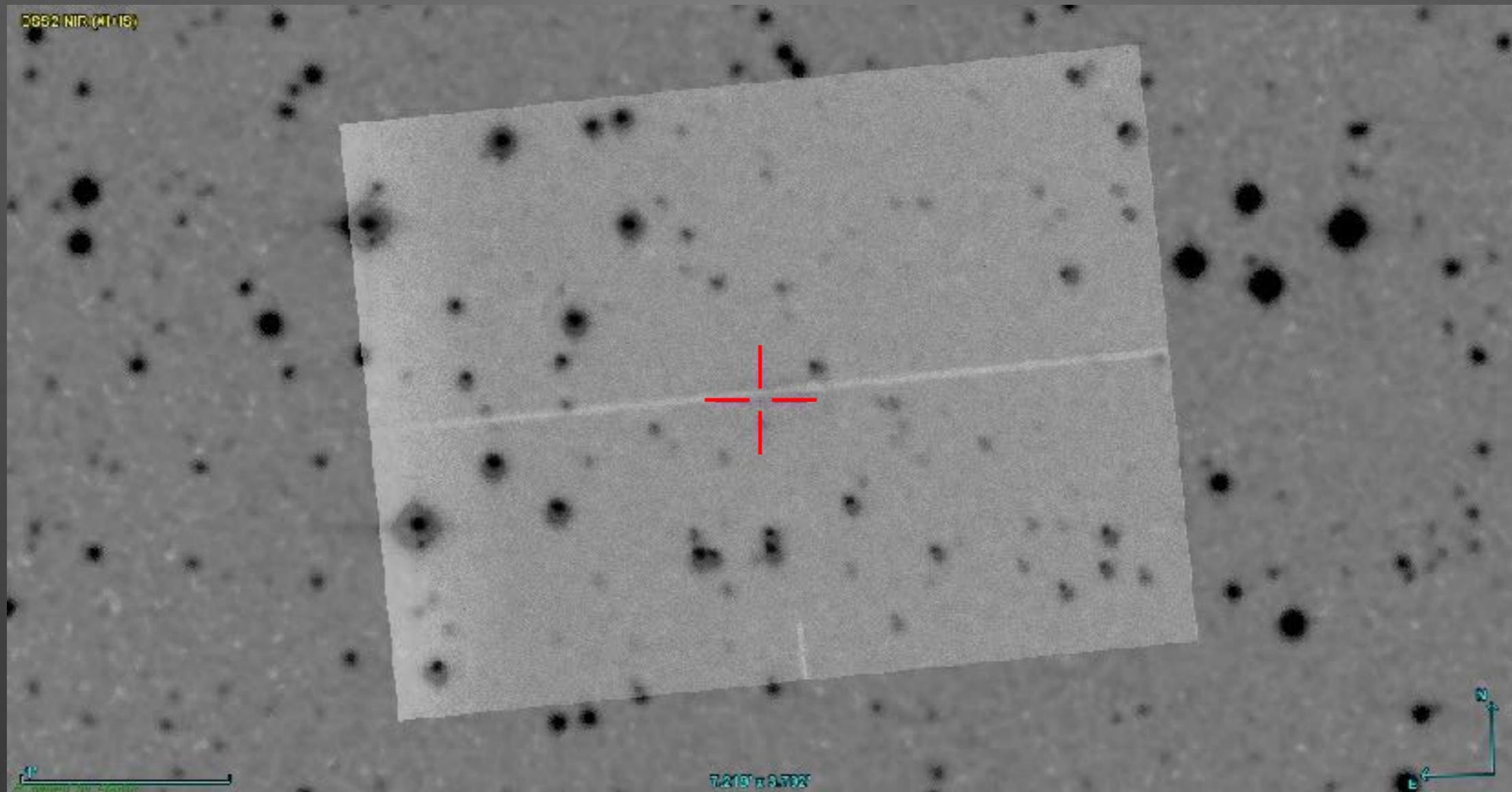
TC 1m @ f/d 7

Pointing and autoguiding



Hold the target in the slit while autoguiding on a nearby star

Pointing and autoguiding



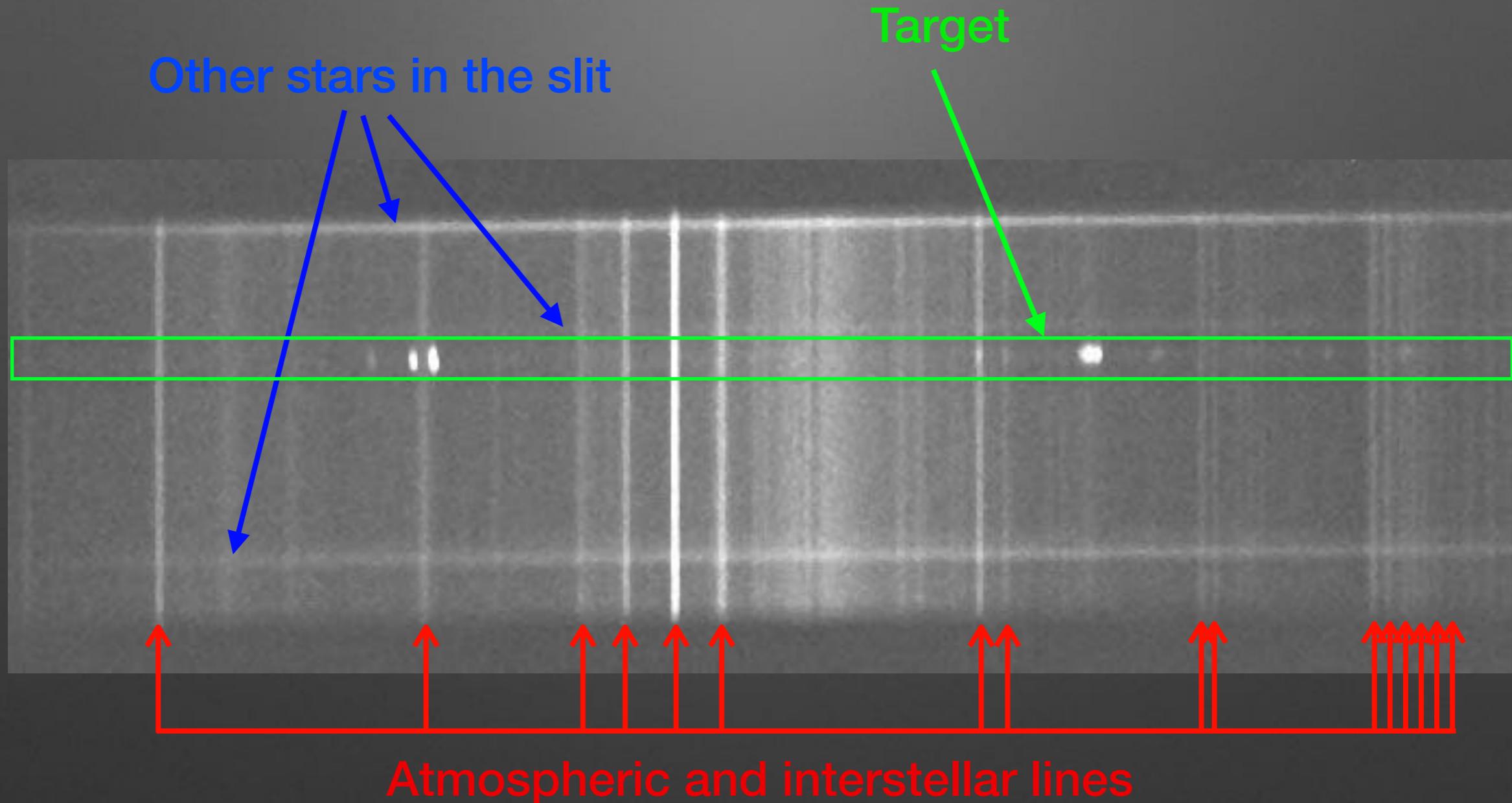
- Sometimes we don't see the target on the autoguider
- Centering the target with the field map

Take spectra

- Several single exposures on the target
(4 x 900s to 6 x 1200s total exposure)
- Ar/Ne calibration lamp for calibration
- Tungsten/Halogen lamp for flat (more than 40)
- Spectrum on reference star close to the target. You can use the spreadsheet made by François Teyssier :
[Reference Star Finder](#)
[www.astronomie-amateur.fr/Documents%20Spectro/
ReferenceStarFinder.xlsx](http://www.astronomie-amateur.fr/Documents%20Spectro/ReferenceStarFinder.xlsx)
- Bias and darks (about 50 bias and 15 darks)

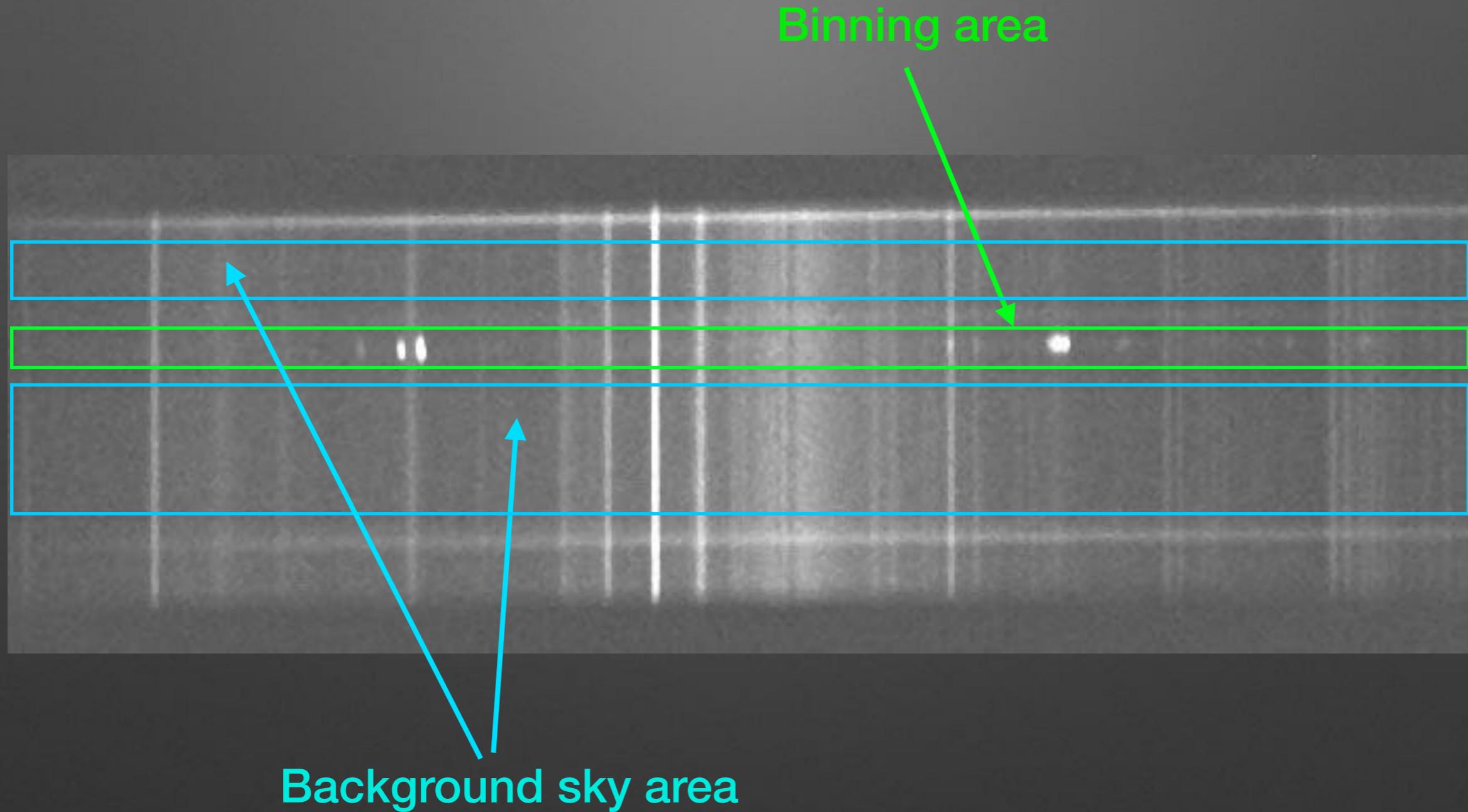
Take spectra

Raw spectrum : 900s exposure (hot pixels removed)



Process spectra

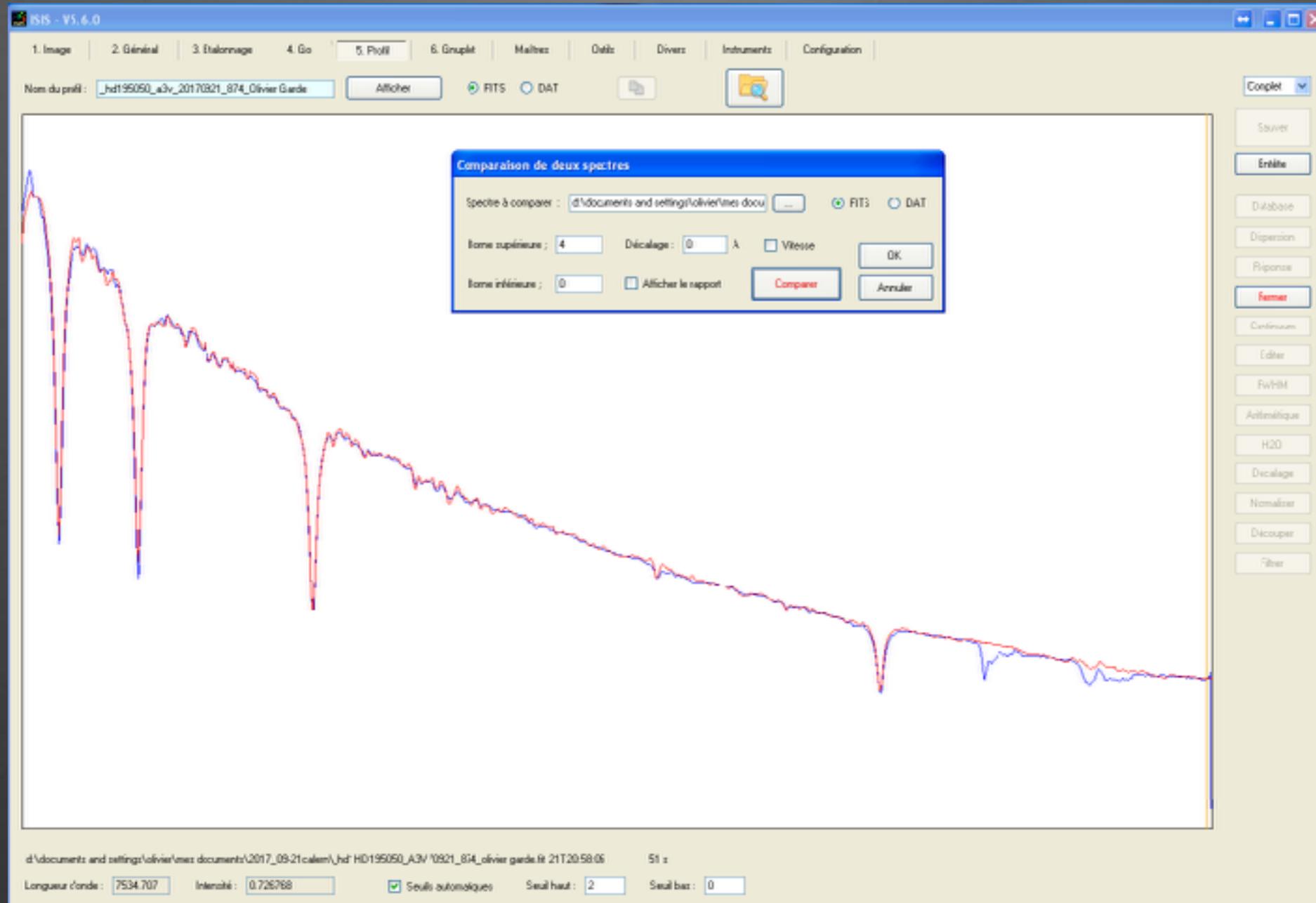
Raw spectrum : 900s exposure (hot pixels removed)



During the reduction process -> subtraction of the background sky

Take spectra

Reference star for instrumental response

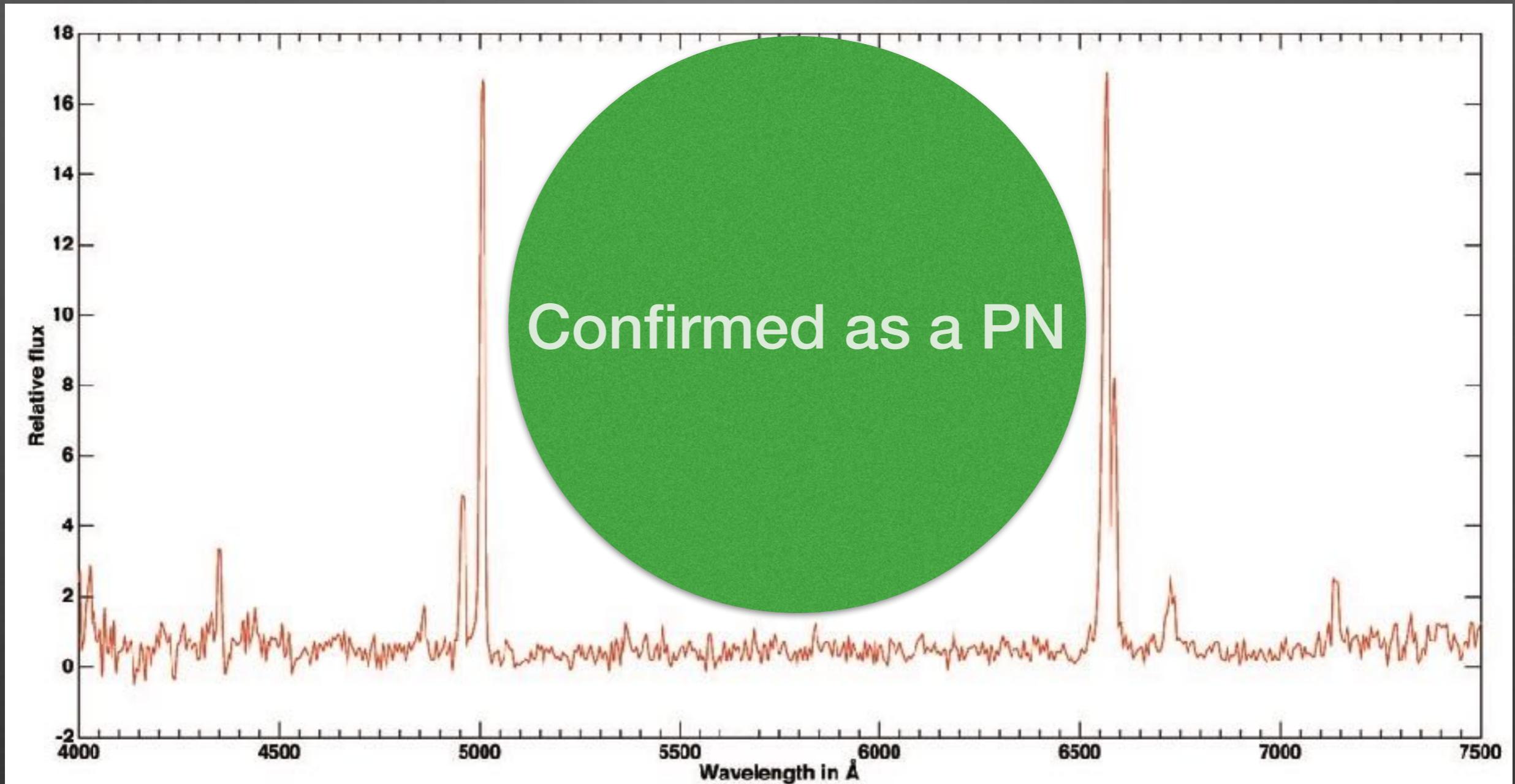


In red : a Pickles or Miles reference spectrum

In blue : The star taken on the sky

Some results

Ra 24



4 x 900s with a LISA R=420 (50μm slit)

Some results

Ra 24

PN Ra 24

other query modes : Identifier query Coordinate query Criteria query Reference query Basic query Script submission TAP Output options Help

C.D.S. - SIMBAD4 rel 1.7 - 2019.02.13CET16:39:39

Available data : Basic data • Identifiers • Plot & Images • Bibliography • Measurements • External archives • Notes • Annotations

Basic data :

NAME PN Ra 24 -- Planetary Nebula NAME PN Ra 24 -- Planetary Nebula

Other object types: PN (RELI,PN), ISM (IPHASX)

ICRS coord. (ep=J2000) : 19 37 40.0 +20 35 47 [] D 2015LAAstr.129b..42F

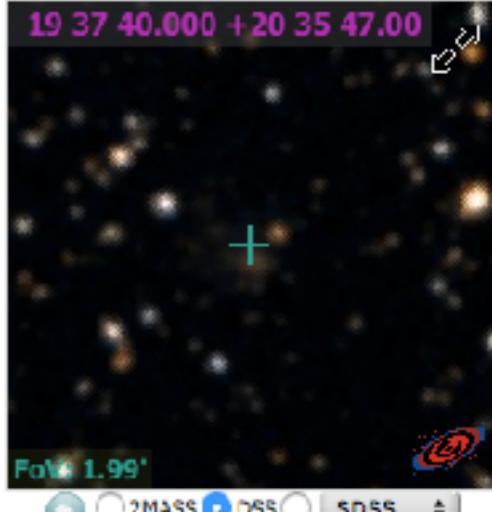
FK4 coord. (ep=B1950 eq=1950) : 19 35 29.1 +20 28 57 []

Gal coord. (ep=J2000) : 056.4230 -00.3725 []

Angular size (arcmin): 0.52 0.52 90 (Opt) D 2014MNRAS.443.3388S

SIMBAD [query around](#) with radius 2 arcmin

Interactive AladinLite view
19 37 40.000 +20 35 47.00

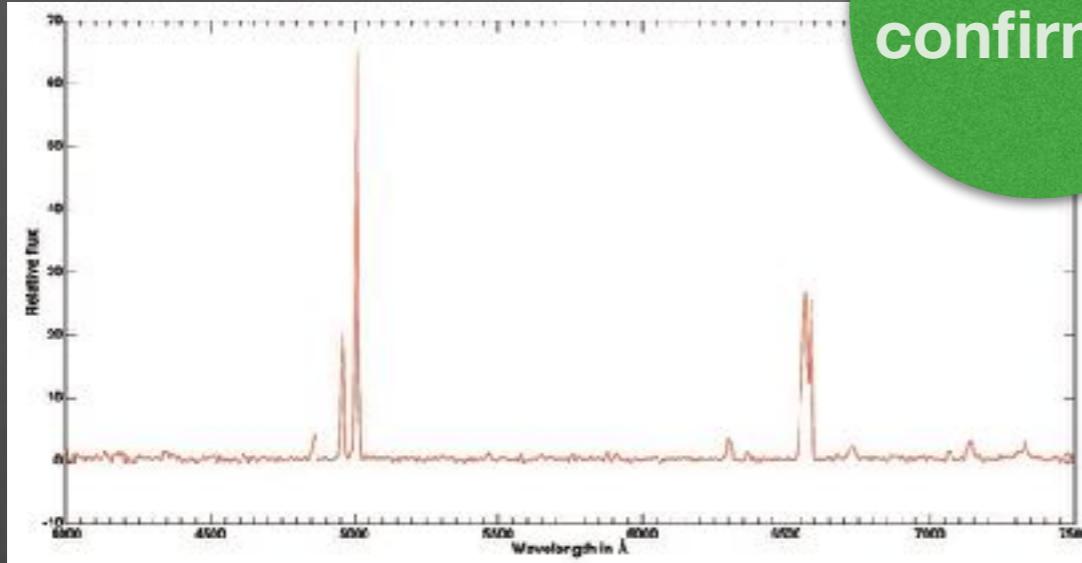


Fov 1.99' 2MASS DSS SDSS

Now referenced in SIMBAD as a PN

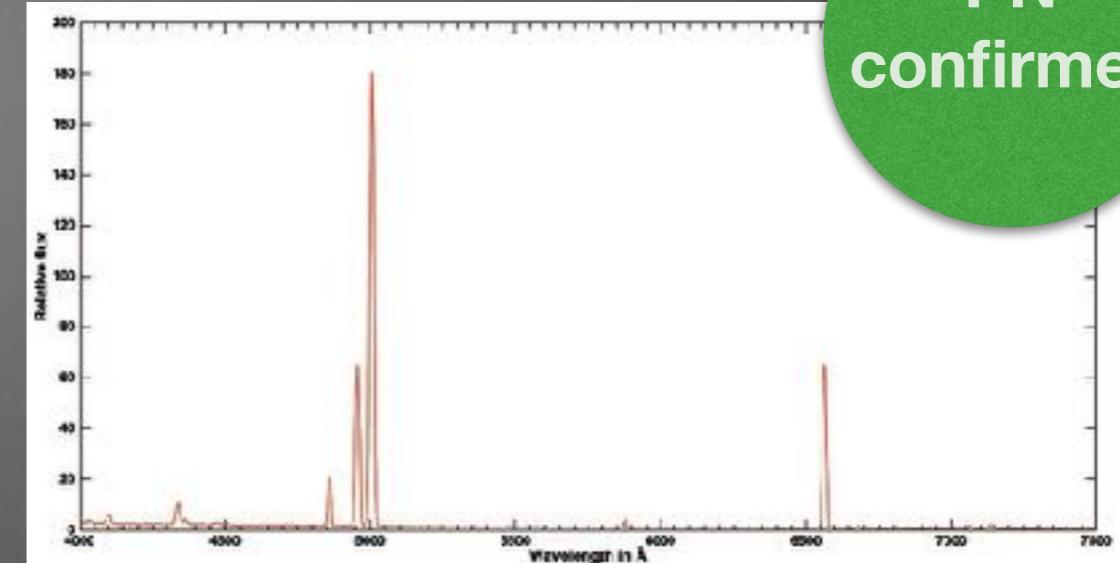
Some results

Pa 21



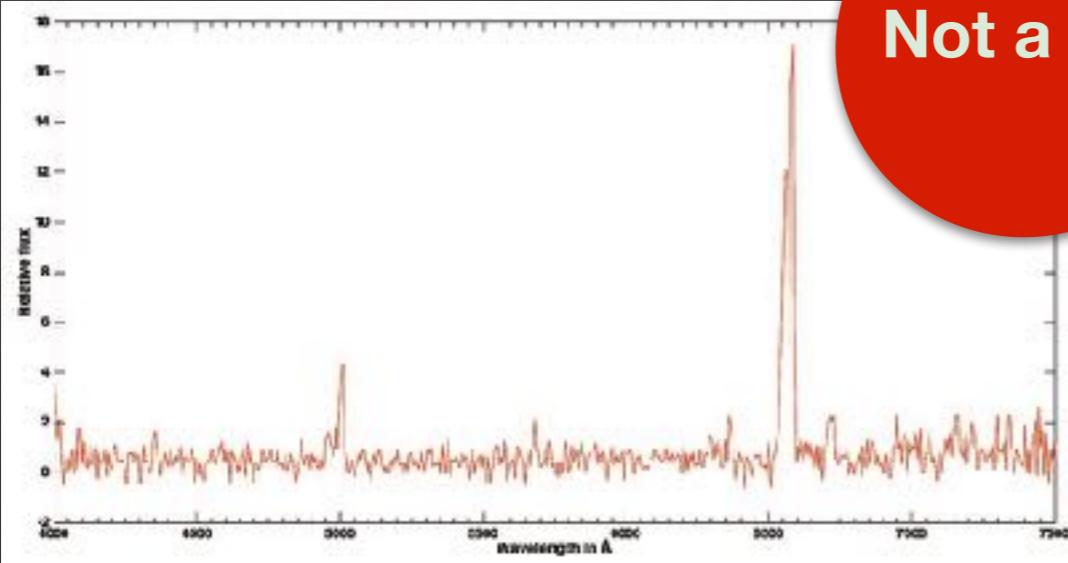
PN
confirmed

Kn 66



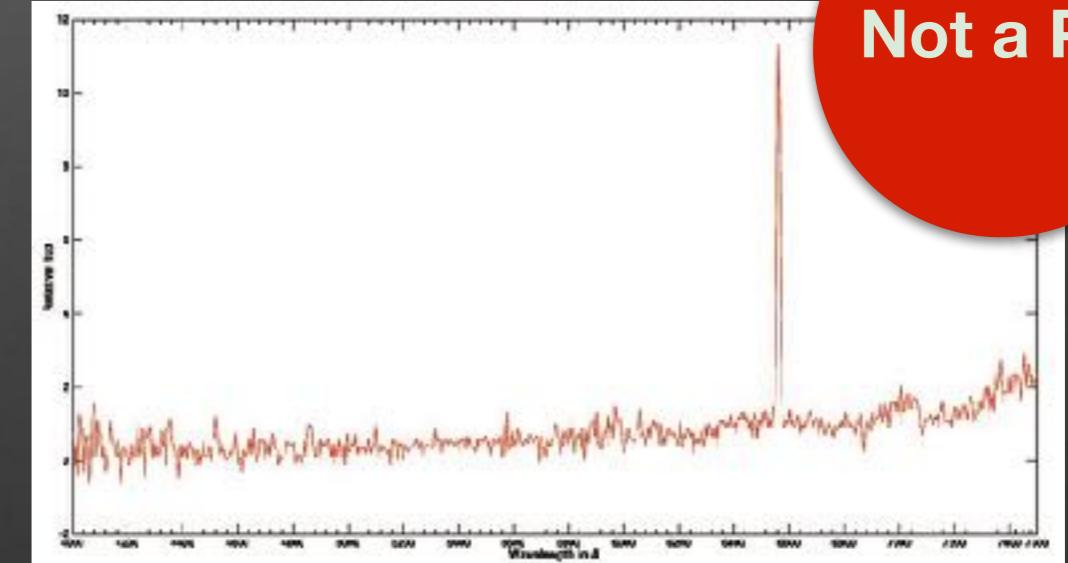
PN
confirmed

Ra 50



Not a PN

DeGaPe 32

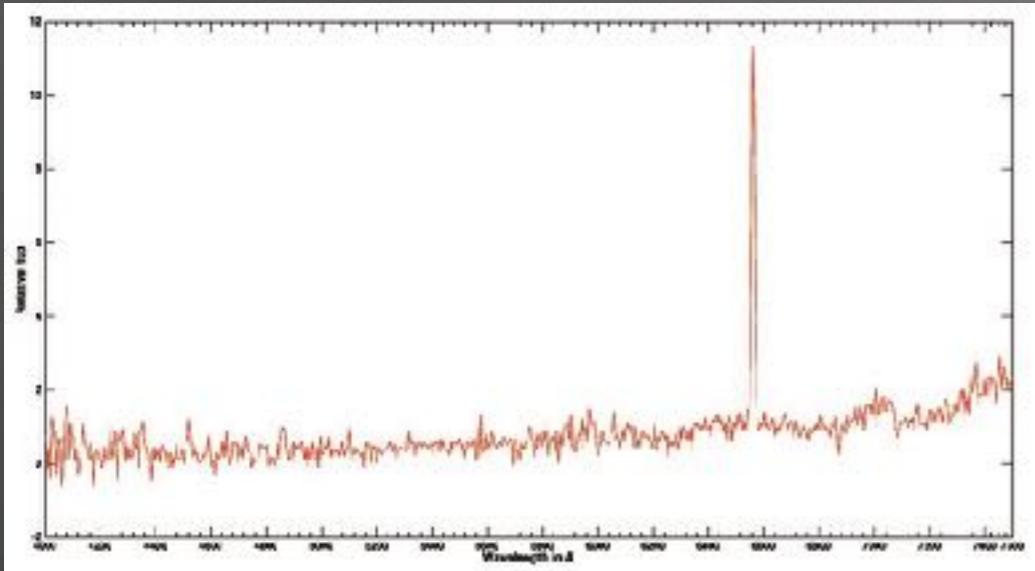


Not a PN

All these targets are under study

Some strange objects

DeGaPe 32



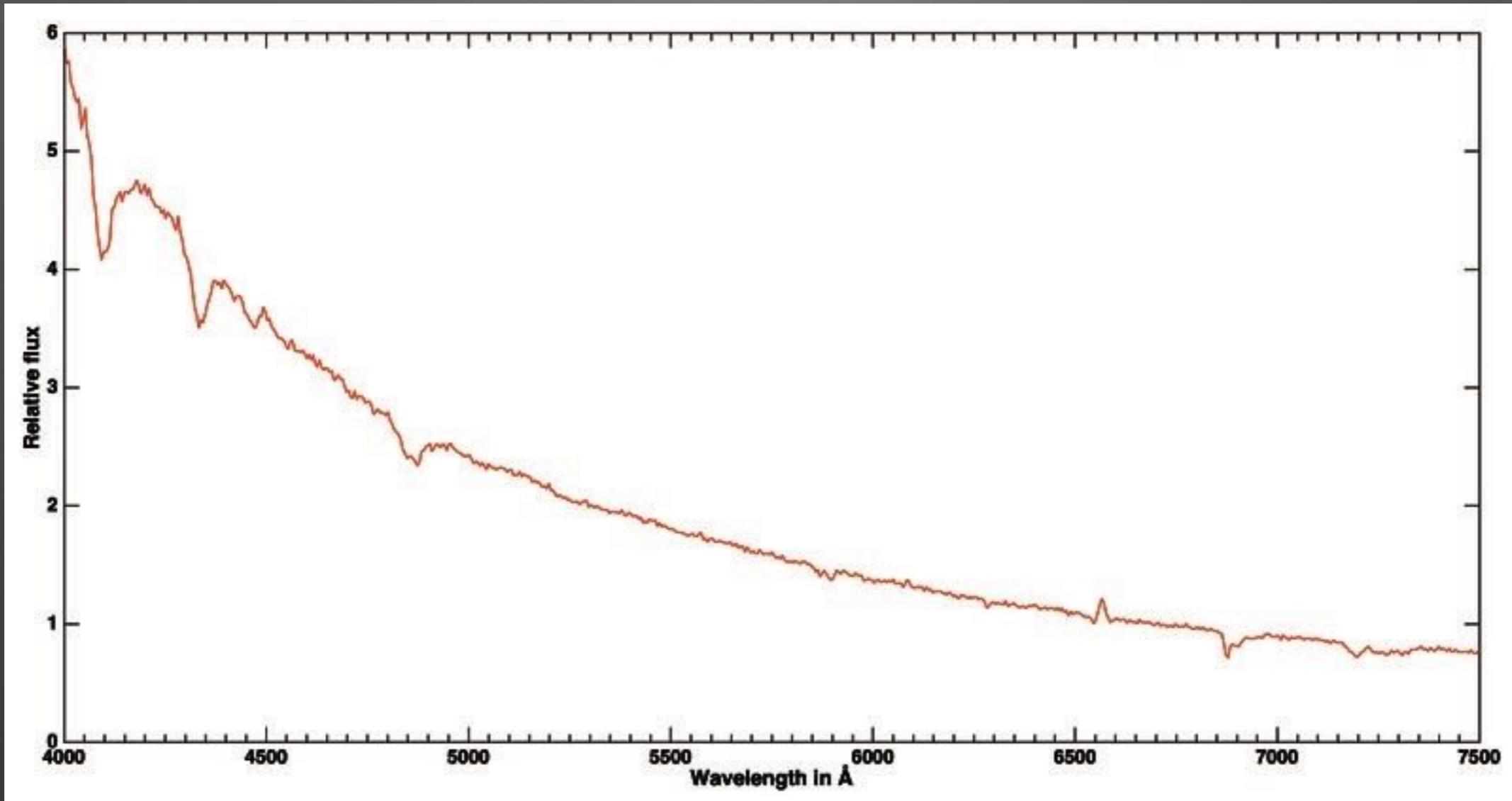
Only H alpha emission
line is present

Comments by Pr Steve Shore

«*DeGaPe 32 has an odd Balmer ratio but that could be an underlying photospheric absorption spectrum (so beta is weaker than it should be), the excitations very low and there's no metal line emission so this *could* be a massive star, heavily reddened, and perhaps a B supergiant of the sort of LBV group (this is near the Galactic plane, no?). The lack of forbidden lines sets an upper limit to both ionization and excitation (moderate density, perhaps some P Cyg), this could even be a Be star but neither a HAEBE nor a B[e].»*

Some strange objects

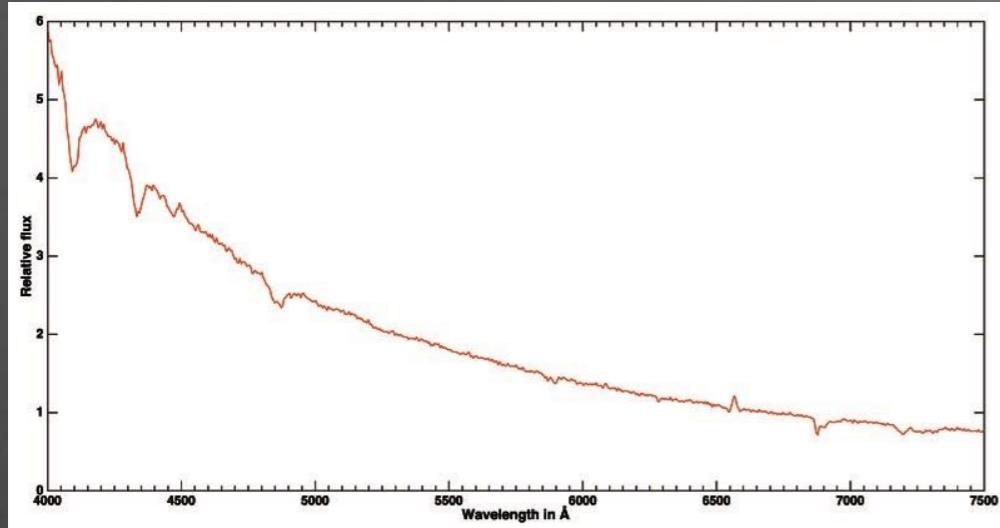
Hu 6



- Balmer lines are present
- Small H alpha emission

Some strange objects

Hu 6



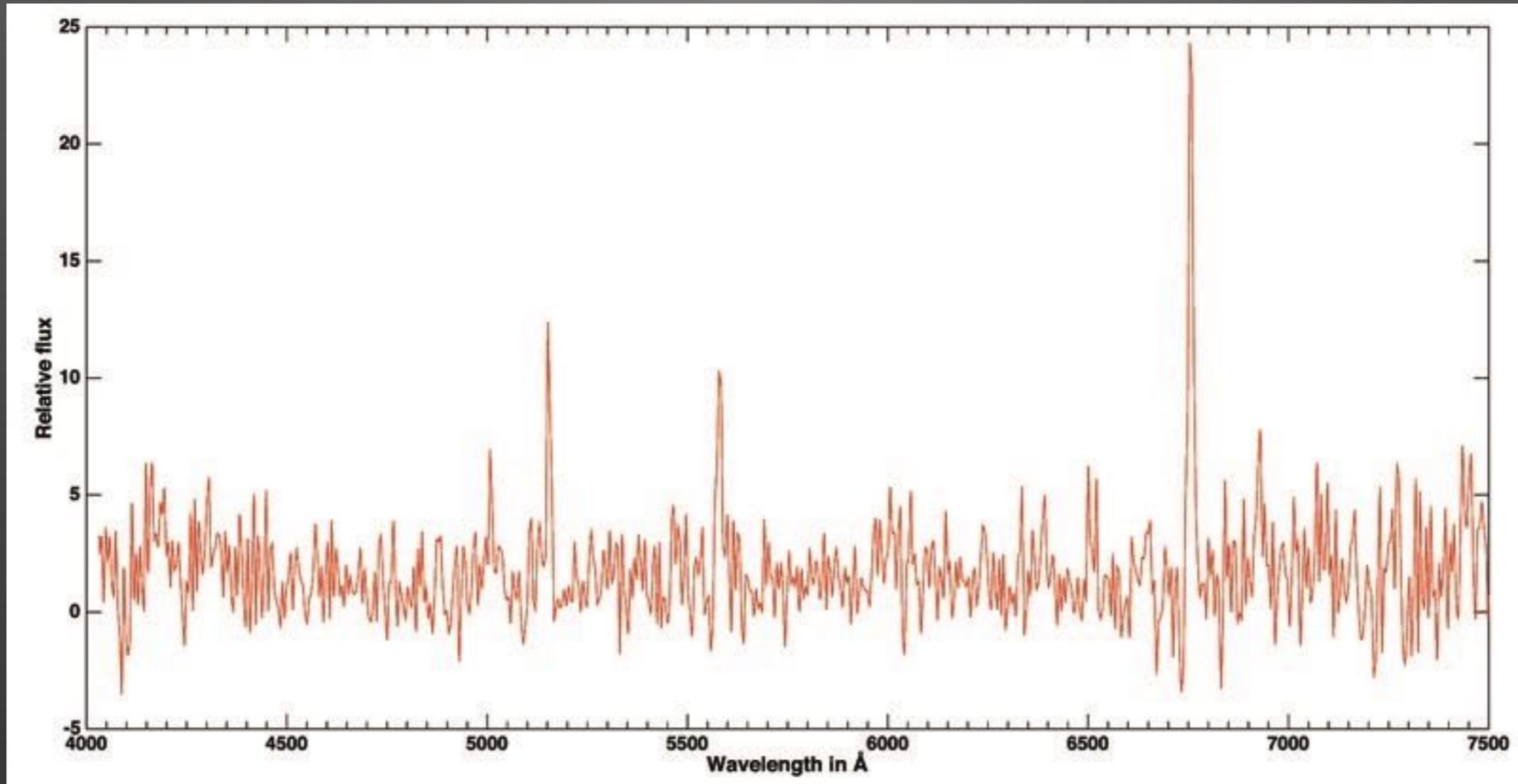
Can be a dwarf nova
(type DA WD)

Comments by Pr Steve Shore

«Before even reading your comment, Olivier, I called this a DA type spectrum emission in the Balmer lines (just seeing the fits file). It's not *that* hot, there's an already known system CY Lyr within 10 arsec. This has a model for the UV (from an IUE low resolution observation) that gives a fit to the disk but not the WD. The optical wasn't used and it was an outburst spectrum (<http://iopscience.iop.org/article/10.1086/519065/pdf>). It's definitely not a protoplanetary or planetary. It's interesting that the Balmer emission is so weak now, that's why I think it's a DA WD with emission instead of what (after trying to type this) is said in then literature.

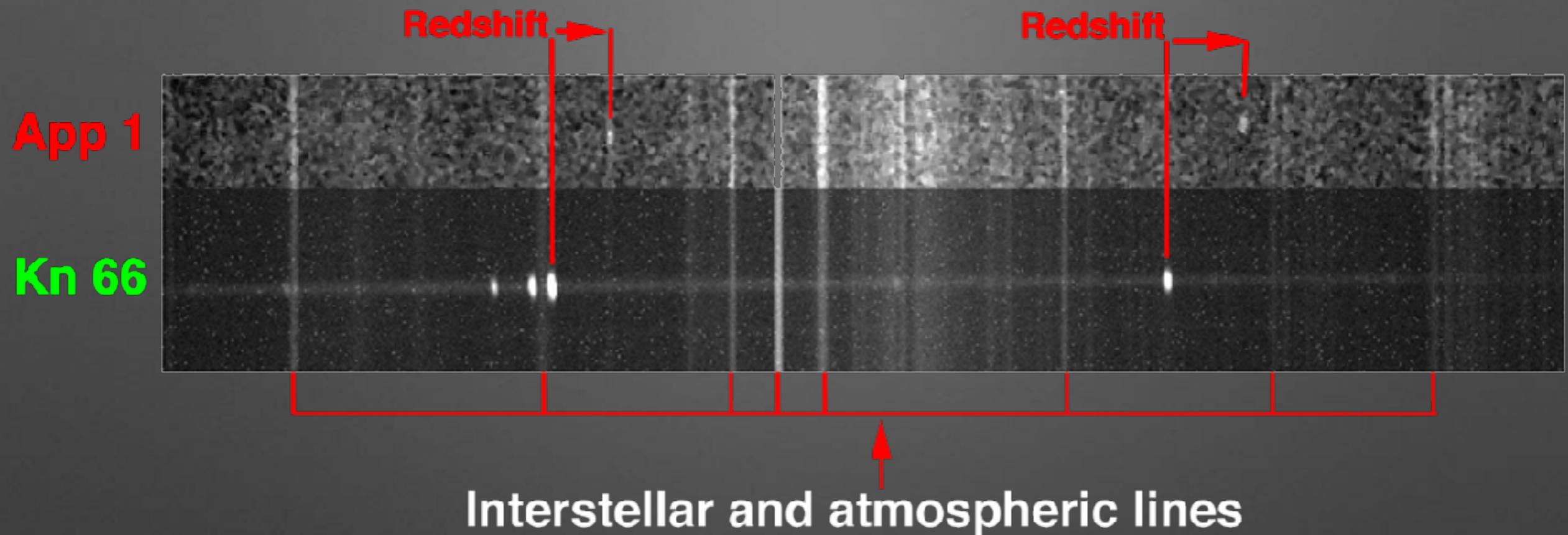
Some strange objects

App1



Emissions lines are not in the « right place »

Some strange objects



A big redshift
App 1 is not a target in our galaxy

Some strange objects

App 1

Elements	λ_0	λ_1	z
[Ar IV] 4740 H β	4740,20	4877,92	0,02905
	4861,33	5007,32	0,03003
[OIII] 4959	4958,92	5106,58	0,02978
[OIII] 5007	5006,85	5153,06	0,02920
Hell 5412	5411,52	5576,45	0,03048
[SIII] 6312 H α	6312,10	6497,35	0,02935
	6562,82	6756,16	0,02946
[SII] 6731	6730,70	6925,76	0,02898
Average z = 0,02954			

$$z = \frac{\lambda_{\text{Obs}} - \lambda_0}{\lambda_0}$$

Leak velocity $\approx 8.700 \text{ km/s}$ - Distance $\approx 192\,126\,000 \text{ Ly.}$

Article in progress....

Astronomy & Astrophysics manuscript no. "VGB 3 galaxies"
January 27, 2019

©ESO 2019

Three new AGN found in spectroscopy

O. GARDE¹ P. LE DÙ² DR. M. KOENIG³ P. DUBREUIL⁴ A. LOPEZ⁵ B. GUÉGAN⁶

¹ Observatoire de la Tourbière - F-38690 Chabons - France
e-mail: o.garde@free.fr

² Observatoire de Kermérien - F-29840 Porspoder - France
e-mail: pascal.1e.du@shom.fr

³ Gernotstr. 14 D-64668 Rimbach, Germany

⁴ F-06790 Aspremont, France

⁵ F-06110 Le Cannet, France

⁶ CALA - F-69120 Vaulx-en-Velin, France

Preprint version: January 27, 2019

ABSTRACT

Context. Unreferenced objects are regularly discovered by amateur astronomers on their own images or on existing survey images, mostly planetary nebulae.

Aims. To deduce their nature, a group of amateur, the PNST (Planetary Nebulae Spectro Tracker) try to make spectra of these objects in order to identify them.

Methods. The choice of a particularly sensitive spectrograph was necessary : in order to highlight the spectral signature of these very weak objects on all the visible wavelengths domain.

Results. During two observation campaigns at the Côte d'Azur observatory on the Calern site, three particular objects could be identified as active nucleus galaxies not yet listed.

Discovery of 3 unlisted galaxies

Conclusion

Only **32** PN could be confirmed

SIMBAD Portal Simbad VizieR Aladin X-Match Other Help

PN RA 9

other query modes : Identifier query Coordinate query Criteria query Reference query Basic query Script submission TAP Output options Help

Query : PN RA 9 C.D.S. - SIMBAD4 rel 1.5.8 - 2016.09.17CEST12:25:04

Available data : Basic data • Identifiers • Plot & images • Bibliography • Measurements • External archives • Notes • Annotations

Basic data :

NAME PN Ra 9 -- Possible Planetary Nebula

Other object types: PN? (Ref)

ICRS coord. (ep=J2000) : 20 31 09.0 +21 21 41 [] D 2015LAstr.129b..42F SIMBAD query around with radius 2 arcmin

FK5 coord. (ep=J2000 eq=2000) : 20 31 09.0 +21 21 41 []

FK4 coord. (ep=B1950 eq=1950) : 20 28 55.9 +21 11 31 []

Gal coord. (ep=J2000) : 063.7177 -10.5591 []

Interactive AladinLite view FoV: 1.99' 2MASS DSS SDSS

SIMBAD Portal Simbad VizieR Aladin X-Match Other Help

PN Ldu 13

other query modes : Identifier query Coordinate query Criteria query Reference query Basic query Script submission TAP Output options Help

Query : PN Ldu 13 C.D.S. - SIMBAD4 rel 1.5.8 - 2016.09.17CEST12:26:16

Available data : Basic data • Identifiers • Plot & images • Bibliography • Measurements • External archives • Notes • Annotations

Basic data :

NAME PN LDu 13 -- Planetary Nebula

Other object types: PN (Ref,PN), ISM (IPHASX)

ICRS coord. (ep=J2000) : 23 38 40.430 +61 41 40.90 [] D 2015LAstr.129a..42F SIMBAD query around with radius 2 arcmin

FK5 coord. (ep=J2000 eq=2000) : 23 38 40.430 +61 41 40.90 []

FK4 coord. (ep=B1950 eq=1950) : 23 36 18.75 +61 25 03.7 []

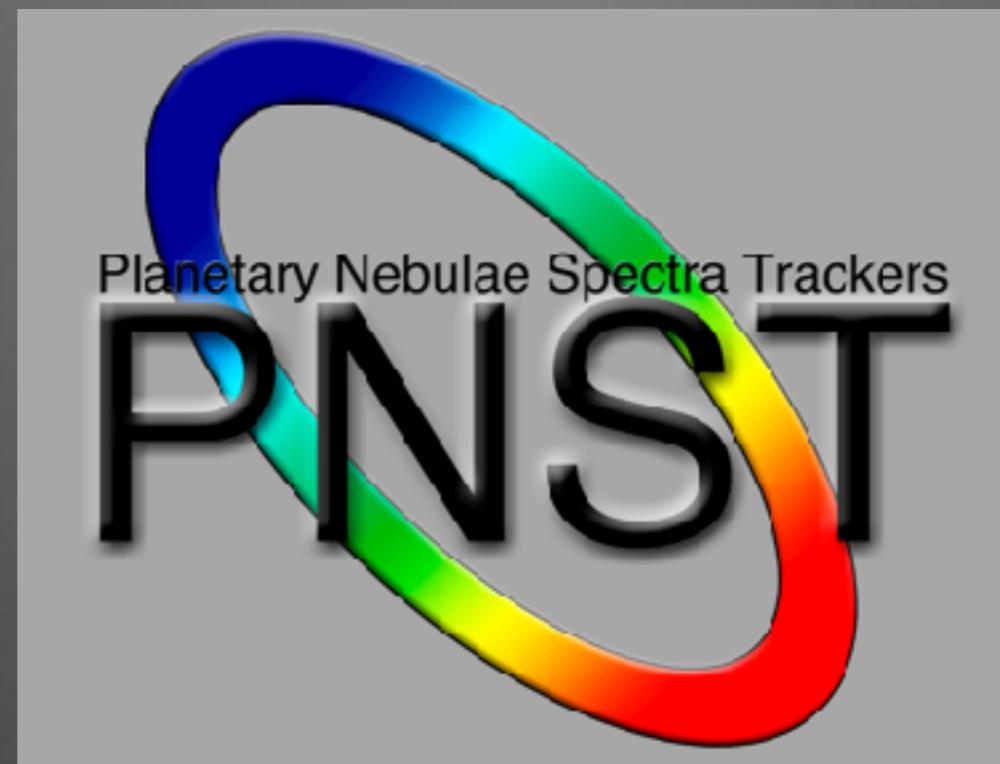
Gal coord. (ep=J2000) : 114.4192 +00.0315 []

Angular size (arcmin): 1.02 1.02 90 (Opt) D 2014MNRAS.443.3388S

Interactive AladinLite view FoV: 1.99' 2MASS DSS SDSS

400 PN candidates expect to have a spectrum...

Information about PN confirmation



PNST has a new website (available in march 2019)

<http://planetarynebulae.net>

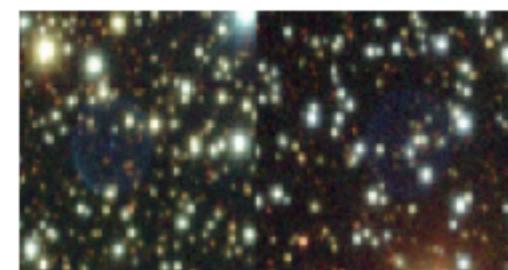
Information about PN confirmation

Planetary Nebulae .net

Actualité et catalogues des nébuleuses planétaires francophones.

ACCUEIL | CATALOGUES | DOCUMENTATION | CANDIDATURE

Actualité des nébuleuses planétaires

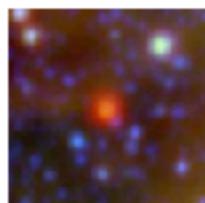


20 Février 2019 - Thomas Petit

Découverte

Mise à jour des bases de données - Février 2019

De nouveaux objets ont été découverts par les astronomes amateurs ces dernières semaines. 30 candidates nébuleuses planétaires et 7 objets ont ainsi été ajoutés à nos bases de données.



8 Janvier 2019
Thomas Petit

Découverte

Mise à jour des bases de données - Janvier 2019



25 Septembre 2018
Pascal Le Dû

Rapport de mission

Mission PNST: Calern 17-22 septembre 2018



10 Septembre 2018
Pascal Le Dû

Rapport de mission

Mission PNST: AstroQueyras 01-09 sept. 2018



20 Juillet 2018
Pascal Le Dû

Rapport de mission

Mission PNST: OHP 13-18 juillet 2018

Respecter les majuscules et les espaces !

Exemple: PN-G 262.4-01.9 ou DeCaPe 32

Recherche...

Valider

Recherche avancée...

Classification actuelle:

465 entrées au total, dont:

- 33 nébuleuses planétaires
- 13 nébuleuses planétaires probables
- 333 nébuleuses planétaires possibles
- 86 objets de natures différentes
- 48 spectres réalisés

En 2019...

59 entrées ont été ajoutées aux bases de données, dont:

- 13 candidates NP et 16 "objets"

Candidates NP non encore publiées:

Nom	Coord. galactiques	Origine
St 26	PN-G 301.0-04.5	DECaPS
St 25	PN-G 288.9+00.9	DECaPS, WISE
St 24	PN-G 337.2+02.2	DECaPS, SHS, WISE
St 23	PN-G 347.6-02.8	DECaPS, WISE
St 22	PN-G 298.2-05.1	DECaPS, SHS
Pre 64	PN-G 357.4-02.0	SHS, DECaPS
Pre 63	PN-G 298.1-05.1	SHS, DECaPS

Information about PN confirmation

The French magazine
« L'Astronomie »
(in French only)

The issues about PN :

- #68 January 2014
- #80 February 2015
- #91 February 2016
- #102 February 2017
- #114 March 2018
- #125 March 2019



Information about PN confirmation



LE MENSUEL DE RÉFÉRENCE DES SCIENCES DE L'UNIVERS

Forthcomming
in #125 issue

6 pages article
write by Pascal Le Dû



Un nombre important d'objets sont régulièrement repérés par des astronomes amateurs à partir d'images astronomiques professionnelles disponibles sur internet ou plus rarement, grâce à leurs propres images. L'outil Aladin du Centre de Données Astronomiques de Strasbourg (CDS), permet un accès facile à des images issues de grands relevés professionnels à différentes longueurs d'onde. Il est ainsi aisé pour un amateur d'analyser plus finement le signal d'un objet repéré et de l'inclure, s'il n'a pas été déjà répertorié, à une table de candidates nébuleuses planétaires (NP). Bien entendu, le signal de cet objet doit répondre à certains critères qui sont propres aux nébuleuses planétaires (signal isolé, ponctuel), morphologie généralement ronde, aspect nébulosus, signal WISE ...). Deux tables sont entretenues en France : la table I composée d'objets qui sont susceptibles d'être des nébuleuses planétaires et la table II qui répertorie des objets de nature inconnue. Ces tables ont été réactualisées dans la revue *Observation & Trouvaille* de la SAV de février 2019. [1] Elles sont également disponibles dans la base de données Vizier du CDS [2]. Une autre liste d'objets entretenue en Autriche par le Deep Sky Hunter (DSH) [3], répertorie plus de

600 candidates NP. Pour déterminer la véritable nature de ces objets repérés par des amateurs, des campagnes d'observations spectroscopiques menées également par des amateurs sont régulièrement organisées.

Découvertes 2018

De nouveaux découvreurs

L'année 2018 est riche en découvertes avec 83 candidates repérées et ajoutées à la table I tandis que 27 objets complètent la table II. Cinq nouveaux découvreurs se manifestent au cours de l'année : Gabriel Murawski repère une discrète nébulosité à l'aide d'images en couleur du DECaPS (Dark Energy Camera Plane Survey) et de WISE (Wide Field Infrared Survey Explorer). La composition des images W1, W2 et W3 de WISE de l'objet, en une image couleur de type RGB⁴ permet de mettre en évidence une colorimétrie que l'on retrouve sur des nébuleuses confirmées dans la base HASH [4]. Il en est de même avec une composition des images W4, W3 et W2 (fig. 1). Bien évidemment, seul un spectre de cet objet peut permettre de déterminer sa véritable nature. Filipp Romanov découvre 8 candidates NP

Information about PN confirmation

Planetary nebulae discovered and confirmed by amateur astronomers

P. Le Dû¹, Q.A. Parker², H. Gardet³ on behalf of the PNST team⁴, AIPD⁵ team⁶, J.-P. Cales⁷, S. Chareyron⁸, L. Ferrero⁹, L. Huot¹⁰, L. Matala¹¹, M. Gutiérrez¹², T. Persson¹³, G. Sun¹⁴, H. Tan¹⁵, M. Vanhoywaert¹⁶ and S. Zolli¹⁷

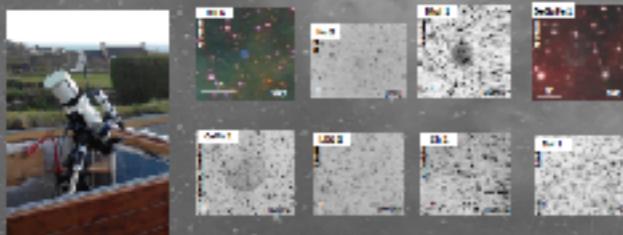
¹IAPN Collaboration, ²University of Hong Kong, ³Meudon Observatory
⁴www.pnst.org

Context

Unreferenced objects from the sky are regularly discovered by amateur astronomers from their own Images or from professional images. Like the DSII list, thanks to the initiative of Agnès Acker and Pascal Le Dû [1][5], a list of planetary nebulae candidates is maintained in France and initially published in the RAF magazine and then in VireoH. Recently, amateur astronomers specializing in spectroscopy have managed to observe the spectra of some of these candidates to confirm their nature.

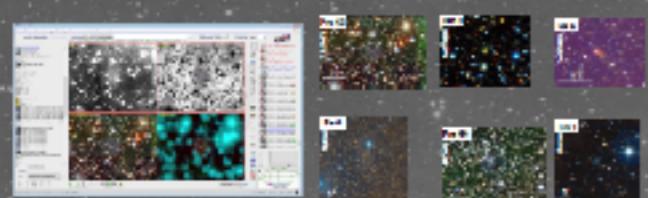
Planetary nebulae detections

Discovery from amateur images

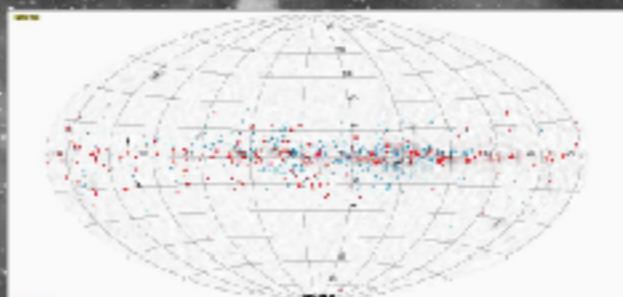


The detections are mainly made from instruments of small diameters with low H/I ratio, using efficient cameras with large, sensitive detectors, equipped with [I]alpha, [OII] and [SII] narrow-band filters [1].

Discovery from professional images



Professional surveys at different wavelengths are easily accessible from advanced tools like Aladin from the CDS. Objects are searched in the visible (SDSS, DECaPS) but also in the medium infrared (MIPS, 24, 70, 160)



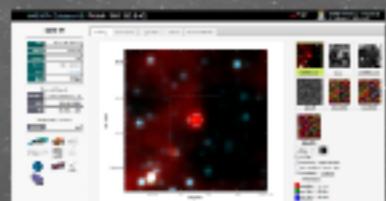
PN Candidates from IAPN list (blue) and French list (red)

Publications and dissemination of works

The articles published in the RAF magazine report on new discoveries of planetary nebulae candidates [1][6][7][8][9][10]. The techniques used by the discoverers are described and advice is given to avoid confusion between PN candidates with other objects that may resemble them.



PN candidate tables are easily searchable using the VIMLET tool of the Strasbourg Astronomical Data Center (CDS) [10].



Hong Kong / AAO / Shenzhen / Uppsala planetary nebula database (HACD) [11] is a database of all known planetary nebulae, whether confirmed or unconfirmed. Each object is associated with images of different wavelengths and spectra, if available. This SQL database and search platform is the result of a collaboration between the University of Hong Kong, the Astronomical Observatory of Australia and the Astronomical Observatory of Shenzhen. It is maintained by Quenin Parker and Fan Bopusi in Hong Kong and is open to the public recently. The table of candidates discovered by amateur astronomers is regularly transmitted to Hong Kong.

Spectroscopic confirmations

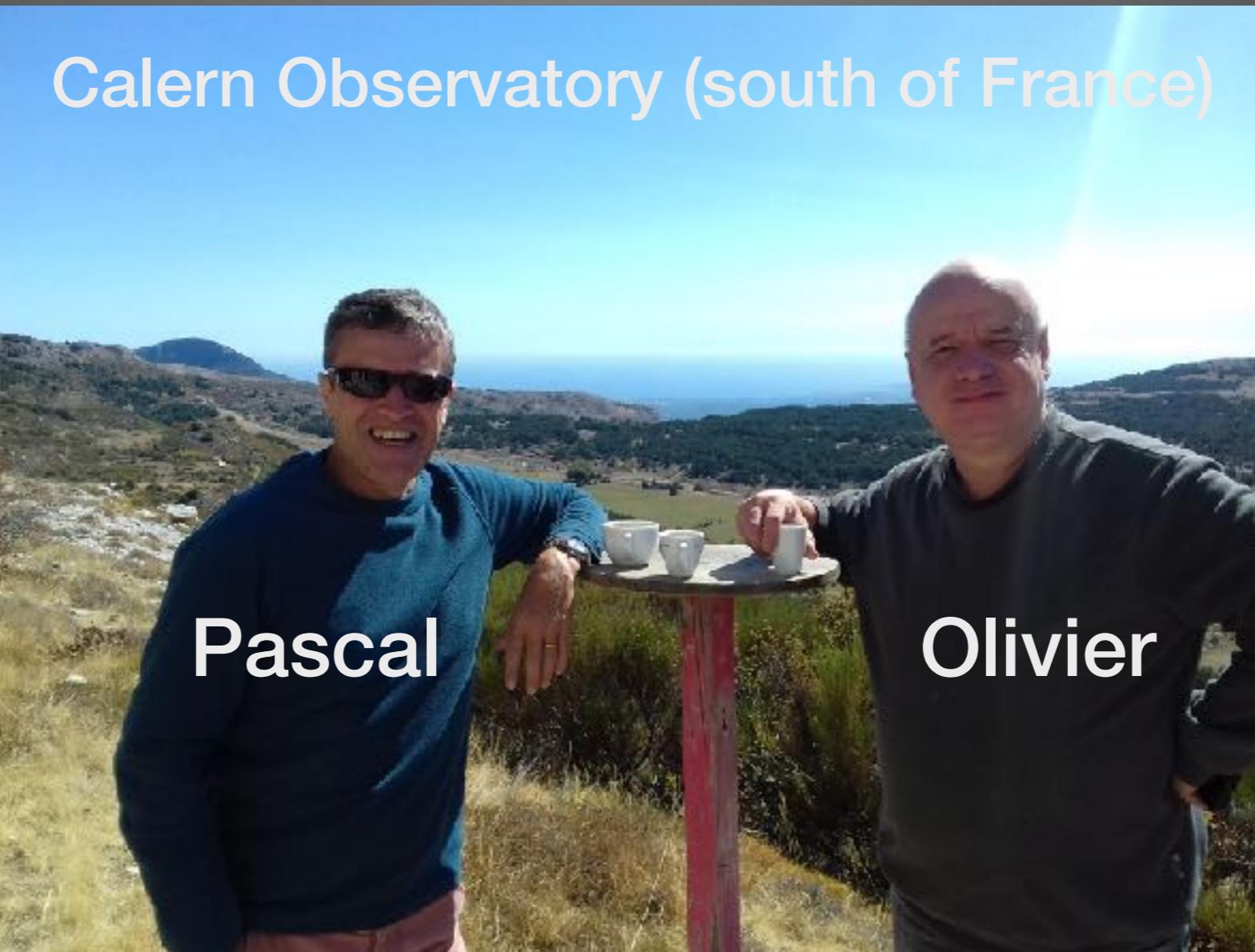
Instruments and teams

The spectra of some candidates were acquired with modest instruments from 0.09 m to 0.3 m in diameter. Specific missions have allowed amateur teams like the PNST to use larger telescopes from 0.6 m (Vanduwaayraan) to 1 m (Calem) diameter. The spectrographs used are of low resolution at FWHM = 5.



Object	Discoverer	Date	Instrument	Reference
IC 1295	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1296	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1297	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1298	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1299	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1300	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1301	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1302	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1303	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1304	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1305	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1306	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1307	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1308	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1309	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1310	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1311	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1312	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1313	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1314	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1315	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1316	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1317	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1318	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1319	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1320	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1321	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1322	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1323	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1324	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1325	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1326	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1327	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1328	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1329	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1330	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1331	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1332	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1333	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1334	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1335	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1336	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1337	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1338	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1339	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1340	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1341	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1342	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1343	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1344	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1345	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1346	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1347	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1348	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1349	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1350	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1351	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1352	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1353	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1354	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1355	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1356	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1357	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1358	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1359	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1360	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1361	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1362	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1363	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1364	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1365	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1366	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1367	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1368	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1369	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1370	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1371	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1372	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1373	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1374	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1375	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1376	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1377	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1378	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1379	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1380	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1381	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1382	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1383	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1384	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1385	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1386	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1387	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1388	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1389	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1390	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1391	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1392	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1393	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1394	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1395	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1396	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1397	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1398	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1399	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1400	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1401	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1402	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1403	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1404	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1405	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1406	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1407	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1408	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1409	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1410	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1411	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1412	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1413	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1414	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1415	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1416	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1417	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1418	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1419	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1420	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1421	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1422	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1423	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1424	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1425	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1426	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1427	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1428	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1429	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1430	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1431	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1432	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 1433	Le Dû	2012	0.6m	[1]
IC 143				

**Thank you very much
for your attention**



Any questions ?