

Programme National de Physique Stellaire (PNPS)

Boris Dintrans (directeur) et Yveline Lebreton (présidente CS)

CS 2014 – 2018: E.Alecian, F.Bouchy, A.Ciardi, L.Dessart, B.Dintrans, F.Herpin, L.Jouve, Y.Lebreton, F.Martins, E.Moraux, F.Motte, N.Nardetto, A.Robin, F.Royer, R.Samadi





Historique, objectifs, thématiques

ASPS: de 1999 à 2002; PNPS: 2003-2006, 2006-2010, 2010-2014.

Fév. 2014 : 4ème colloque de prospective à Besançon, avant la prospective INSU AA@Giens

(oct. 2014).

Structure: Conseil Scientifique de 15 membres nommés (renouvelés à 50% tous les 2 ans,

CS2M jusqu'à 2014 puis TAC commun PNs depuis 2015

Pavage thématique, représentativité, prospective.

Actions sur projets (appel à projets annuel lancé par l'INSU).

Jusqu'à 2014 : gestion des nuits 2m nationaux (CS2M) puis réforme en 2015 avec TAC commun multi-PNs

Susciter la structuration en projets (→ ANR, Europe)

Animation scientifique, formation → Ecole Evry Schatzman, workshops...

Soutenir les travaux de physique de base

Encourager les travaux aux interfaces

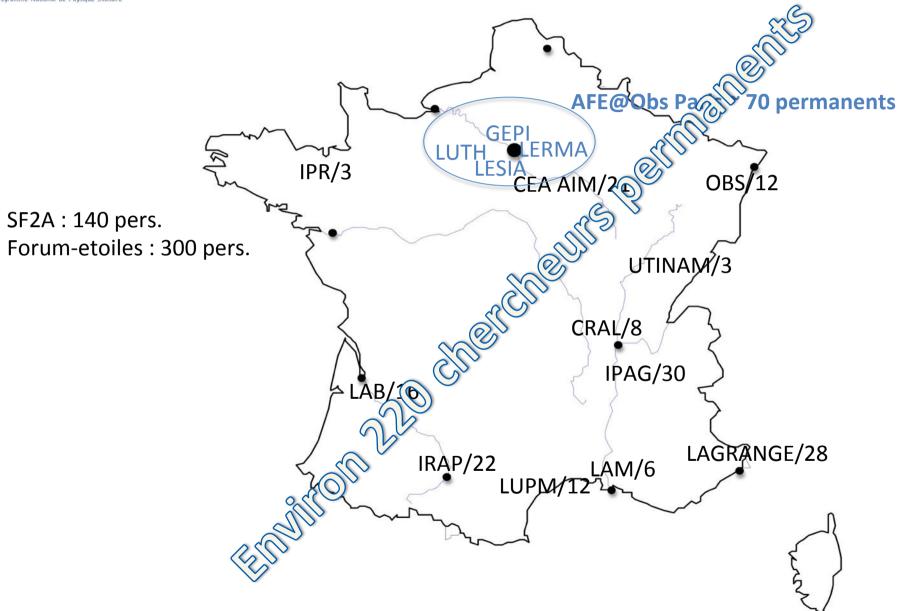
Formation stellaire, évolution PMS, étoiles de SP, phases évoluées, fin de vie.

Structure interne, atmosphères, vents, interface MIS, disques PP, ...

Physique de base : simulations, Lasers, opacités, données atomiques et moléculaires, ...

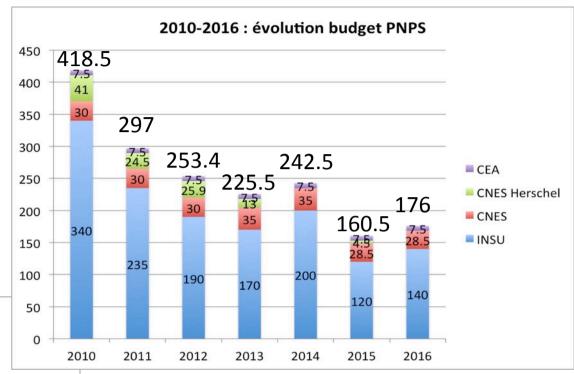


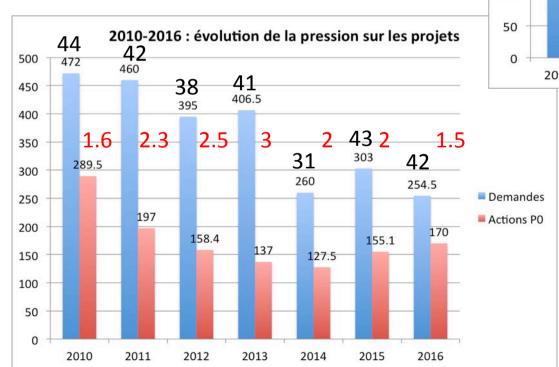
Recensement de la communauté





Budget et actions PNPS 2010-2016







Quelques grandes questions en physique stellaire...



- Le problème de la formation des étoiles : IMF, distinction étoile-planète, etc...
- Evolution stellaire "non-standard" : processus de transport (L, perte de masse...), influence de Bmag ou de la binarité, stades ultimes, 2-D v.s. 1-D...
- Les couples étoile-planète et étoile-disque...
- La dynamo stellaire...



... questions qui sont souvent aux interfaces avec les autres PNs

- Physico-chimie du MI et physique stellaire (formation, physique disques pp) → PNPS+PCMI+PNP
- Exoplanétologie (lien étoile-planètes) → PNPS+PNP
- Gaia et la physique stellaire galactique (mais aussi CoRoT/ Kepler via indices sismiques) → PNPS+PNCG
- Hautes énergies et évolution stellaire (stades avancés, binaires X, SN...) → PNPS+PNHE
- Magnétisme solaire et stellaire → PNPS+PNST
- Outils numériques et expérimentaux (lasers de puissance, simus multi-D, Big Data...) → tout le monde!



Thèmes prioritaires 2015-2018

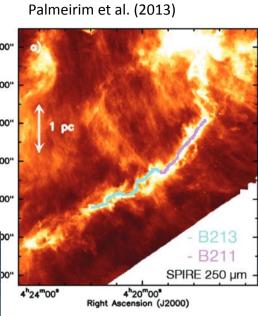
- 2 grandes directions (a.k.a. "2 chapeaux"):
 - Stars as Sun
 - Stars in galaxies
- 5 thèmes prioritaires :
 - Origines
 - Champ magnétique et activité stellaires
 - Environnements et atmosphères, vents, perte de masse
 - Structure et évolution stellaires
 - Anatomie/imagerie/cartographie des surfaces/intérieurs/ environnements proches
- 1 thème transverse : astrophysique de laboratoire (expériences de labo et simulations multi-D+Big Data)
- 1 thème en émergence : binarité



Formation stellaire

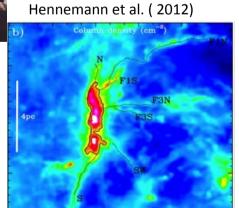


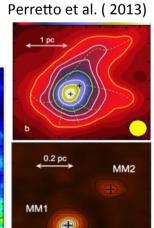


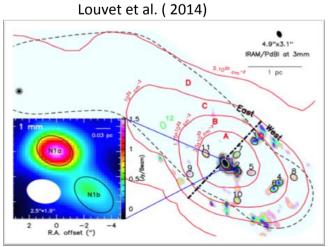


Arzoumanian et al. (2011) 200 Jeans length FWHM_{dec} Number of filaments 150 IC5146 OrionB Aquila 100 Musca Pipe Polaris Taurus 50 Ophiuchus 0.0 0.2 0.4 0.6 0.8 Filament width (FWHM_{dec}) [pc]



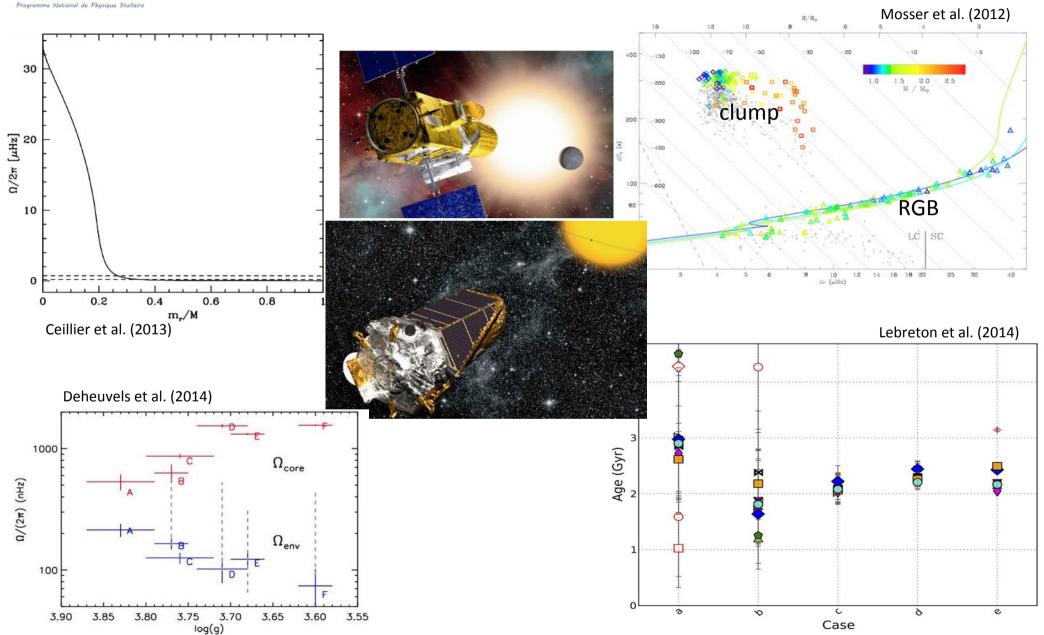






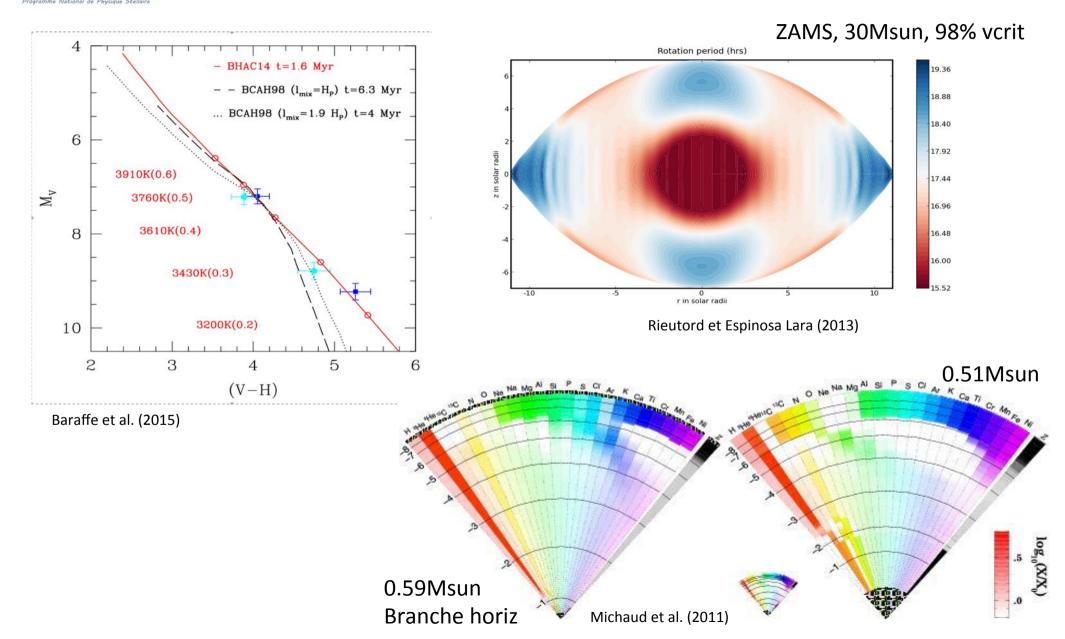


Structure & évolution stellaires



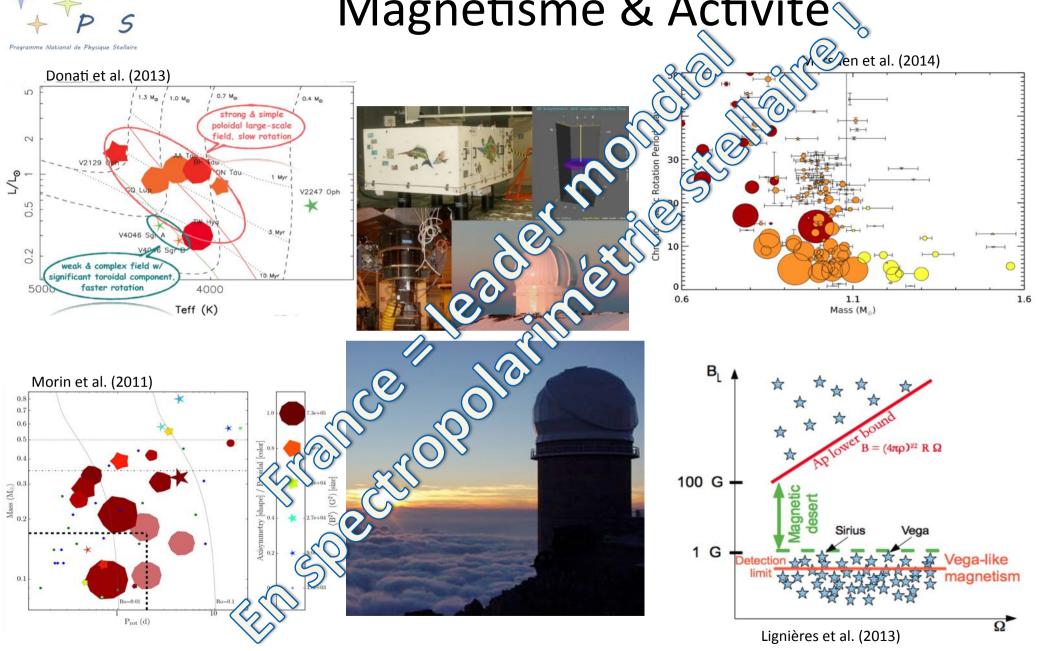


Structure & évolution stellaires



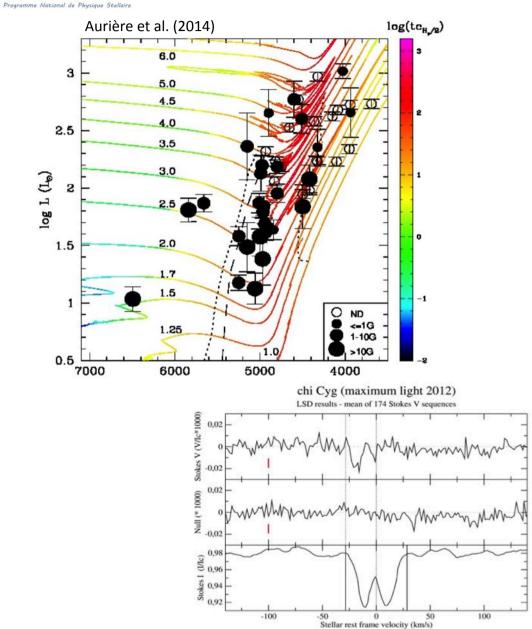


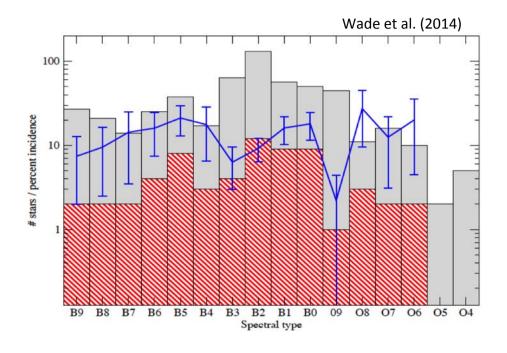
Magnétisme & Activité

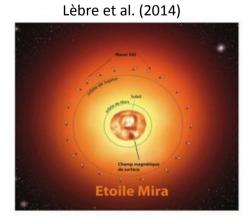




Magnétisme & Activité









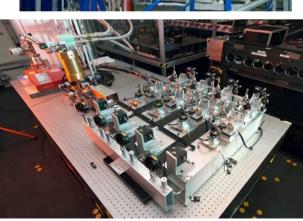
Atmosphères & environnement

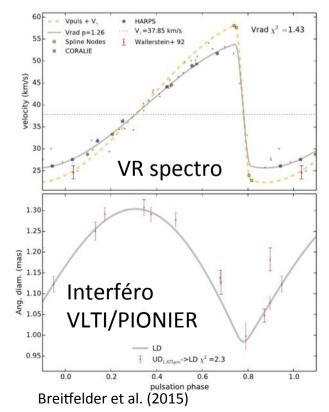
Crossfield et al. (2013)

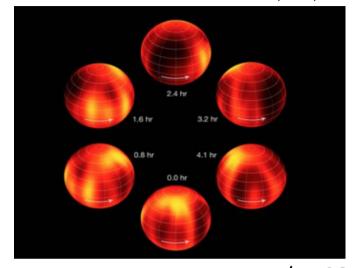












VLT/NACO
L2 Puppis

N
E
100 mas

Terre Jupiter Saturne Uranus
Soleil

Kervella et al. (2014)



Astrophysique de laboratoire

Programme National de Physique Stellaire





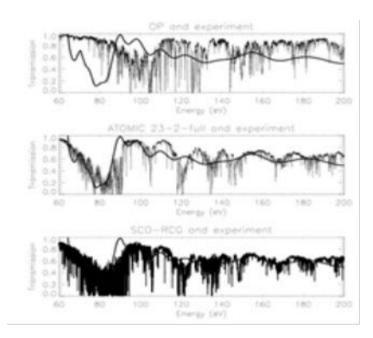


Figure 3 : Comparaison d'une expérience de photo absorption sur le nickel réalisée au LULI dans des conditions équivalentes à celles du pic du fer dans les atmosphères des beta Cephei avec les calculs OP, ATOMIC et SCO-RCG (Turck-Chièze et al. HEDP 2011, 2013).



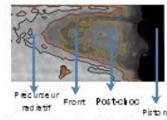


Figure 4: Première image de l'ensemble de la structure d'un choc radiatif obtenue par radiographie X à ĐC ĐC, auprès du laser PALS. (Chaulagain et al., HEDP 2015)

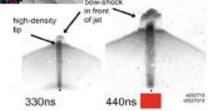
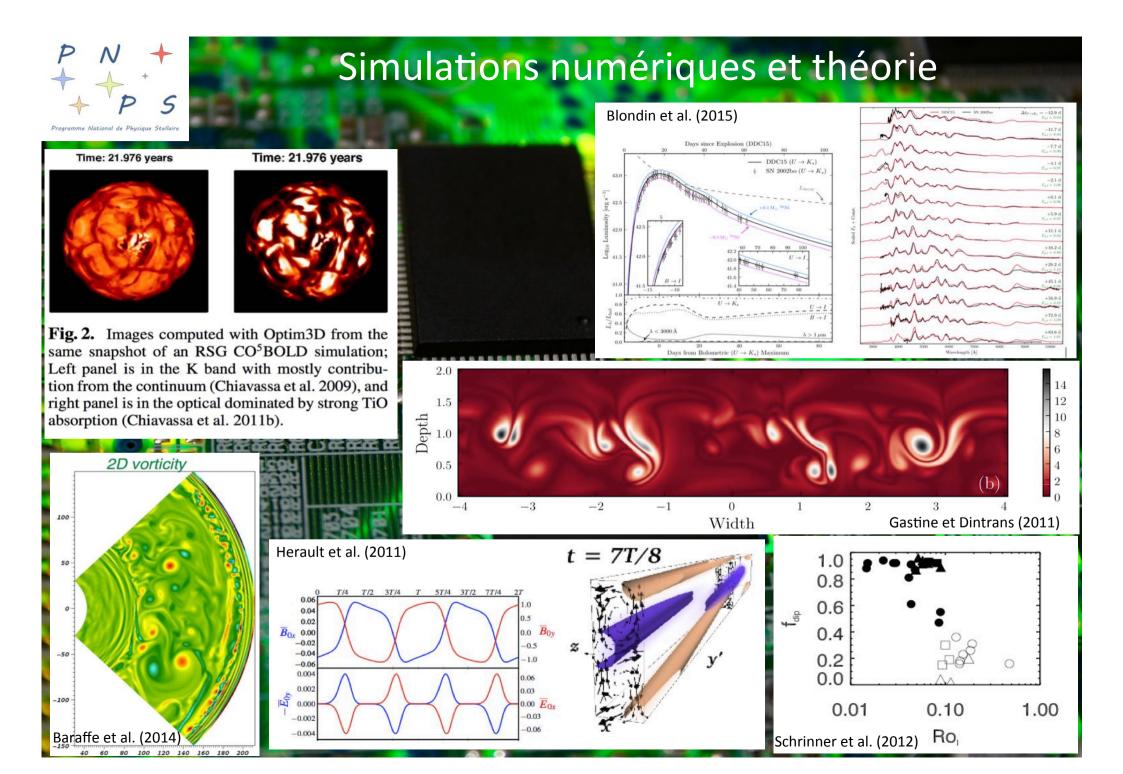


Figure 5: Images de l'émission propre dans l'XUV montrant les chocs générés par l'impact d'un jet avec un gaz d'argon. La dynamique est caractérisé par le développement de plusieurs chocs et la présence d'instabilités thermiques dans l'écoulement (Suzuki-Mdal et al., 2012)





Animation scientifique #1 Conférences/Ateliers/workshops thématiques

Année	Thèmes
2011	Géantes rouges #1 modélisation et diagnostics observationnels Exploring Planet Diversity and Stellar Music (Second CoRoT symposium) Cosmic rays & their interstellar medium environment CRISM-2011 Magnétisme stellaire et planètes extra-solaires 7th Pencil Code User Meeting 1st Bcool meeting
2012	Lithium in the Cosmos From atoms to pebbles - HERSCHEL's view of Star and Planet formation Colloque VAMDC (Virtual Atomic and Molecular Data Centre)
2013	Stellar physics with the E-ELT The future of plasma astrophysics International Young Astronomer School on Exploiting the Herschel and Planck data New advances in stellar physics: from microscopic to macroscopic processes Magnetic fields throughout stellar evolution International workshop on spectral stellar libraries Géantes Rouges #2
2014	The Space Photometry Revolution CoRoT Symposium 3, Kepler KASC-7 joint meeting Thirty years of beta Pic and debris disk studies
2015	IYAS 2015 Magnetic fields in the Universe V: From Laboratory and Stars to Primordial Structures The physics of evolved stars: a conference dedicated to the memory of Olivier Chesneau
2016	Blowing in the wind Conférence en l'honneur de Jean-Paul Zahn Meeting CHARA Atelier National de Spectroscopie Stellaire: Services et outils pour une utilisation optimale des ressources Symposium IAU 330: Astrometry and Astrophysics in the Gaia sky Conférence en l'honneur de Jean-Pierre Chièze International school in computational astrophysics (Les Houches)



Animation scientifique #2 Ateliers SF2A

SF2A	Ateliers
2010 Marseille	Stellar physics (PNPS) Gas and dust spectroscopy with Herschel (PNPS, PCMI et PNP) Resolved stellar populations (PNPS, PNCG, AS Gaia)
2011 Paris	Stellar physics (PNPS) Helio et astérosismologie, avancées et perspectives dans le control des nouvelles missions spatiales et instruments terrestres (PNPS, PNST) Stellar and Interstellar physics for the modelling of the Galland its components (PNPS, PNCG, PCMI, AS Gaia) Circumstellar matter with ALMA and HERSCHEL (PNPS, PNCG, PCMI, AS Gaia)
2012 Nice	Stellar physics (PNPS) COROT/Kepler: contribution to stars characteriston (PNPS, PNP) COROT/Kepler: the new deal for exoplanets (NPS, PNP) Caractérisation des exoplanètes (PNPS, PNP) Exoplanètes: de l'astrochimie à l'exoplanètes (PNPS, PNP, PCMI) Dynamo/magnétisme solaire/stellato (PNPS, PNST)
2013 Montpellier	Stellar physics (PNPS) Modélisation numérique en hisique stellaire (PNPS) Gaia: Quelles perspective our la physique stellaire? (PNPS, AS Gaia) L'E-ELT: instrumentation et programmes scientifiques (PNPS, PCMI, PNCG, PNHE, PNP, ASHRA)
2014 Paris	Stellar physics (PVP) Interaction éto planètes (PNPS, PNP, PNST) NOEMA (PNPS, PNP, PCMI, PNCG, ASA)
2015 Toulouse	Stellan hysics (PNPS) Práp ration scientifique JWST (PNPS, PNCG, PCMI, PNP) Stapes ultimes (PNPS, PNHE)



Animation scientifique #3 L'école Evry Schatzman du PNES

Programme Nation	nal de Physique Stellaire	E coole Evry condition an		Evolution
1	1989	Evolution stellaire – Données de base de physique atomique et nucléaire	HAPA ES	of Massive Stars, Mass Loss
2	1990	Dernières étapes de l'évolution stellaire	H. ert, ES	and Winds
3	1991	Evolution des systèmes binaires	Hubert, ES	Commission of the second
4	1992	Production et rôle du champ magnétique	Hubert, ES	
5	1994	Processus de transport	ES	<i>e</i>
6	1995	Etoiles de petite masse, limite ultime de la séquence principale	ES	EASTON
7	1996	L'interface théorie-observations	ES	Stellar Fluid Dynamics
8	1997	Génération et interprétations des oscillations stellaires	Provost, ES, Zahn	and Numerical Simulations: From
9	1999	Physique et modélisation des atmosphères stellaires	Catala, Zahn	the Sun to Neutron Stars
10	2000	Formation stellaire et physique des étoiles jeunes	Bouvier, Zahn	
11	2001	Stades finaux de l'évolution stellaire	Motch, Hameury	
12	2002	Evolution des étoiles massives	Heydari-Malayeri, Zahn	
13	2003	Perte de masse et vents stellaires	Stee, Zahn	VOL.11 EDE
14	2004	Dynamique des fluides astrophysiques	Rieutord, Dubrulle	Stellar Nucleosynthesis
15	2005	Interactions dans les systèmes composites : étoiles, dis les la planètes	Goupil, Zahn	Stellar Nucleosynthesis 50 Years after B ² FH
16	2006	Nucléosynthèse stellaire (50 ans après B2GH)	Charbonnel, Zahn	- Comment
17	2007	Champs magnétiques stellaires	Neiner, Zahn	
18	2008	Physique stellaire autour des grands la (S)	Audit, Zahn	
19	2009	Simulations numériques en physice stellaire : théorie, méthodes numériques et applications	Dintrans, Ménard, Zahn	
20	2010	Formation stellaire dans l'Uni Col	Montmerle, CC	CAN PRODUCE THE PARTY OF T
21	2011	Etoiles de petite masse rasition étoiles – naines brunes	Reylé, Schultheiss, CC	Stellar
22	2012	Rôle et mécanis res de transport du moment cinétique	Hennebelle, CC	Magnetism
23	2013	L'âge des é	Lebreton, Valls-Gabaud, CC	
24	2014	Astérosismolo et nouvelles contraintes sur les modèles stellaires	Dintrans, Michel, CC	SE 100
25	2015	Les amas d'étoiles : jalons de la physique stellaire et de l'évolution galactique	Moraux, Lebreton, CC	2015
26	2016	Le diagramme HR en radio : physique stellaire aux grandes longueurs d'onde	Josselin, Herpin, Lebreton	4.



EES2016 (26-30 septembre)





Interface PNPS – PNST

- 2015 & 2016: seulement des colloques en commun!
- Héliosismologie/astérosismologie [CoRoT/Kepler]
- Magnétisme solaire et stellaire
 - Cas des jumeaux solaires : étude des cycles magnétiques
 - Exploration systématique du magnétisme dans le diag. HR
 - Travaux théoriques sur le cycle solaire > extension aux jumeaux solaires, aux étoiles M, aux géantes etc...
- Evolution stellaire
 - Modèles calibrés sur le cas solaire
 - Partage de la microphysique, des modèles de transport, etc...
- Intérêts communs sur les moyens d'observation :
 - Spatial : SDO, SOLAR ORBITER et PLATO
 - Sol : spectropolarimètres ESPaDOnS, (Neo)-Narval et SPIRou, Themis puis EST