





ASTRONET: La hoja de ruta Europea en ICTS de Astronomía

Jesús Gallego Gestor MICINN para ASTRONET

20/09/2011

Rec-Gaia

Esquema



- La iniciativa ASTRONET
- Science Vision
- Roadmap
- Optimización telescopios europeos
- Implicaciones para Gaia

¿Qué es ASTRONET?

ERA-NET, financiada por EU FP6 (2.5) y EU FP7 (1.6M€) ASTRONE

- 4 años desde Septiembre 2010
- Coordinador: CNRS/INSU (Jean-Marie Hameury)
- Board Chair: Ronald Stark (NWO)

Instituciones contratistas

STFC (Reino Unido), CNRS/INSU (Francia), INAF (Italia), NWO (Holanda), PT-DESY & BMBF (Alemania) MICINN (España), NOTSA (Escandinavia), NCBIR (Polonia), ESO (Internacional)+... hasta 25 países



















Instituciones asociadas y miembros forum

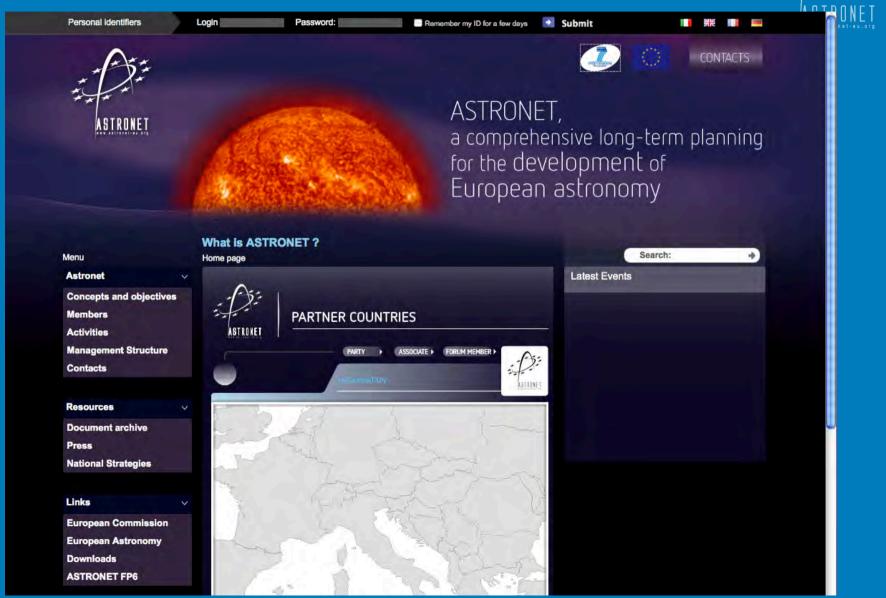


Contexto

- Los grandes proyectos de la Astronomía de los próximos 10-20 años suponen varios miles de millones €
- UE sólo proporciona un pequeño porcentaje; el resto es responsabilidad de las agencias financiadoras nacionales
- ASTRONET se estableció para:
 - Ayudar a las agencias nacionales a tomar decisiones coordinadas basadas en criterios científicos
 - Ayudar a la obtención de los recursos necesarios para la Ciencia
 - Ensayar una contrapartida europea a los US Decadal Surveys

http://www.astronet-eu.org







Actividades 2005-2010

- 1. Establecer una Visión científica (Science Vision) conjunta para los próximos (~10-20) años
 - Publicada en Septiembre 2007

- 2. Establecer una hoja de ruta (Infrastructure Roadmap) acorde al Science Vision
 - Publicada Noviembre 2008



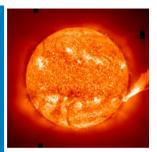
Actividades 2005-2009

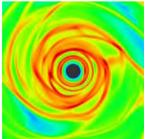
- 3. <u>Comunicación</u>: Integración de nuevos participantes; Report on the Management of European Astronomy
 - publicada Julio 2007
- 4. Acciones coordinadas: Lanzamiento de llamadas conjuntas (common call for proposals) con presupuestos coordinados
 - anunciado Febrero 2008, resuelto Septiembre 2008
- 5. Fase de implementación: Acciones específicas planeadas
 - Iniciativas en marcha desde Octubre 2008

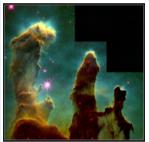
Gestación del Science Vision

En breve: Recopilación de cuestiones científicas clave en la Astronomía futura

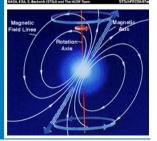
- Aprovechar estudios ya disponibles
 - Planes estratégicos nacionales
 - Cosmic Vision de la ESA
 - Informes conjuntos ESO-ESA
 - Casos científicos de nuevas infraestructuras
- Contribución máxima de la comunidad
 - Equipo de trabajo de 50 personas en 4 paneles
 - Foros de discusión pública en la web
 - Symposium internacional (Poitiers, Enero 2007)











Science Vision: Cuestiones clave

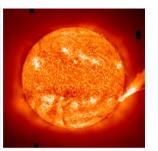
A: ¿Entendemos los extremos del Universo?

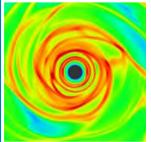
B: ¿Cómo se formaron y evolucionaron las galaxias?

C: ¿Cual es el origen y evolución de las estrellas y los sistemas planetarios?

D: ¿Cual es el papel del ser humano en el Universo?

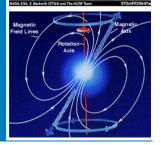
Los casos científicos se desarrollaron en suficiente detalle para permitir identificar las capacidades genéricas que serían necesarias para su resolución



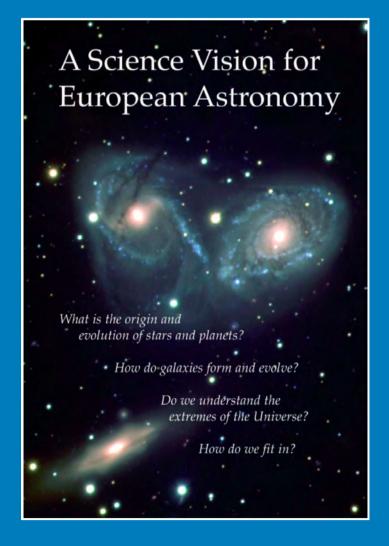








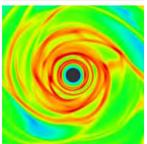
"Una gran visión para la Astronomía"



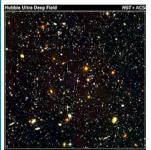
Publicado 28 Septiembre 2007

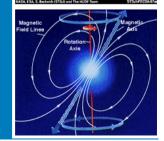




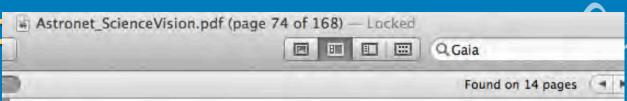








Science Vision: Gaia



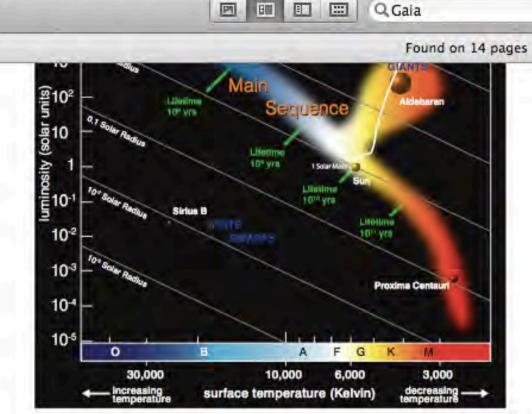
objects. A deep wide-field survey telescope such as the proposed LSST would provide high-precision photometry of stars extending to much fainter limits, and provide a unique resource for Galactic structure studies.

A major milestone will be reached with ESA's Gaia mission, which will measure very accurate positions, distances and motions of a billion stars all with spectrophotometry. Its long list of science goals includes fundamental calibrations of the stellar luminosity functions and initial mass functions (§ 4.1), precise calibrations of distance indicators including Cepheid and RR Lyrae variable stars, accurate distances to stars of virtually every type and evolutionary phase, and the determinations of orbits and ages for hundreds of millions of stars. Gaia may eventually be complemented with a near-infrared astrometric mission (e.g., the proposed Japanese JASMINE mission), which would extend these measurements to the Galactic bulge.

Gaia will not only provide a representative census of stars throughout the Galaxy, but it will also make unique observations of millions of stars in Local Group Galaxies, especially in the Magellanic Clouds, in a dozen dwarf galaxies and in M31. Besides a clear discrimination between field stars and Local Group stars and a precise mapping of tidal tails and inter-galactic features, Gaia will provide unique clues to the dynamics of the Magellanic Clouds - Galaxy interactions and, more globally, orbits for a significant sample of the Local Group galaxies in a region large enough to provide direct constraints on the mass distribution and dynamical history of the Local Group to about 200 kpc. With a sufficient number of bright stellar tracers, Gaia will also measure the distortions of the dark halo structures and determine their density and extent.

It is crucial to supplement the Gaia dataset with dedicated ground-based spectroscopic programmes, in order to obtain the radial velocity and detailed chemical abundances for fainter stars. This work will be greatly aided by the construction of wide-field multi-object spectrographs with both low-resolution and high-resolution capabilities for 8 m telescopes, along the lines of the proposed WFMOS. Such a facility would offer key advantages including greater multiplexing and wavelength coverage together with the much larger field of view.

Science Vision Gaia



Astronet ScienceVision.pdf (page 89 of 168)

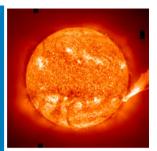
Figure 4.3: The Hertzsprung-Russell diagram showing temperature versus absolute luminosity of stars. Evolutionary tracks have been given for a star of 1 and 12 solar masses (white lines). The position of several types of stars have been indicated. The colours indicate the colour of the stars (adapted from The Internet Encyclopedia of Science).

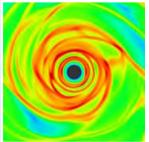
It will be crucial to carry out ground-based high resolution spectroscopic followup of Gaia observations for a careful selection of stars to obtain precise stellar surface compositions and learn about the transport processes in stellar interiors. With the increasing availability of very large telescopes with high-resolution spectrographs such studies can be extended to fainter stars, including also stars in external galaxies, broadening the observational base for understanding these processes. Extension of such observations to the ultra-violet would obviously increase the range of elements and stellar types that can be investigated.

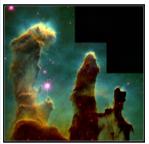
Gestación del Road Map

En breve: Un plan para el desarrollo de las infraestructuras que permitan a la Astronomía Europea desarrollar el Science Vision

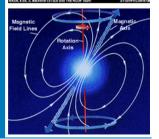
- Science Vision como punto de partida
- Instalaciones en el espacio y en tierra
- Incluir VO, (super)computación, teoría, divulgación, educación y conexiones con la industria
- Incorporar los planes existentes ESO-ESA con una perspectiva global
- Ajustarse a unos límites presupuestarios y escalas temporales realistas











Roadmap Working Group

Chair: Mike Bode

Miembros Ex-Officio: Chairs y Co-chairs de 5 Paneles

Miembros at Large: Catherine Turon (Observatoire de Paris), Xavier Barcons (CSIC-UC), Jean Clavel (ESA-ESTEC), Phil Diamond (RadioNet), Gerry Gilmore (OPTICON), Thijs van der Hulst (Groningen), Guy Monnet (ESO), Hans-Walter Rix (MPIA), Ian Robson (UK ATC), Guy Wormser (CNRS/IN2P3)

Científicos de apoyo: María Cruz (Liverpool), Frank Molster (NWO)

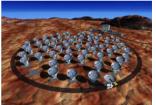
Asistencia: Johannes Andersen (NOTSA, ASTRONET Board Chair)

> 60 personas involucradas





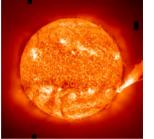




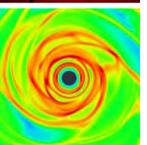




"Una hoja de ruta para la Astronomía en Europa"

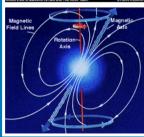


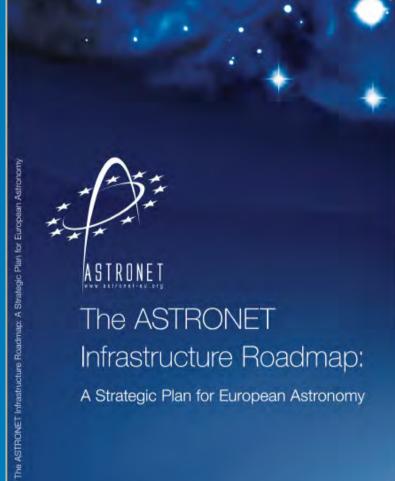












Público en formato PDF: http://www.astronet-eu.org/

Prioridades



- Instalaciones en tierra, Gran escala
 - 1. E-ELT y SKA (importante realizarlo en fases)
- Instalaciones en tierra, escala media
 - 1. European Solar Telescope
 - 2. Cherenkov Telescope Array
 - 3. KM3NeT
- Instalaciones en tierra, pequeña escala
 - 1. Wide Field, Multiplexed Spectrograph
- + Optimización del acceso a instalaciones existentes:
 - solar
 - 2-4m y 8-10m óptico/IR

Prioridades (cont.)



Espacio, Gran escala

- 1. LISA y XEUS
- 2. TANDEM/LAPLACE
- 3. ExoMars
- 4. (+ continuar desarrollos de Darwin, FIRI y PHOIBOS)

Espacio, mediana escala

- 1. Procesado y análisis datos GAIA
- 2. EUCLID (Misión Energía oscura)
- 3. Cross-scale, PLATO, Simbol-X y SPICA
- 4. Marco Polo
- + Contribución europea continuada a la operación de XMM-Newton, Integral, HST, Cluster, STEREO, Hinode (bajo condiciones)

Astronet-2 (2011-2014)



 Estudio para la optimización de las instalaciones 2-4m en óptico/IR y radio en coordinación con OPTICON

 Estudio para la optimización de las instalaciones 8-10m en óptico/IR en la era E-ELT era (informe ~2013)

 Grupo de trabajo para apoyar un espectrógrafo multiobjeto de gran campo (WF-MOS)

ASTRONET/OPTICON ETSRC



- ETSRC: European Telescope Strategic Review Committee on Europe's 2-4m telescopes
 - Simplificar suite de instrumentos y reducir costes
 - Tres capacidades básicas:
 - WF MOS en el óptico (a ser posible en ambos hemisferios). Prioridad en el H.N.
 - Espectroscopía echelle en óptico e IR
 - WF imaging surveys

ASTRONET WFS-WG



- Tres "main science drivers":
 - Arqueología de la MW
 - Cosmología (BAOs)
 - Evolución de las galaxias

ASTRONET WFS-WG



WF-MOS R=5,000 en el óptico para un 4m

4MOST @ VISTA

WF-MOS en el IR en un 8m



ASTRONET WFS-WG



WF-MOS R=5,000 en el óptico para un 4m

4MOST @ VISTA

WEAVE @ WHT

WF-MOS en el IR en un 8m



MIRADAS @ GTC

MEGARA @ GTC

V=20 en 90s con SNR>5 R=17,000; ≈1/2sqrdeg / noche

CRISIS





Nuevos desarrollos:
el MICINN no está ni se le espera

Comunidad Gaia:está y se le espera



Nuevos desarrollos:
el MICINN no está ni se le espera

Comunidad Gaia:está y se le espera