

**FICHA IDENTIFICATIVA****Datos de la Asignatura**

Código	43299
Nombre	Cosmología
Ciclo	Máster
Créditos ECTS	6.0
Curso académico	2012 - 2013

Titulación(es)

Titulación	Centro	Curso	Periodo
2150 - M.U. en Física Avanzada 12-V.2	Facultad de Física	1	Primer cuatrimestre

Materias

Titulación	Materia	Caracter
2150 - M.U. en Física Avanzada 12-V.2	3 - Astrofísica avanzada	Optativa

Coordinación

Nombre	Departamento
MARTINEZ GARCIA, VICENT JOSEP	16 - Astronomía y Astrofísica
MUÑOZ LOZANO, JOSE ANTONIO	16 - Astronomía y Astrofísica
SAEZ MILAN, DIEGO PASCUAL	16 - Astronomía y Astrofísica

RESUMEN

Modelos de Friedmann-Robertson-Walker (FRW). Inhomogeneidades en el universo. Estructura a gran escala (observaciones). Descripción estadística de la estructura cósmica. Universo primitivo. El universo como una mezcla de especies en interacción. El fondo cosmológico de microondas. Anisotropías del fondo de microondas

CONOCIMIENTOS PREVIOS



Relación con otras asignaturas de la misma titulación

No se han especificado restricciones de matrícula con otras asignaturas del plan de estudios.

Otros tipos de requisitos

COMPETENCIAS

2150 - M.U. en Física Avanzada 12-V.2

- Que los/las estudiantes sepan aplicar los conocimientos adquiridos y su capacidad de resolución de problemas en entornos nuevos o poco conocidos dentro de contextos más amplios (o multidisciplinares) relacionados con su área de estudio.
- Que los/las estudiantes sean capaces de integrar conocimientos y enfrentarse a la complejidad de formular juicios a partir de una información que, siendo incompleta o limitada, incluya reflexiones sobre las responsabilidades sociales y éticas vinculadas a la aplicación de sus conocimientos y juicios.
- Que los/las estudiantes sepan comunicar sus conclusiones y los conocimientos y razones últimas que las sustentan a públicos especializados y no especializados de un modo claro y sin ambigüedades.
- Que los/las estudiantes posean las habilidades de aprendizaje que les permitan continuar estudiando de un modo que habrá de ser en gran medida autodirigido o autónomo
- Poseer y comprender conocimientos que aporten una base u oportunidad de ser originales en el desarrollo y/o aplicación de ideas, a menudo en un contexto de investigación.
- Ser capaces de obtener y de seleccionar la información y las fuentes relevantes para la resolución de problemas, elaboración de estrategias y asesoramiento a clientes.
- Ser capaz de gestionar información de distintas fuentes bibliográficas especializadas utilizando principalmente bases de datos y publicaciones internacionales en lengua inglesa.
- Saber organizarse para planificar y desarrollar el trabajo dentro de un equipo con eficacia y eficiencia.
- Ostentar la preparación para tomar decisiones correctas en la elección de tareas y en su ordenación temporal en su labor investigadora y/o profesional.
- Poseer la capacidad para el desarrollo de una aptitud crítica ante el aprendizaje que le lleve a plantearse nuevos problemas desde perspectivas no convencionales.
- Estar en disposición para seguir los estudios de doctorado y la realización de un proyecto de tesis doctoral.



- Comprender de una forma sistemática el campo de estudio de la Física y el dominio de las habilidades y métodos de investigación relacionados con dicho campo.
- Concebir, diseñar, poner en práctica y adoptar un proceso sustancial de investigación con seriedad académica.
- Realizar un análisis crítico, evaluación y síntesis de ideas nuevas y complejas en el área de la Física.
- Analizar una situación compleja extrayendo cuales son las cantidades físicas relevantes y ser capaz de reducirla a un modelo parametrizado.
- Evaluar la validez de un modelo o teoría propuesto por otros miembros de la comunidad científica.
- Saber modelizar matemáticamente los problemas físicos sencillos nuevos, conectados con problemas conocidos. Ser capaz de expresar en términos matemáticos nuevas ideas.
- Elaborar una memoria clara y concisa de los resultados de su trabajo y de las conclusiones obtenidas en el área de la Física.
- Exponer y defender públicamente el desarrollo, resultados y conclusiones de su trabajo en el área de la Física.
- Comprender los fundamentos teóricos de la física estelar y cómo se forman y evolucionan las estrellas a partir de aplicación de las leyes de la física.
- Comprender la fase terminal de las estrellas que conduce a la formación de objetos compactos (enanas blancas, estrellas de neutrones o agujeros negros) incluyendo el colapso estelar que precede a la formación de estos objetos, incluyendo también fenómenos como las supernovas y las erupciones de rayos gamma.
- Conocer los aspectos fundamentales de la cosmología observacional, incluyendo el estudio de galaxias por tipos y estructuras complejas y también la radiación de fondo de microondas y su estructura y anisotropías.

RESULTADOS DE APRENDIZAJE

Al finalizar el proceso de enseñanza-aprendizaje el estudiante habrá aprendido a:

1. Seleccionar y utilizar correctamente distintas fuentes de información tanto en formato tradicional como electrónico. Conocer las bases de archivos propios del campo: inspire, spires, arXiv.
2. Manejar e interpretar correctamente datos físicos cuantitativos y cualitativos que dan validez a las teorías conocidas en el campo.
3. Analizar información de los sistemas físicos.
4. Preparar documentos e informes presentados en un texto escrito de forma comprensible organizada, documentada e ilustrada.
5. Articular un discurso oral, estructurado, coherente, con buena dicción y empleo de vocabulario técnico.
6. Comprender los argumentos utilizados en el campo de la Astronomía y Astrofísica.
7. Comprender la descripción matemática de los procesos físicos que gobiernan la formación y



- evolución de los objetos celestes tanto a escala estelar como cosmológica.
8. Utilizar a nivel básico instrumentación astronómica profesional. Aproximación al hecho observacional.
 9. Comprender la metodología de la elaboración, interpretación y utilización de catálogos de objetos celestes.
 10. Ser capaz de desarrollar y manejar las técnicas matemáticas para la aplicación, en casos sencillos, de las ecuaciones de Einstein de la gravitación.

DESCRIPCIÓN DE CONTENIDOS

1. Modelos de Friedmann-Robertson-Walker (FRW)

El principio Cosmológico, la métrica de Robertson-Walker y el Universo de fondo (FRW). Ecuaciones básicas y parámetros libres en presencia de energía oscura (constante cosmológica o quintaesencia). El redshift cosmológico z . Edad del Universo a redshift z . Distancias cosmológicas. Ángulo subtendido por una estructura situada a redshift z

2. Inhomogeneidades en el universo

Inestabilidad Gravitacional. Teoría de perturbaciones lineales Descripción de las fluctuaciones de densidad. Funciones de de correlación. Espectro de potencias. Evolución de las fluctuaciones de densidad. Evolución no lineal - simulaciones numéricas.

3. Estructura a gran escala (observaciones)

Distribución espacial de galaxias: grupos, cúmulos y supercúmulos. El Grupo Local. Grupos y cúmulos de galaxias. Estimaciones de masa. Velocidades peculiares y el teorema del virial. Emisión en rayos X: bremsstrahlung térmico. Lentes gravitatorias y materia oscura. La macroestructura cósmica: filamentos, paredes y vacíos. Cartografiados cósmicos de desplazamientos al rojo. Catálogos espectroscópicos y fotométricos. La corrección K

4. Descripción estadística de la estructura cósmica

Recuentos por celdas. Funciones de luminosidad. Determinación de las funciones de correlación y del espectro de potencias. Efecto de las velocidades peculiares. El universo a alto redshift. Evolución cósmica. Descripciones morfológicas de las estructuras: funcionales de Minkowski y análisis multiescala.



5. Universo primitivo

Problemas del modelo cosmológico Standard. Solución en el marco de los modelos inflacionarios. Perturbaciones escalares y tensoriales generadas durante la inflación. Espectros de potencias. Recalentamiento

6. El universo como una mezcla de especies en interacción

Las especies que pueblan el Universo y sus proporciones en diferentes periodos evolutivos. Funciones de distribución en la fase de equilibrio térmico. Densidades del número de fotones y bariones. Ecuaciones de Liouville y Boltzmann en el universo de FRW. Desacoplamiento de una especie.

7. El fondo cosmológico de microondas

Equilibrio con el plasma cosmológico para $T > 3500\text{K}$: Cuerpo negro. Recombinación a $T = 3500\text{ K}$. Fórmula de Saha. La recombinación descrita mediante la ecuación de Boltzmann: Fracción residual de electrones. Desacoplamiento de los fotones. Amortiguamiento de Silk. La evolución del fondo de microondas desacoplado (Liouville en FRW). Polarización lineal del fondo de microondas durante el proceso de desacoplamiento.

8. Anisotropías del fondo de microondas

Contrastes de temperatura y correlaciones angulares: desviaciones con respecto a la gaussianidad. Los contrastes de origen primordial presentes en el desacoplamiento. Los contrastes de tipo Sachs-Wolfe, Doppler y Sachs-Wolfe integrado. Los contrastes debidos a ondas gravitatorias (modos tensoriales). Efectos no gaussianos: Rees-Sciama, lente, Sunyaev-Zeldovich y Visniach. El espectro angular de potencias (Coeficientes Cl). El código CAMB.

VOLUMEN DE TRABAJO

ACTIVIDAD	Horas	% Presencial
Clases de teoría	39,00	100
Otras actividades	4,00	100
Seminarios	3,00	100
Preparación de clases de teoría	52,00	0
Preparación de clases prácticas y de problemas	52,00	0
TOTAL	150,00	



METODOLOGÍA DOCENTE

MD1 - Clases teóricas lección magistral participativa.

MD5 – Seminarios.

MD6 – Visita a instalaciones científicas externas y empresas

MD8 – Conferencias de expertos.

EVALUACIÓN

SE1 – Exámenes escritos sobre las clases de teoría y prácticas: basados en los resultados del aprendizaje y en los objetivos específicos de cada asignatura.

SE3 – Evaluación continua del estudiante en las clases de teoría y prácticas: asistencia participativa y realización de ejercicios en el aula.

SE5 – Evaluación de las actividades no presenciales relacionadas con las clases de teoría y prácticas: memorias y/o informes de las prácticas entregados.

SE7 – Presentación oral y exposición de trabajos en el aula.

REFERENCIAS

Básicas

- Introduction to cosmology, Barbara Ryden (Addison Wesley, 2001)
- An introduction to galaxies and cosmology, Mark H. Jones y Robert J.A. Lambourne(Cambridge University Press, 2003)
- Fundamentals of cosmology, James Rich (Springer, 2001)
- Cosmology. The origin and evolution of cosmic structure, P. Coles y F. Lucchin (Wiley, 1995)
- The large-scale structure of the universe, P.J.E. Peebles (Princeton Series in Physics, 1980)
- Principles of physical cosmology, P.J.E. Peebles (Princeton Series in Physics, 1993)
- Introduction to cosmology, Matts Roos (John Wiley & Sons Ltd, 1994)
- Measuring the universe. The cosmological distance ladder, Stephen Webb (Springer, 1999)
- Cosmology. The science of the universe (2nd edition), Edward Harrison (Cambridge University Press 2000)
- Cosmological Physics, John A. Peacock (Cambridge University Press, 1999)
- Structure formation in the universe, T. Padmanabhan (Cambridge University Press, 1993)



- Cosmology and astrophysics through problems, T. Padmanabhan (Cambridge University Press, 1993)
- Statistics of the galaxy distribution, Vicent J. Martínez y Enn Saar (Chapman & Hall/CRC, 2002)
- The distribution of the galaxies. Gravitational clustering in cosmology, William C. Saslaw (Cambridge University Press, 2000)
- The early universe, E. W. Kolb and M. S. Turner (Addison Wesley, 1994)
- The cosmic microwave background, R. Durrer (Cambridge University Press, 2008)
- Cosmology, S. Weinberg (Oxford University Press, 2008)
- Extragalactic Astronomy and Cosmology. An introduction. P. Schneider, (Springer-Verlag, 2006)
- Cosmología Física, Jordi Cepa, (Akal, 2007)
- Data Analysis in Cosmology, Martinez et al. (eds). LNP 665, (Springer-Verlag, 2008)