



UNIVERSITÀ DI PISA

STELLAR PHYSICS / FISICA STELLARE

SCILLA DEGL'INNOCENTI

Anno accademico 2016/17
CdS FISICA
Codice 211BB
CFU 9

Moduli	Settore/i	Tipo	Ore	Docente/i
FISICA STELLARE	FIS/05	LEZIONI	54	SCILLA DEGL'INNOCENTI

Obiettivi di apprendimento

Conoscenze

Il corso si prefigge di fornire gli strumenti per la comprensione delle caratteristiche delle stelle nelle diverse fasi evolutive osservate nella nostra Galassia e nelle galassie esterne. Per far ciò si analizzeranno innanzitutto i meccanismi fisici in gioco nelle strutture stellari, ci concentreremo poi sulla storia evolutiva di stelle di diversa massa e sulle caratteristiche degli ammassi stellari e delle stelle di campo per riunire tutto nel quadro dell'evoluzione delle galassie ospiti.

Programma (contenuti dell'insegnamento)

Strutture stellari: Il teorema del viriale e l'evoluzione delle strutture autogravitanti. Condizioni di equilibrio per le strutture stellari. Termodinamica di materia e radiazione in condizioni stellari. Meccanismi di trasporto radiativo. Equazione di stato e degenerazione elettronica. Produzione di neutrini. Criteri e trattamento della convezione. Caso della convezione superadiabatica. Perdite di massa stellare e scambi di massa in sistemi stellari binari stretti.

Reazioni nucleari: sezione d'urto e risonanze. Il caso astrofisico: l'integrale ed il "picco" di Gamow. Reazioni nucleari di interesse astrofisico: dalla fusione di H alla produzione di ferro.

Procedure di calcolo di modelli stellari: il metodo del fitting ed il metodo di Henyey.

Caratteristiche evolutive e strutturali di stelle al progredire delle fasi di combustione nucleare: combustione dell' H, dell' He , fasi evolutive avanzate. Evoluzione finale delle stelle in dipendenza dalla loro massa e composizione chimica. Sequenze di raffreddamento e cristallizzazione delle nane bianche. Nane nere e nane brune. Evoluzione di sistemi binari stretti. Riscontri osservativi. Nucleosintesi stellare. Contributo dei processi di neutronizzazione (lenta e veloce) all'evoluzione nucleare.

Fasi esplosive: i progenitori di supernovae e la nucleosintesi esplosiva. Supernovae da deflagrazione del carbonio, da cattura elettronica, da fotodisintegrazione del ferro e da produzione di coppie. Supernovae da "merging" gravitazionale.

La galassia e le popolazioni stellari. Evidenze di evoluzione nucleare. Generalizzazione del concetto di popolazione stellare alle galassie esterne.

Ammassi stellari e criteri interpretativi. L'elio cosmologico e l'età dell'universo. Il problema del secondo parametro. L'approccio di "colore integrato" e sue relazioni con l'astrofisica delle galassie esterne. Cenni su modelli galattici per conteggi stellari

Interazioni tra fisica stellare e fisica delle particelle: il problema dei neutrini solari, limiti astrofisici a proprietà non standard di particelle, emissioni di neutrini da supernovae di tipo II

Meccanismi di variabilità e l'uso delle stelle variabili come candele standard. Instabilità per pulsazioni e sue relazioni con i parametri evolutivi. Le variabili tipo RR Lyrae. Uso delle pulsazioni nella decodificazione evolutiva. La dicotomia di "Oosterhoff".

Bibliografia e materiale didattico

Libri consigliati: Castellani "astrofisica stellare", Rolfs & Rodney "Cauldrons in the Cosmos", Salaris & Cassisi "Evolution of stars and stellar populations", più parti di altri libri indicati durante lo svolgimento del corso

Modalità d'esame

Esame orale. La commissione è composta da almeno due persone e la durata dell'esame è di circa un ora. Vengono fatte in genere tre domande di cui la prima di base e le altre due più complesse. L'esame si intende superato se lo studente ha compreso i concetti di base



UNIVERSITÀ DI PISA

discussi durante il corso.

Ultimo aggiornamento 17/05/2017 18:48