

## Introduccion

El diagrama de Hertzsprung-Russell(HR) muestra el resultado de numerosas observaciones sobre la relación existente entre la magnitud absoluta de una estrella(luminosidad) y tipo espectral(temperatura efectiva). El diagrama donde se muestra  $M_i$  como función del color ( $M_v - M_i$ ) con axis Y invertido(ColorMagnitudeDiagram) es equivalente al diagrama donde se representa la luminosidad frente a la temperatura efectiva con axis X invertido(HR original). Las curvas de las isocronas en los 2 diagramas son similares (testiso.py). Las galaxias evolucionan de 2 formas: dinámica por interacciones con otros sistemas y a través del proceso de formación y evolución de las estrellas. Este proceso determina el proceso de enriquecimiento químico del medio en donde se van a formar futuras estrellas así que la historia de formación estelar(StarFormationHistory) es fundamental para entender la evolución de una galaxia. El diagrama CMD es la mejor herramienta para estudiar la SFH de una galaxia porque muestra estrellas formadas en diferentes momentos de su vida.

Las estrellas, independiente de su masa inicial pasan la mayor parte de su vida en la secuencia principal quemando hidrógeno en el núcleo. Después empiezan a quemar H en una capa y de este punto la evolución será diferente dependiendo de su masa:

- En las estrellas de baja masa el núcleo de He no tiene la densidad y temperatura necesaria para empezar la combustión, el núcleo se contracta, aparece la degeneración de los electrones. Las estrellas suben por la rama RedGiantBranch mientras H se está quemando en la capa y el He se acumula en el núcleo hasta que este llegue a una masa 0.45-0.55  $M_{\odot}$  y una temperatura alta que He empieza a quemarse de forma explosiva(por la degeneración: flash de He) y la degeneración desaparece. La estrella acaba la fase RGB y empieza por la Horizontal Branch cuando H y He se queman en el núcleo y la capa. La luminosidad máxima en la rama RGB y la luminosidad de las estrellas en HB son casi constantes porque el núcleo en el momento del flash de He tiene casi la misma masa.
- En las estrellas de masa intermedia y masivas el He empieza a quemarse en un núcleo no degenerado. Al principio de esta fase la estrella está cerca de la línea Hayashi, pero luego cuando la energía producida en el núcleo por el He es igual a la energía producida por el H en la capa la capa exterior de la estrella se contracta y deviene radiativa, la temperatura crece y la estrella se encuentra en la zona Blue Loop. La luminosidad en esta fase crece con la masa de la estrella.

Después la combustión de He un núcleo de C-O está formado, H y He quemándose en capas

- En las estrellas de masa pequeña e intermedia la masa del núcleo C-O es constante no suficiente para que el núcleo C-O empiece a quemarse y aparece de nuevo la degeneración electrónica en el núcleo. El núcleo se

contrae, la capa de He se expande y la capa exterior de H se contrae (efecto espejo: 2 espejos). La temperatura en la capa de H baja y la combustión del H en la capa se para y ahora las 2 capas de He y H se expanden como reacción a la contracción del núcleo (efecto espejo). Es una fase larga cuando la luminosidad de la estrella es determinada solo por la energía de la combustión de He hasta, el He se agota en la parte mas cerca del núcleo y la capa de He se acerca cada vez mas a la capa de H (la fase Early-AGB). Cuando la capa de He está muy cerca a la capa de H esta se enciende de nuevo y aparecen flash de He: la temperatura oscila en la capa de He (los pulsos termicos de la fase AGB: TP-AGP). En esta fase la estrella pierde masa y después se transforma en una enana blanca

- En las estrellas masivas la masa del núcleo C-O crece con la masa de la estrella y este empieza a quemarse (no aparece la degeneración) y después empieza la nucleosíntesis de elementos con masa atómica mas grande hasta llegar al hierro cada vez a temperaturas mas grandes. La vida de la estrella en esta fase es muy corta (hasta la explosión como una supernova).

## Datos de entrada

### Tablas de isocronas

Las tablas de las isocronas están representados por ficheros distintos para cada metalicidad (usamos "isocz0004.dat", "isocz001.dat", "isocz004.dat", "isocz008.dat", "isocz019.dat", "isocz030.dat") con varias columnas de cuales nos interesan: 1 log(edad), 2 masa inicial, 10 Mv magnitud absoluta en el filtro pasa banda V, 12 Mi magnitud absoluta en el filtro pasa banda I. Los ficheros están generados por un modelo de evolución estelar que muestra la evolución en el tiempo dependiendo de la masa inicial y composición química de las demás propiedades de la estrella (Luminosidad, magnitudes en varios filtros, temperatura efectiva, gravedad,...) que se pueden ver como funciones discretas de los siguientes parametros:

- la edad de la estrella  
El tiempo inicial(0) es considerado el momento cuando la estrella entra en secuencia principal ZAMS Se calcula para edades  $e$  con  $7.8 \leq \log(e) \leq 10.25$  step 0.05
- masa inicial  
Se calcula para masas iniciales  $\geq 0.15$  y hasta la masa maxima que puede existir con esta edad  $M_{\text{IniMax}}(\text{edad})$ . Los valores son dados en unidades de masa solar En las estrellas de masa baja (aprox 0.6) la evolución se para en la fase de pulsaciones termicas AGB (el proceso salta la fase del flash de He que requiere mucho tiempo del CPU). En las estrellas de masa intermedia la evolucion para en el comienzo de la fase TP-AGP y en las estrellas masivas cuando C empieza a quemarse.

- metalicidad. En realidad los modelos de evolucion toman como parámetro la composición química (expresada por cantidades relativas a 1: X para H, Y para He, Z (metalicidad) para suma de las cantidades de los demás elementos). En este caso hay una relación fija entre Y y Z así que el único parametro real es Z

## Diagrama Magnitud-Color a analizar

(dhr7.dat) fue creado con el programa iac-star que genera un diagrama color magnitud sintetico

### Parametros de entrada

InitialMassFunction =  $f([m1, m2])$  - numero de estrellas que se forman con masa entre  $m1$  y  $m2$ .

Se introducen los valores  $n, m_1, ..m_n, x_1, x_2, ..x_{n-1}$

$IMF([m_i, m_{i+1}]) = K * m_i^{-x_i} \forall i \in [1..n-1]$ , K calculado internamente

StarFormationRate =  $f(t)$  - numero de estrellas que se forman en un momento dado. Aquí se define también la EdadTotal

introducir los valores  $n, t_1, t_n, ..SFR(t_1), SFR(t_n)$ ,  $t_n$  representa la EdadTotal

introducir 1, EdadTotal,  $\beta$  estos ultimos 2 son parametrsos para la funcion predefinida  $SFR(t) = e^{t/(-\beta)}$

ChemicalEnrichmentLaw =  $f(t)$  - la metalicidad en un momento dado. Se puede definir de forma opcional aparte de la funcion principal (lower or unique: CEL1(t)) otra función (upper: CEL2(t)) para tener dispersión en la metalicidad: no todas las estrellas que se forman en un momento tienen que tener la misma metalicidad: la metalicidad sera un valor arbitrario entre CEL1(t) y CEL2(t)

Las definiciones se pueden hacer de 2 formas:

- introducir los valores  $n, t_1, t_n, ..CEL(t_1), CEL(t_n)$
- introducir parametros ( $Z_i, Z_f$ , final gas fraction, infall, outflow) para unas funciones predefinidas (que son funciones crecientes en el tiempo?)

edad total

tablas de isocronas que definen  $Mv(\text{edad, metalicidad, masaInicial})$  y  $Mi(\text{edad, metalicidad, masaInicial})$  - funciones discretas

*Nota:* No he tenido en cuenta la formación de estrellas binarias y la perdida de masa porque no se pueden relacionar directamente con las tablas de las isocronas

### Descripción del algoritmo para generar dhr7.dat

```

forall t in 0..EdadTotal
    se calcula el numero de estrellas que se forman en este momento N =
        SFR(t)
    forall k from 1 to N
        en funcion de la IMF introducida se determina la masaInicial de las
            estrella
        edad = EdadTotal-t,
        metalicidad = CEL(t)
        se calcula Mv(edad,metalicidad,mi) y Mi(edad, metalicidad,masaInicial)
            y se introducen en el fichero los valores para el color = Mv - Mi
            y Mi

```

CEL(si se introduce), SFR; Mv y Mi de las tablas de isocronas son funciones discretas, los valores para cualquier entrada se calcula por interpolacion

## Metodo de análisis

De las tablas de isocronas se pueden definir la isocronas como funciones de la edad y metalicidad que tiene como valor un conjunto de puntos en el diagrama magnitud-color(calculados para todas las estrellas con todas masas iniciales posibles con esta edad y metalicidad) Como en práctica solo se calcula para valores discretos de la masa inicial(determinados por una distribución de masas IMF elegida) podemos unir los puntos y aproximar la posición de cualquier estrella(cualquier masa inicial: no sabemos si IMF es siempre la misma) con la respectiva edad y metalicidad en esta línea.

### Interpretación gráfica de las isocronas

- Relación con la masa inicial: Las estrellas con masa menor están en la parte abajo de las isocronas(tienen una evolución más lenta) (testisomi.py)
- Relación con la metalicidad: La isocrona para estrellas con mas metalicidad está siempre más a la derecha (testisoz.py) y por abajo. Mas metalicidad implica menor temperatura y menor luminosidad(la metalicidad es una fuente de opacidad y una estrella tendrá un radio menor que otra con mas metalicidad y la misma masa. Además en las ultimas etapas las estrellas con mas metalicidad pierden mas masa)

### Procedimiento

- Hay que descomponer el diagrama CMD en las isocronas que lo componen: cada una representa un episodio de formación estelar(determinar la función SFR y CEL)
- Desarrollo de una aplicación grafica en python usando wx y matplotlib

- Representamos las isocronas por líneas por la razón explicada antes. La IMF usada puede ser diferente. También pueden haber en la galaxia (de nuestro diagrama) estrellas de edad y metalicidad que no se encuentran en las tablas de isocronas (recordar que en iac-star estos valores se calculan por interpolación). Además usando tablas de isocronas diferentes la posición en el diagrama no va a coincidir exactamente con el punto de la isocrona incluso para los mismos valores de la masa inicial, edad y metalicidad
- En nuestro diagrama parece haber elegido solo masas iniciales a partir de un cierto rango(0.7) (se puede especificar en el programa) porque el diagrama parece cortado por abajo(determinar IMF)
- Si se ha introducido la segunda función CEL(y solo en este caso) podemos encontrar en el diagrama varias isocronas para la misma edad, pero para metalicidades distintas
- Hacemos un análisis empírico cualitativo del diagrama(no hay estrellas en la secuencia principal, pero RGB está bien definida igual que la zona de los HB y AGB parece bien poblada lo que significa que no hay formación estelar reciente y que la IMF favorece la formación de estrellas de baja masa: además veremos que las estrellas en la rama HB tendrán la edad más grande lo que significa que las estrellas en esta zona tendrán una masa mucho menor que las estrellas de la zona AGB con edad más pequeña: la fase AGB es después de la fase HB en la evolución de una estrella) y miramos la representación de todas las isocronas para cada metalicidad(testisomi.py, testisomiall.py)
- Se ejecuta el programa:

```
python wxhr.py -l listiso -i dhr7.dat
```

donde

listiso es un fichero con todas las isocronas que se cargan al principio  
dhr7.dat el fichero del diagrama a analizar

- En el programa se pueden cargar tablas de isocronas (para una metalicidad) elegir las isocronas que se representan para cada una(también mostrarlas y ocultarlas por grupo), definir la masa inicial mínima para cual se representan las isocronas, seleccionar las isocronas en el gráfico. Hay una demostración(grabación de pantalla): video.mkv y leer el readme
- La edad total es 17.78 (consideramos la edad máxima presente en la tabla de las isocronas  $\log(\text{edad}) = 10.25$  que es presente como isocrona en el diagrama)

- Consideramos formación continua en el intervalo  $[t_1, t_2]$  si existen isocronas para todas las edades en el intervalo  $\log(e)$  in  $[edad_1, edad_2, (\text{step}=0.05)]$ ,  $t_1 = EdadTotal - 10^{edad_2}$ ,  $t_2 = EdadTotal - 10^{edad_1}$ . De forma similar definimos  $CEL1 = z1$  y  $CEL2 = z2$  en el intervalo  $[t_1, t_2]$  si  $z1 = \min_{i \in isocrones(edad)} metalicity(i)$  y  $z2 = \max_{i \in isocrones(edad)} metalicity(i)$  para todas las edades en el intervalo  $\log(edad)$  in  $[edad_1, edad_2, (\text{step}=0.05)]$ . Mirar Help>About en el menu del programa

- Comprobamos los resultados en iac-star con los siguientes parametros que representan mas o menos la salida del programa de Fig1(he considerado  $SFR = 1$  en los intervalos donde hay formación continua: 2 episodios de formación estelar entre tiempo  $[0..3.66]$ Gy y  $[7.78..15.28]$ Gy - no hay ninguna isocrona para  $\log(age)$  in  $\{10.05, 10.1\}$ , tiempo =  $EdadTotal - edad$ ; la metalicidad es entre 0.0004 y 0.008, he modificado un poco las funciones  $CEL1$  y  $CEL2$  para que sean crecientes y tengo en cuenta que la IMF favorece las estrellas con masa inicial baja)

$SFR = 8, 0, 3.66, 3.67, 7.77, 7.78, 15.27, 15.28, 17.78, 1, 1, 0, 0, 1, 1, 0, 0$

$CEL1 = 6, 0, 3.66, 10.7, 12.77, 14.23, 17.78, 0.0004, 0.001, 0.004, 0.004, 0.008, 0.008$

$CEL2 = 6, 0, 3.66, 10.7, 12.77, 14.23, 17.78, 0.0004, 0.004, 0.004, 0.008, 0.008, 0.008$

$IMF = 3, 0.7, 1, 120., -1.3, -2.3$

- Comparamos los resultados de iac-star y nuestro diagrama dhr7.dat y vemos que son parecidos (Figura2) (Hay que tener en cuenta que iac-star por la dispersion de masa inicial y metalicidad no genera siempre el mismo diagrama aunque ejecutado con los mismos parametros)

```
python testiacstar.py cmd_31607 dhr7.dat
```

## Resultados

Todo se encuentra en un repositorio en github(incluso paper.pdf y aparicio.pdf que sirvieron como documentación para hacer la práctica) en la dirección: <https://github.com/beevageeva/astro/tree/master/HR/>

Se puede bajar completo con git:

```
git clone https://github.com/beevageeva/astro/tree/master/HR/
```

o mirar el contenido con el navegador

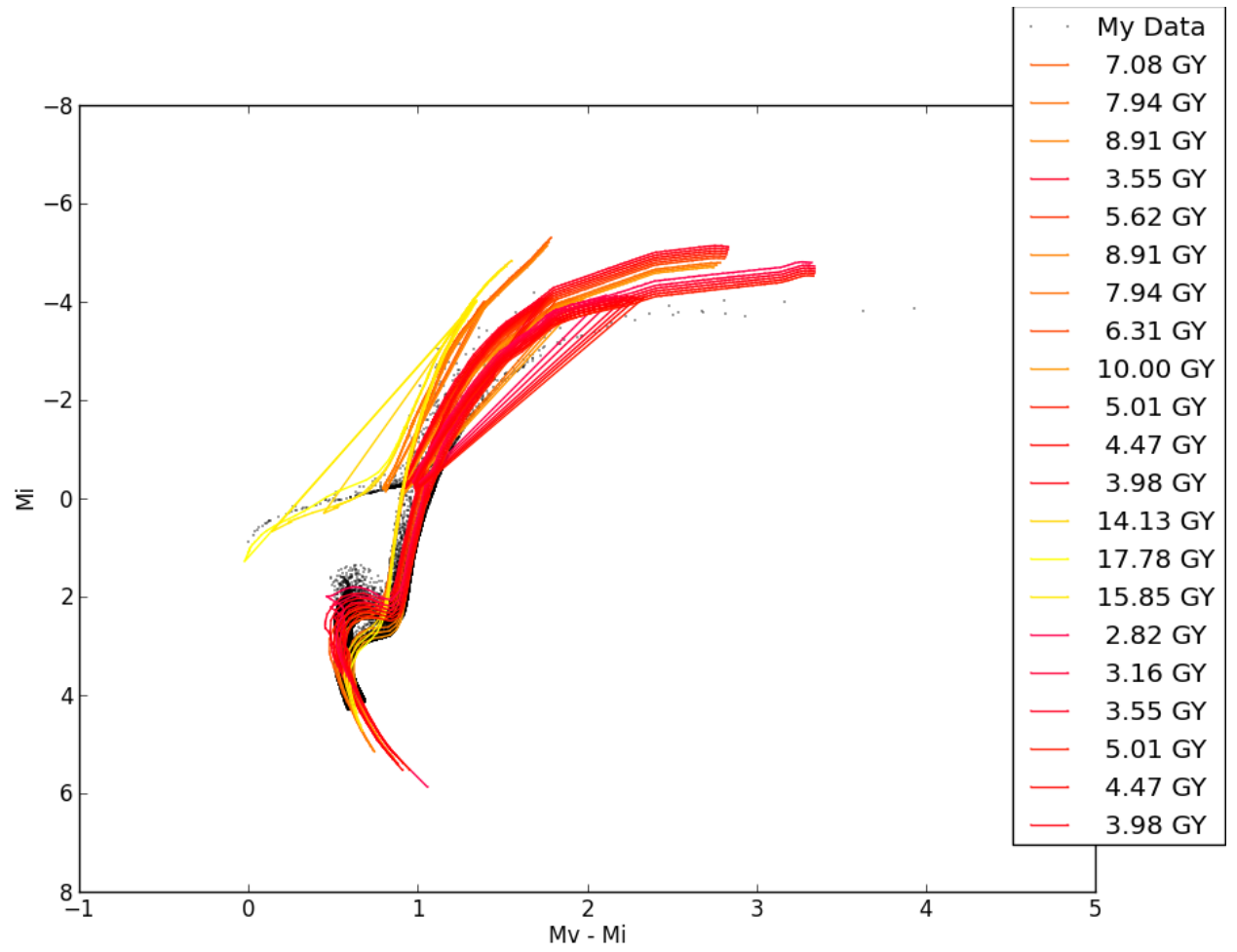


Figura 1: *Isocronas*

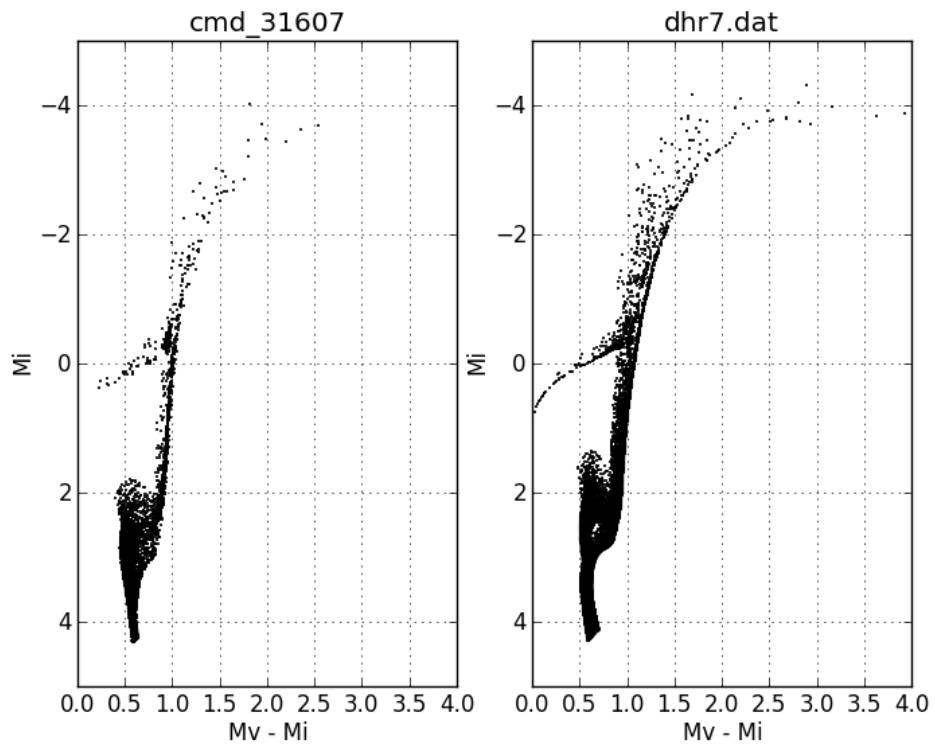


Figura 2: *Comparación salida iac-star y dhr7.dat*