## Impacto de las interacciones de galaxias en la relación masa-metalicidad

## Trabajaremos con la simulación:

RefL0100N1504: es de resolución intermedia y tiene el volumen máximo de EAGLE, lo que nos permite estudiar la evolución de un número estadístico de galaxias masivas.

## Pasos a seguir con el análisis:

Para **z=0**, graficar el s**catter plot, mediana y, percentiles 25th y 75th** de la relación entre **12+log**<sub>10</sub>(**O/H**) y **log**<sub>10</sub>(**M**<sub>star</sub>). Usar la info del catálogo Subhalo.

(Para todos los casos en donde se trate de gas, usar el **gas star-forming** por ahora. También, tomar todas las galaxias con **masas mayores que 10**<sup>10</sup> **Msun.** 

Explorar si los parámetros calculados en la actividad 5 ( $\mathbf{r}_1$ ,  $\mathbf{r}_2$ ,  $\mathbf{r}_{\text{sep2}}$ ,  $\mu_{BGT}$  y  $\mathbf{N}_2$ ) afectan el lugar que ocupan las galaxias en el **plano log**<sub>10</sub>( $\mathbf{M}_{\text{star}}$ )-12+log<sub>10</sub>( $\mathbf{O}/\mathbf{H}$ ).

## Por ejemplo:

¿Las galaxias con vecinas muy cercanas (r<sub>1</sub> muy chico) se desvían de la mediana de metalicidad? ¿Mucho, un poco, casi nada? Si se desvían, ¿se desvían para valores más altos o más bajos de metalicidad?

¿Las galaxias con vecinas muy cercanas y masivas ( $r_1$  muy chico y  $\mu_{BGT}$  muy grande) se desvían más de la mediana?

¿Las galaxias con  $N_2$  alto (ó bajo) se desvian de la relación mediana? Si se desvían, ¿se desvían para valores más altos o más bajos de metalicidad?

Para explorar estos ítems, puede ser útil definir submuestras con **valores extremos** de los parámetros mencionados y dibujar el **scatter plot de la submuestra** sobre la **relación mediana y percentiles** de la **muestra general.** 

También, se podría **colorear** el **scatter plot** de la relación general con cada parámetro ( $\mathbf{r}_1$ ,  $\mathbf{r}_2$ ,  $\mathbf{r}_{\text{sep2}}$ ,  $\boldsymbol{\mu}_{BGT}$  y  $\mathbf{N}_2$ ). O bien, realizar un **mapa de colores** usando el ejemplo que subió Lucas a GitHub (ver Slack).

Lo más probable es que a no todas las galaxias les pase lo mismo, pero queremos ver si hay alguna tendencia, si la mayoría se desvía o no de la mediana al variar los parámetros.