## 01 Potencial y magnificacion

Para empezar el objeto mas importante es el mapa de convergencia  $\kappa(\vec{\theta})$ , este hace el papel de la densidad efectiva de masa. Si bien la distribucion de masa es algo tridimensional  $\rho(\vec{r})$  lo que se hace es proyectarla a los ejes del plano de vision  $\vec{\theta}=(\theta_1,\theta_2)$  de manera que la densidad es  $\Sigma(\vec{\theta})$ . En particular se usa una constante de normalizacion la cual es  $\Sigma_c$  lo que se refiere a la densidad critica.

$$\kappa(ec{ heta}) = rac{\Sigma(ec{ heta})}{\Sigma_c}$$

Donde el potencial bidimensional efectivo que controla la curva de los rayos de luz obedece la ecuación de Poisson, todo sera tomado en estas coordenadas del plano  $\nabla_{\theta} \to \nabla$  y se usara a modo de notación simplificada

$$abla^2\psi(ec{ heta})=2\kappa(ec{ heta})$$

De manera que construyendo la función de Green para el problema  $\nabla^2 G(\vec{\theta}, \vec{\theta}') = \delta(\vec{\theta} - \vec{\theta}')$  lo cual tiene por solucion

$$G(ec{ heta},ec{ heta}') = rac{1}{2\pi} \mathrm{ln} \, |ec{ heta} - ec{ heta}'| \, .$$

De manera que se puede calcular el potencial a partir del mapa de convergencia usando la formula de Green

$$\int G 
abla^2 \psi - \psi 
abla^2 G \; d^2 heta' = \oint G \partial_n \psi - \psi \partial_n G \; d\ell \; .$$

El lado derecho puede ser definido a partir de distintas condiciones, la primera es que la funcion de Green decae mientras nos alejamos, por tanto evaluada en los bordes tiende a 0. El potencial bidimensional por otro lado no decae pues la distribución de materia oscura permea todo el universo observable, y la función de Green queda libre a definirse su derivada en el borde para determinarla por completo, de manera que el lado derecho puede describirse como una constante a elegir libremente:

$$\oint G \partial_n \psi - \psi \partial_n G \; d\ell = 0 - \oint \psi \partial_n G \; d\ell = -\psi_0$$

Puede ser elegido como 0 si se desea, el potencial solo importan sus derivadas. El lado izquierdo por otro lado puede ser resuelto utilizando  $\nabla^2 \psi(\vec{\theta}) = 2\kappa(\vec{\theta})$ ,  $\nabla^2 G(\vec{\theta}, \vec{\theta}') = \delta(\vec{\theta} - \vec{\theta}')$  de manera que:

$$\int G 
abla^2 \psi - \psi 
abla^2 G \ d^2 heta' = \int G \, 2 \kappa - \psi \, \delta(ec{ heta} - ec{ heta'}) d^2 heta' 
onumber \ \int 2 G \kappa d^2 heta' - \psi(ec{ heta}) = - \psi_0$$

Despejando se obtiene el potencial bidimensional

$$\psi(ec{ heta}) = rac{1}{\pi} \int \kappa(ec{ heta}') \ln |ec{ heta} - ec{ heta}'| d^2 heta' + \psi_0 .$$

## Curvatura de rayos

El angulo de curvatura viene a ser la gradiente del potencial, la gradiente puede ingresar a la integral y obtener una formula mas resumida

$$ec{lpha}(ec{ heta}) = 
abla \psi = rac{1}{\pi} \int \kappa(ec{ heta}') rac{ec{ heta} - ec{ heta}'}{|ec{ heta} - ec{ heta}'|^2} d^2 heta',$$

Ademas es posible linearizar a modo de obtener una matriz que describe las transformaciones

$$\mathbb{A}_{ij} \equiv rac{\partial ec{eta}}{\partial ec{ heta}} = \left(\delta_{ij} - rac{\partial lpha_i(ec{ heta})}{\partial heta_j}
ight) = \left(\delta_{ij} - rac{\partial^2 \psi(ec{ heta})}{\partial heta_i \partial heta_j}
ight) = \mathbb{M}^{-1}.$$

Se utiliza una notacion resumida

$$rac{\partial^2 \psi}{\partial heta_i \partial heta_j} \equiv \psi_{ij}.$$

De manera que cantidades pueden ser definidas por este tensor  $\psi_{ij}$ 

$$\kappa = rac{1}{2} (\psi_{11} + \psi_{22}) = rac{1}{2} {
m tr} \, \psi_{ij}.$$

Asi como definir el "shear", el shear simetrico

$$\gamma_1(ec{ heta}) = rac{1}{2}(\psi_{11} - \psi_{22}) \equiv \gamma(ec{ heta}) \cos \left[2\phi(ec{ heta})
ight],$$

como el componente antisimetrico

$$\gamma_2(ec{ heta}) = \psi_{12} = \psi_{21} \equiv \gamma(ec{ heta}) \sin{\left[2\phi(ec{ heta})
ight]}.$$

Lo cual permite escribir de manera resumida

$$\mathbb{A} = egin{pmatrix} 1 - \kappa - \gamma_1 & -\gamma_2 \ -\gamma_2 & 1 - \kappa + \gamma_1 \end{pmatrix} = (1 - \kappa) egin{pmatrix} 1 & 0 \ 0 & 1 \end{pmatrix} - \gamma egin{pmatrix} \cos 2\phi & \sin 2\phi \ \sin 2\phi & -\cos 2\phi \end{pmatrix}$$

El mapa de convergencia afecta la magnificacion, la parte del Shear introduce astigmatismo lo cual modifica los circulos a elipses,

## Lista de ejemplos

Lens Model	$\psi( heta)$	$\alpha(\theta)$
Point mass	$\frac{D_{\rm ds}}{D_{\rm s}} \frac{4GM}{D_{\rm d}c^2} \ln  \theta $	$rac{D_{ m ds}}{D_{ m s}} rac{4GM}{c^2 D_{ m d}   heta }$
Singular isothermal sphere	$rac{D_{ m ds}}{D_{ m s}} rac{4\pi\sigma^2}{c^2}   heta $	$\frac{D_{\rm ds}}{D_{\rm s}} \frac{4\pi\sigma^2}{c^2}$
Softened isothermal sphere	$\frac{D_{\rm ds}}{D_{\rm s}} \frac{4\pi\sigma^2}{c^2} \left(\theta_{\rm c}^2 + \theta^2\right)^{1/2}$	$\frac{D_{\rm ds}}{D_{\rm s}} \frac{4\pi\sigma^2}{c^2} \frac{\theta}{\left(\theta_{\rm c}^2 + \theta^2\right)^{1/2}}$
Constant density sheet	$\frac{\kappa}{2}  \theta^2$	$\kappa   heta $