## Mapa del Fondo Cósmico de Microondas

Constanza Osses Guerra\* Profesor: Cristóbal Sifón and

Doctorado en Ciencias Físicas, Pontificia Universidad Católica de Valparaíso, Chile

holis

## 1. INTRODUCCIÓN

qué es el cmb - por que es importante - como se crean los mapas - como se obtiene el espectro a partir del mapa
como se obtienen los parámetros

$$\tilde{\mathbf{M}}(\ell_x, \ell_y) = \text{FFT}(\mathbf{M}_{\text{apod}}(\theta_x, \theta_y))$$
 (1.5)

## 1.1. creando mapa

$$\widetilde{\mathbf{M}}(\ell_x, \ell_y) = C\left(\sqrt{\ell_x^2 + \ell_y^2}\right) \tag{1.1}$$

$$C_{\ell}\left(\sqrt{\ell_x^2 + \ell_y^2}\right) = \left\langle \tilde{\mathbf{M}}\left(\ell_x, \ell_y\right) \right\rangle$$
 (1.6)

$$\mathbf{M}(\theta_x, \theta_y) = \int d\ell_x \int d\ell_y \exp\left[-2i(\vec{\ell} \cdot \vec{\theta})\right] \tilde{\mathbf{M}}(\ell_x, \ell_y) \tilde{\mathbf{G}}(\ell_x, \ell_y)$$
(1.2)

$$\hat{D}_{\ell} = T_{\ell} * D_{\ell} + N_{\ell} \tag{1.7}$$

$$\tilde{\mathbf{G}}(\ell_x, \ell_y) = \int d\ell_x \int d\ell_y \, \exp\left[-2i(\vec{\ell} \cdot \vec{\theta})\right] \mathcal{N}(\mu, \sigma) \quad (1.3)$$

$$D_{\ell} = \frac{\left(\hat{D}_{\ell} - N_{\ell}\right)}{T_{\ell}} \tag{1.8}$$

$$\mathbf{M}_{\mathrm{apod}} (\theta_{x}, \theta_{y}) = \mathbf{M} (\theta_{x}, \theta_{y}) \circ \mathbf{W} (\theta_{x}, \theta_{y})$$
\*Electronic address: conyosses@gmail.com (1.4)