H_0 : taux d'expansion |— $\longrightarrow d_L \nearrow \Rightarrow v \nearrow$ Ω_r : densité du rayonnement \longrightarrow Faible contribution $\sum_{i} \Omega_{i} = 1 \left\langle \begin{array}{c} \Omega_{m} : \text{densit\'e de la mati\'ere} \end{array} \right\rangle$ Contracte l'espace $\Omega_{\Lambda}:$ densité de l'énergie sombre \longrightarrow Dilate l'espace

 $w: \operatorname{paramètre} \operatorname{d'\acute{e}tat} \operatorname{de} \Omega_{\Lambda} | \longrightarrow \operatorname{D\acute{e}crit} \operatorname{son} \operatorname{comportement}$

Paramètres cosmologiques :