



КОСМОЛОГИЧЕСКАЯ ПОСТОЯННАЯ

Авторы: М. В. Сажин

КОСМОЛОГИЧЕСКАЯ ПОСТОЯННАЯ, постоянная Λ , входящая в уравнения общей теории относительности. Введена А. [Эйнштейном](#) в 1917 для того, чтобы получить решения, описывающие стационарную Вселенную. Физич. смысл введения Λ заключается в допущении существования особой силы (отталкивания при $\Lambda > 0$ и притяжения при $\Lambda < 0$), возрастающей с расстоянием. Под влиянием идей А. А. [Фридмана](#) о нестационарной модели Вселенной и после открытия Э. [Хабблом](#) расширения Вселенной Эйнштейн отказался от Λ . После открытия в кон. 20 в. ускоренного расширения Вселенной интерес к Λ возродился. Стандартную космологич. модель обычно называют Λ CDM (Λ -Cold Dark Matter), подчёркивая тем самым важную роль Λ в описании Вселенной. Наряду с Λ рассматриваются альтернативные модели, в которых ускорение расширения Вселенной вызвано особой формой энергии/массы, создающей эффект антитяготения и получившей назв. «тёмная энергия».