Московский физико-технический институт кафедра фундаментальных взаимодействий и космологии Института ядерных исследований Российской академии наук

Моделирование изменения потока астрофизических нейтрино при прохождении через Землю

Максим Клейменов под руководством Дмитрия Заборова

Модель полного поглощения

При расчётах используется соотношение $\nu_e: \nu_\mu: \nu_\tau = 1:1:1.$

Рассматриваются реакции через заряженный ток (CC) и нейтральный ток (NC) с полным поглощением частиц.

При этом используется стандартное уравнение для описания затухания:

$$d\Phi = -\Phi \cdot n(r) \cdot \sigma(E) dx$$

$$d\left(\ln \frac{\Phi}{\Phi_0}\right) = -\frac{\sigma(E)\rho(x)}{\mu(x)} N_A dx$$

$$\Phi_f(E,\theta) = \Phi_0(E) \exp\left\{-N_A R \sigma(E) \int_0^{2\sin\theta} dx \frac{\rho(r(x))}{\mu(r(x))}\right\}$$