利用方向-能量重建探测 K-40 地球中微子

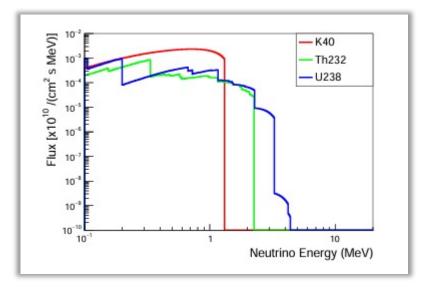
孙昊哲 清华大学工程物理系

研究背景及意义

- K-40衰变释放能量占地球辐射热量1/3
- K-40中微子目前未被观测
- 地壳、地幔中元素分布
- 地球模型

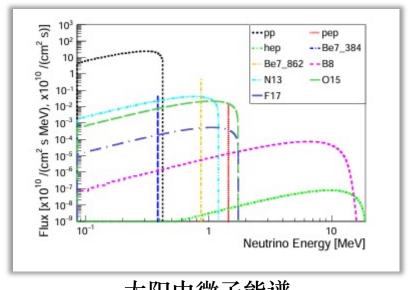
• 对锦屏: 靠近喜马拉雅山脉, 元素含量与地球内部活动关系

K-40中微子特点



地球中微子能谱

- ·能量低,低于1.8MeV的IBD阈值
- 相比太阳中微子通量很低
- 方向分布与太阳中微子有区别



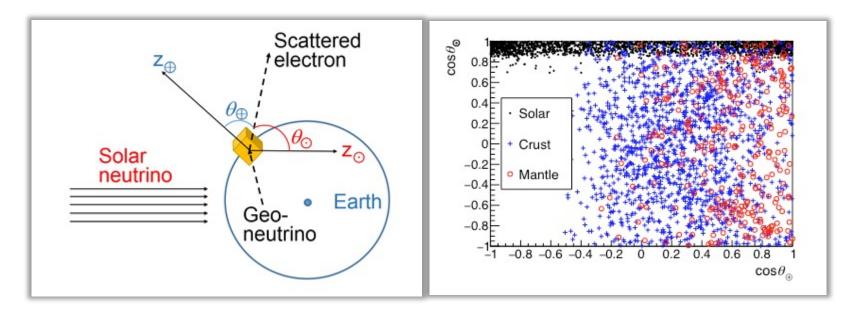
太阳中微子能谱

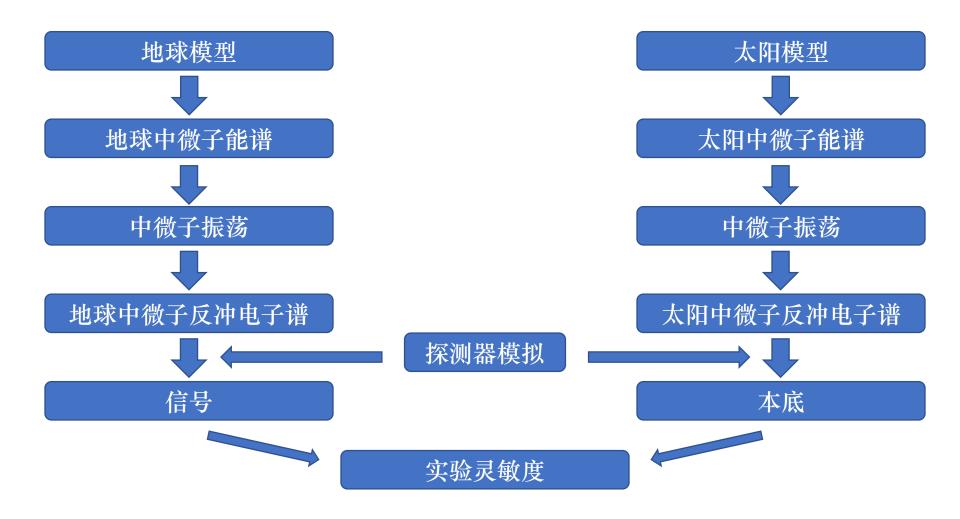
研究方法

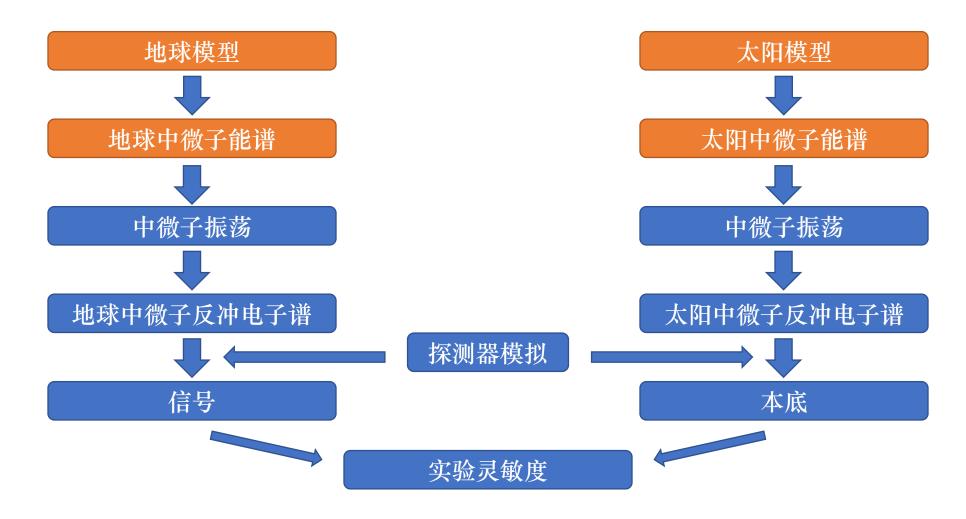
使用中微子-电子弹性散射 探测反冲电子信号

$ar{v}_e$ $ar{v}_e$ e^-

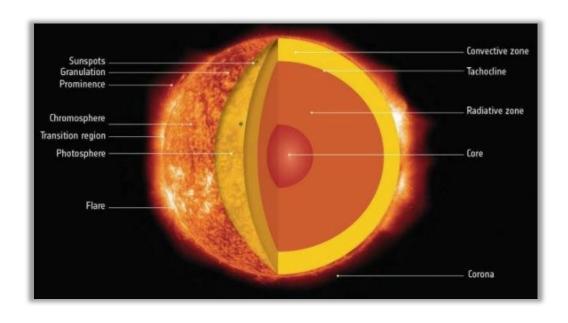
切伦科夫光重建方向+闪烁光重建能量能量 使用方向扣除太阳中微子本底

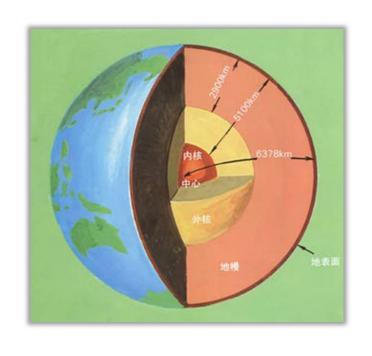




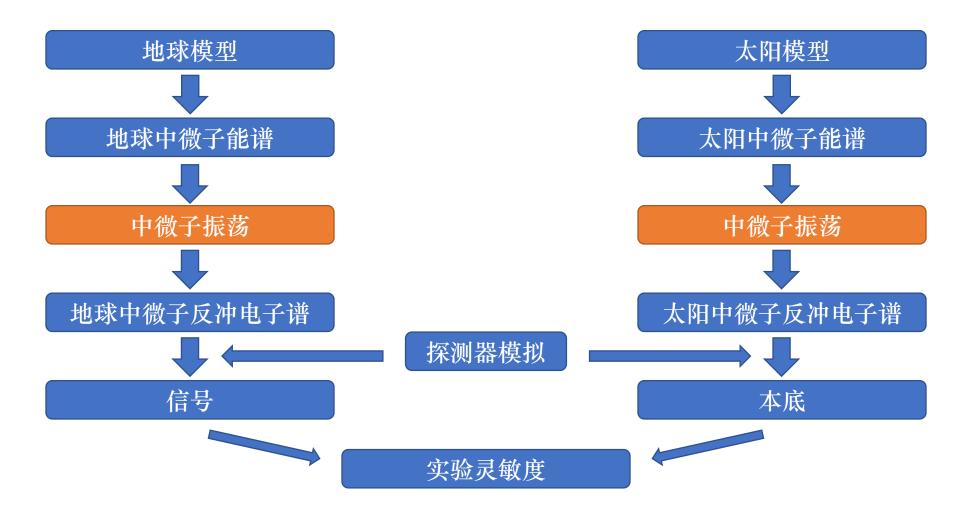


地球与太阳模型

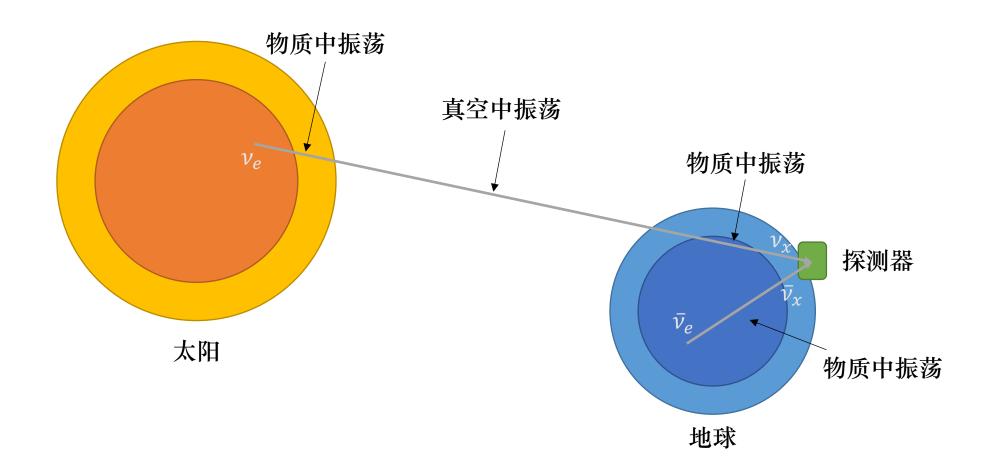


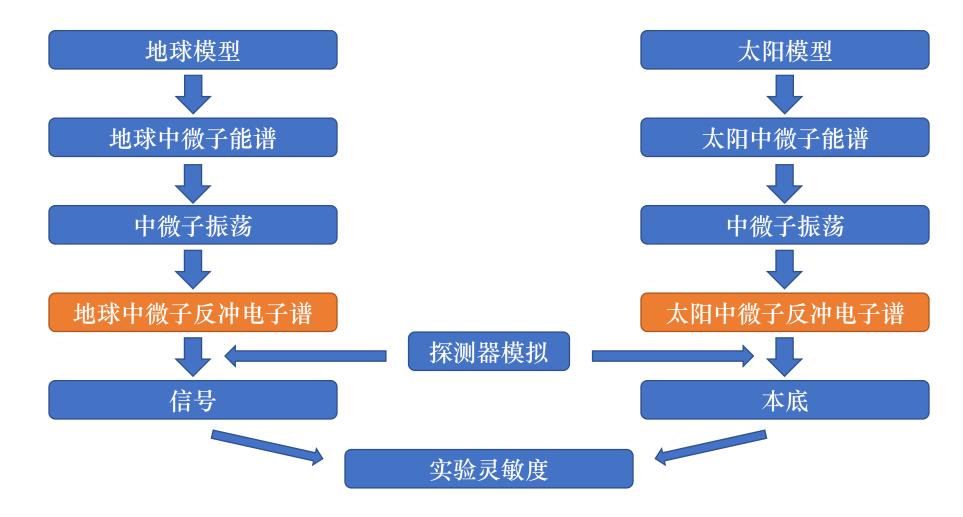


- 主要相关参数:
 - 元素分布 (通量、能谱相关)
 - 密度分布(中微子振荡相关)



中微子振荡





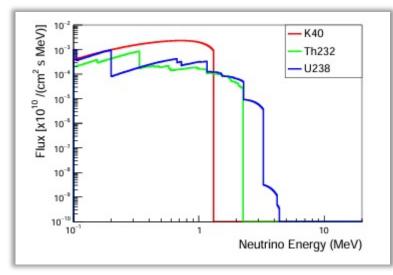
中微子-电子弹性散射

中微子能谱



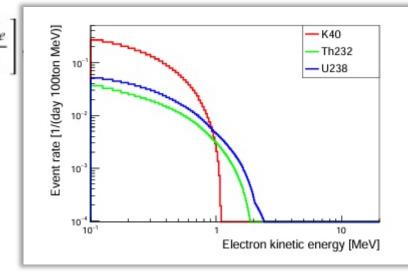
弹性散射过程

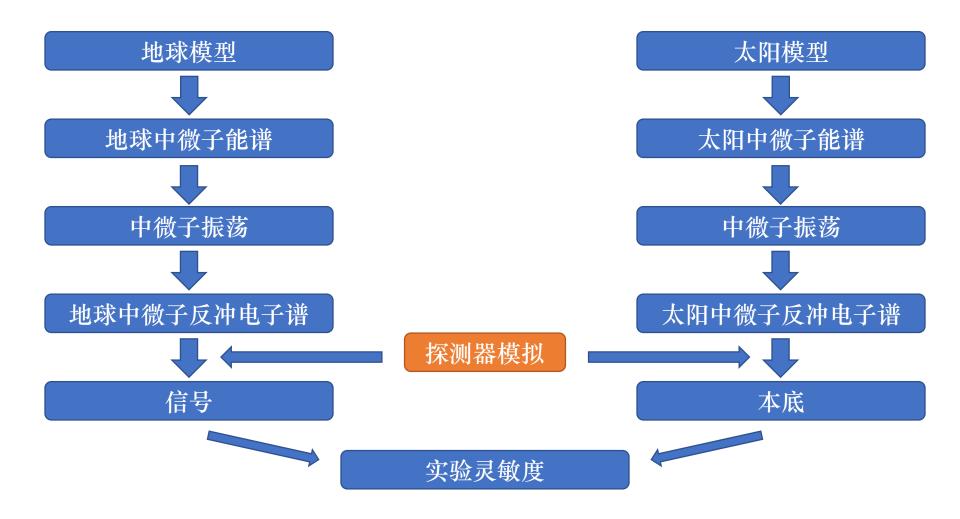
反冲电子谱



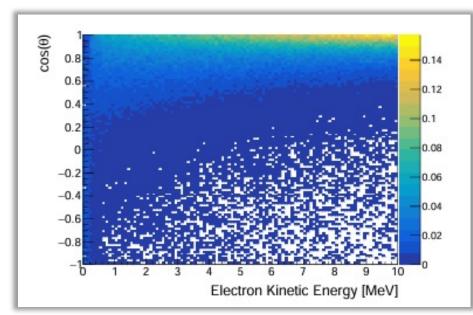
$$\frac{d\sigma(E_{\nu}, T_{e})}{dT_{e}} = \frac{\sigma_{0}}{m_{e}} \left[g_{1}^{2} + g_{2}^{2} (1 - \frac{T_{e}}{E_{\nu}})^{2} - g_{1}g_{2} \frac{m_{e}T_{e}}{E_{\nu}^{2}} \right].$$

$$\cos\theta = \frac{1 + m_e/E_v}{\sqrt{1 + 2m_e/T_e}}.$$





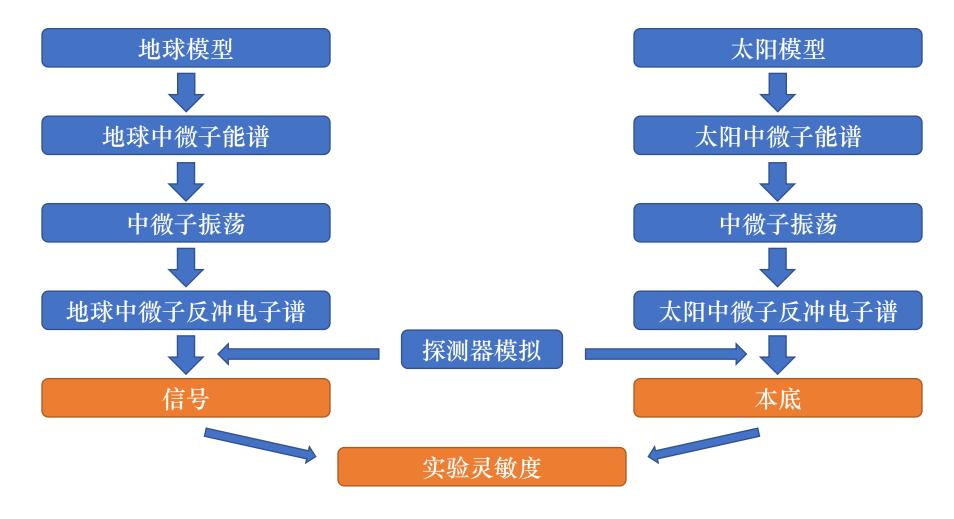
探测器响应



探测器角度响应

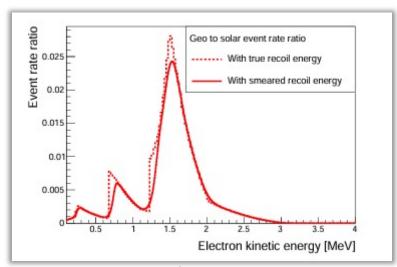
- 通过探测器的模拟给出不同能量的角度响应
- 对于给定反冲电子能量,利用探测器相应进行抽样

• 抽样后的结果作为信号或者本底进入后续的分析



灵敏度计算

选择Cut



Cut后信号-本底比

$$0.7 \text{MeV} < E < 2.3 \text{MeV}$$

 $\cos \theta_{sun} < -0.75$

计算误差以及灵敏度

$$\sigma_{geo} = \sqrt{\sigma_{candidate}^2 + N_{solar}^2 \sigma_{\epsilon}^2 + \epsilon^2 \sigma_{solar}^2},$$

sensitivity =
$$N_{geo}/\sigma_{geo}$$
,

谢谢大家, 欢迎批评指正!