

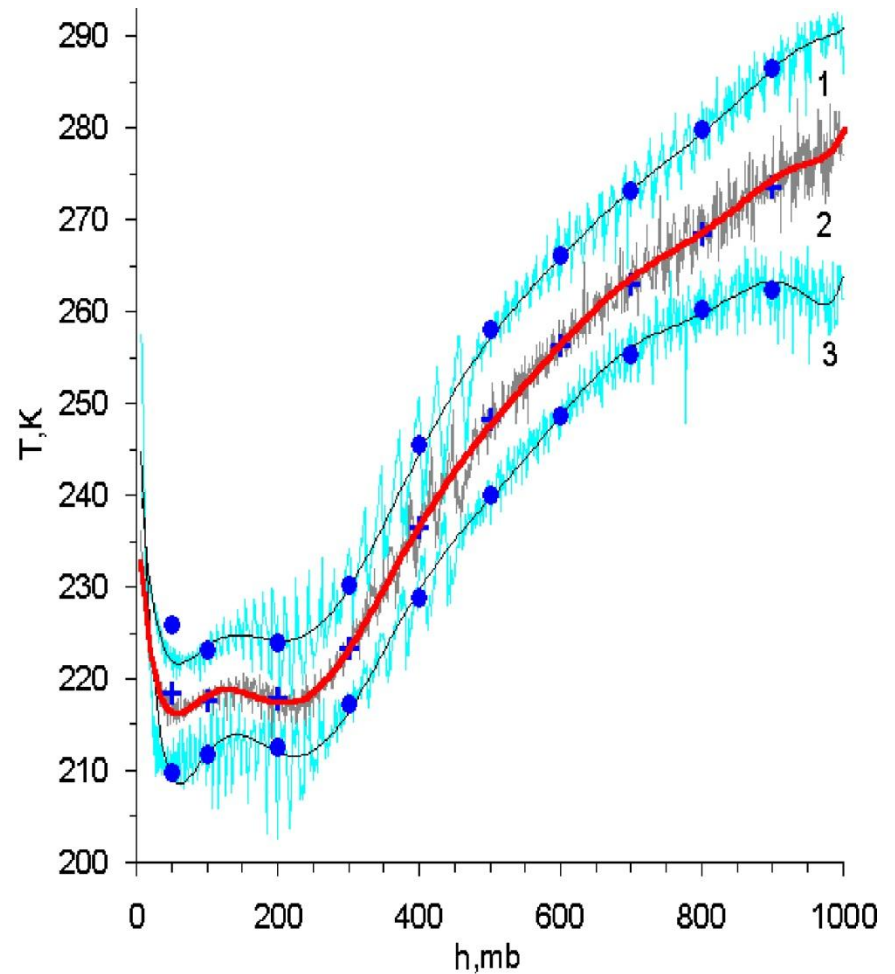
АТМОСФЕРНЫЕ
ВАРИАЦИИ
ИНТЕНСИВНОСТИ
МЮОНОВ
ДЛЯ РАЗЛИЧНЫХ
ЗЕНИТНЫХ УГЛОВ
РЕГИСТРАЦИИ

. Рассчитанные значения плотности температурных коэффициентов приводятся в (Дорман, 1957; 1972) и (Кузьмин, 1964) для наземных мюонных телескопов с экранами, имеющими порог регистрации $\Delta\varepsilon \leq 0,4$ ГэВ, и для системы подземных мюонных телескопов с $\Delta\varepsilon \geq 1,6$ ГэВ. Мюонный телескоп в Новосибирске имеет экран 0,54 ГэВ (для вертикального потока мюонов), для которого метеорологические коэффициенты интенсивности мюонов неизвестны.



- Для оценки атмосферных эффектов интенсивности мюонов под различными зенитными углами на фоне возможных первичных вариаций использованы результаты синхронной регистрации интенсивности космических лучей с помощью нейтронного монитора и системы мезонных телескопов с большой эффективной площадью сбора частиц

- Средние (в дальнейшем, опорные) значения температуры в середине каждого слоя атмосферы на стандартных изобарических поверхностях: 900, 800, 700, 600, 500, 400, 300, 200, 100 и 50мб были определены из распределения температуры атмосферы по высоте над Новосибирском, полученного по аэрологическим данным за период с января 2004г по июнь 2005г.



- 1-лето; 2-весна, осень; 3-зима

Уравнения регрессии использованы в виде

- $\delta I_{o,\mu}(\theta) = \alpha_0(\theta) \cdot (h_0 - 950) \cdot T_0 + \alpha_T(\theta) \cdot \Delta T_{cm} + \beta(\theta) \cdot \Delta h_0 + \gamma(\theta) \cdot \delta I_n$. (1)
- Здесь $\alpha_0(\theta), \alpha_T(\theta), \beta(\theta), \gamma(\theta)$ - коэффициенты регрессии, T_0 и h_0 - температура и давление атмосферы на уровне наблюдений космических лучей, ΔT_{cm} и Δh_0 - изменения среднемассовой температуры и давления атмосферы,
- $\delta I_{o,\mu}(\theta) = \frac{\Delta I_{o,\mu}}{I_{o,\mu}}(\theta)$ - вариации интенсивности общей и мюонной компонент,

$\delta I_n = \frac{\Delta I_n}{I_n}$ - вариации интенсивности нейтронной компоненты космических лучей, исправленные на барометрический эффект. Изменения среднемассовой температуры $\Delta T_{cm} = \frac{1}{k} \sum_{i=1}^k \Delta t_i$, где Δt_i - изменения температуры в слое i атмосферы.

Таблица 1. Метеорологические коэффициенты интенсивности мюонов под
различными углами к зениту.

Канал	О.И.	0	30	40	50	60	67	71
$\alpha_0(\theta)$, 10-2 %/ОС	-0,035 $\pm 0,002$	-0,033 $\pm 0,004$	-0,024 $\pm 0,003$	-0,023 $\pm 0,003$	-0,017 $\pm 0,004$	-0,024 $\pm 0,005$	-0,038 $\pm 0,009$	-0,194 $\pm 0,05$
$\alpha_T(\theta)$ %/ОС	-0,247 $\pm 0,007$	-0,371 $\pm 0,009$	-0,380 $\pm 0,009$	-0,383 $\pm 0,008$	-0,381 $\pm 0,011$	-0,388 $\pm 0,015$	-0,39 $\pm 0,026$	-0,401 $\pm 0,066$
$\beta(\theta)$, %/мб	-0,219 $\pm 0,005$	-0,218 $\pm 0,006$	-0,181 $\pm 0,005$	-0,173 $\pm 0,005$	-0,201 $\pm 0,007$	-0,227 $\pm 0,009$	-0,39 $\pm 0,015$	-0,39 $\pm 0,038$
$\gamma(\theta)$	0,389 $\pm 0,017$	0,475 $\pm 0,023$	0,279 $\pm 0,023$	0,227 $\pm 0,022$	0,153 $\pm 0,024$	0,1 $\pm 0,04$	0,01	
$r_{кор}$	0,993	0,991	0,994	0,981	0,938	0,932	0,816	0,711

Вариации, обусловленные только
изменениями температуры атмосферы,

$$\delta I_T(h_0, \theta) = \sum_{i=1}^N W_T(h, \theta) \Delta h_i \Delta T_i, \quad (2)$$

где $W_T(h_i, \theta)$ - плотность температурного
коэффициента согласно определению,
 Δh_i - толщина слоя i атмосферы, а ΔT_i
- изменения температуры слоя. Было
показано, что

$$\delta I(h_0, \theta) = \sum_{i=1}^N k_i(\theta) \Delta T_i \approx \alpha_T(\theta) \Delta T_{cm} \quad (3)$$

где $k_i(\theta) = W_T(h, \theta) \cdot \Delta h_i \Delta T_{cm}$ - изменения
средневзвешенной по массе

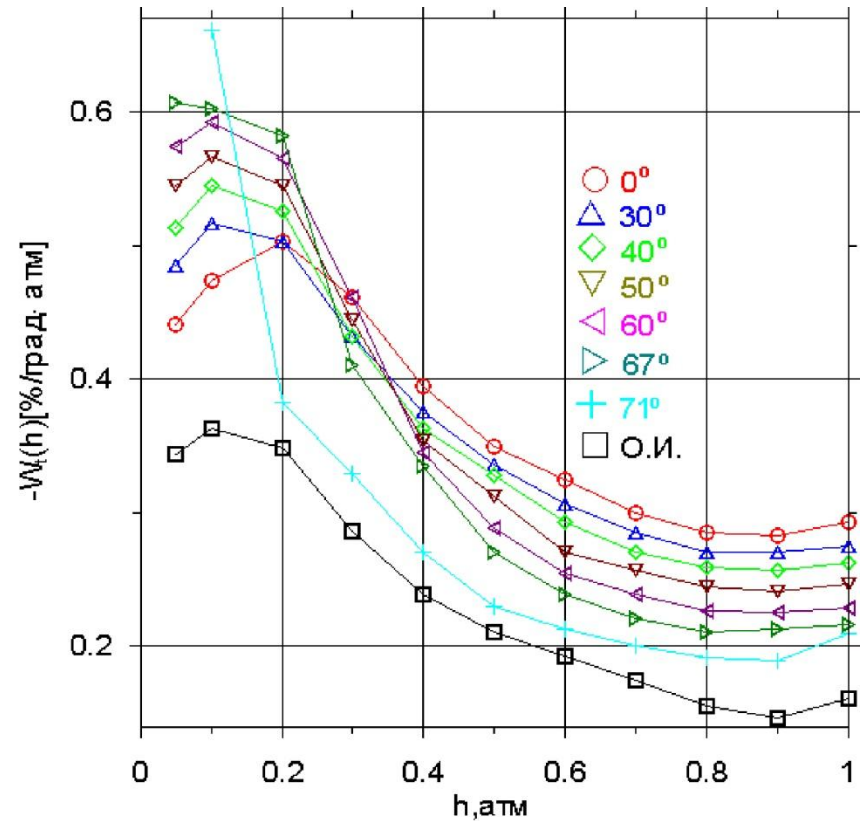
температуры атмосферы, $\Delta h_i = 0,1 \text{ атм}$

Решение уравнений регрессии (3),

учитывая, что , дало

$$\sum_{i=1}^N k_i(\theta) \approx \alpha_T(\theta)$$

следующее распределение плотностей
температурных коэффициентов

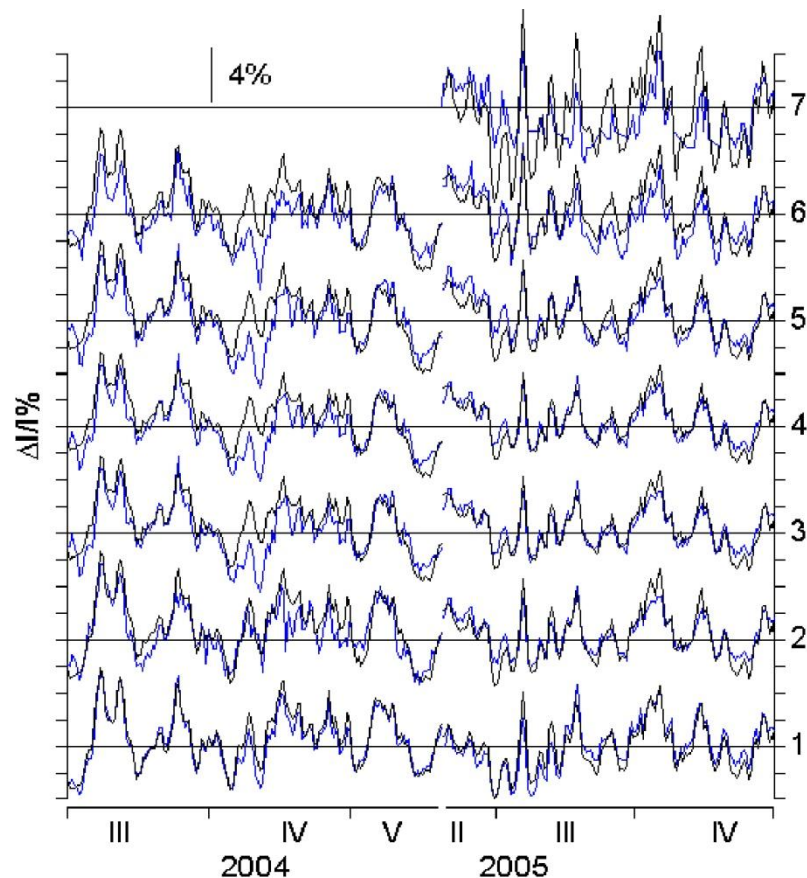


Используя найденные
метеорологические
коэффициенты интенсивности

$$\alpha_o(\theta), \beta(\theta), \gamma(\theta), k_i(\theta)$$

данные о изменениях приземной
температуры,
давления, температуры различных слоев
атмосферы и данные нейтронного
монитора,
найденны ожидаемые вариации
интенсивности
мюонов под различными зенитными
углами.

Результаты расчета сопоставлены с
наблюдаемыми вариациями
интенсивности.

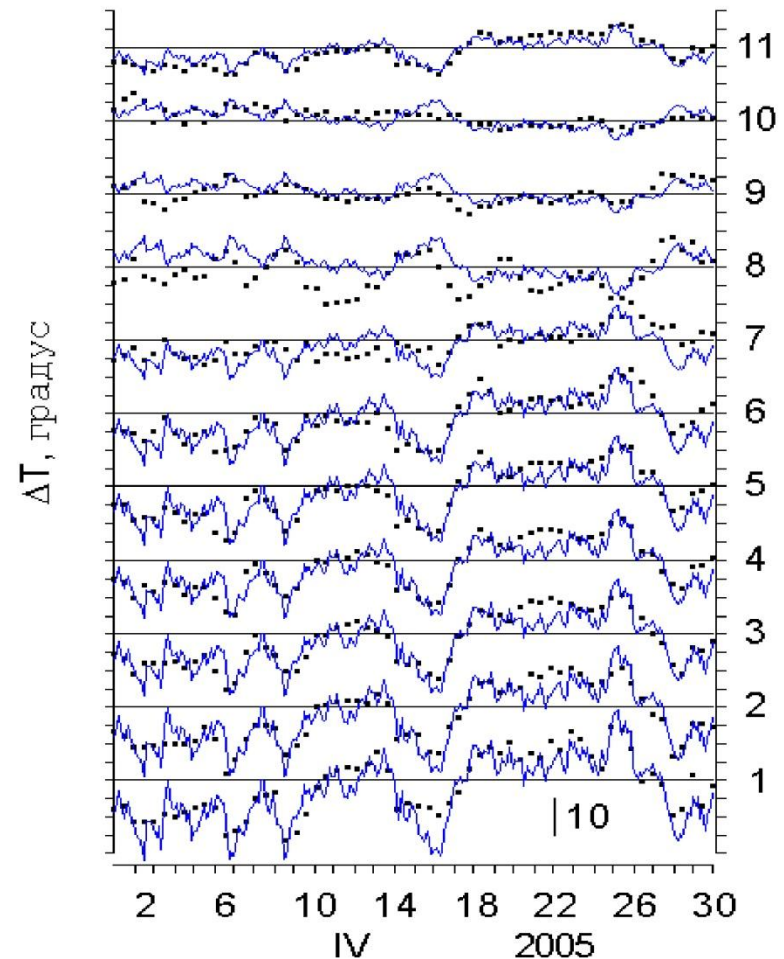


Кривые 1-7 для углов к зениту 0, 30, 40, 50, 60, 67, 71 соответственно.

- Изменения температуры различных слоев атмосферы 900, 800, 700, 600, 500, 400, 300, 200, 100, 50мб (кривые 1-10 соответственно) и среднемассовой Температуры (кривая 11), найденные по данным о вариациях интенсивности КЛ решением системы уравнений

$$\delta I_T(h_0, \theta) = \sum_{i=1}^N W_T(h, \theta) \Delta h_i \Delta T_i, \quad ,$$

представлены сплошными линиями,
а результаты прямых измерений - точками.



- Степень согласия полученных результатов зависит не только (и не столько) от статистической точности регистрации интенсивности мюонов, сколько от точности и надежности привлекаемых аэрологических данных, при использовании которых приходится очень часто прибегать к интерполяции высотного хода температуры на различных участках.
- Сказывается и выбранный вид аппроксимации высотного хода температуры, особенно в области 200мб.
- Многоканальная регистрация интенсивности мюонов под различными углами к зениту позволяет при исследовании модуляционных эффектов КЛ учитывать вариации атмосферного происхождения без привлечения данных аэрологического зондирования.
- Полученные результаты дают возможность проводить диагностику температурного режима атмосферы по данным о вариациях интенсивности КЛ.

■ СПАСИБО ЗА ВНИМАНИЕ!

- Если в процессе диагностики температурного режима атмосферы число каналов регистрации мюонов под различными зенитными углами меньше числа изобар, можно выражение (3) представить как

$$\delta I(h_0, \theta) \approx k_1(\theta)[\Delta T_1 + \Delta T_2 + \Delta T_3] + \sum_{i=4}^N k_{i \geq 4}(\theta) \Delta T_{i \geq 4}$$

- так как $k_1(\theta) \approx k_2(\theta) \approx k_3(\theta)$
- Изменения температуры ΔT_i также можно найти как

- $$\Delta T_i = \frac{1}{n} \sum_{k=1}^n \delta I_{T,k}(\theta) / R_k(\theta) \quad , \quad (4)$$

- где $\delta I_{T,k}(\theta)$ - температурная составляющая вариации интенсивности мюонов
- под различными углами к зениту, $R_k(\theta)$ коэффициенты регрессии для пар
- значений $\delta I_{T,k}(\theta)$ и ΔT_i слоя i атмосферы, n - число каналов
- регистрации мюонов под зенитными углами θ . Результаты, полученные с
- помощью (4) полностью согласуются с результатами, приведенными на рис.2.