Esercitazione

"Studio dei parametri di EAS simulati e loro caratterizzazione"

I file con le simulazioni sono raggruppati in due cartelle, una contenente i dati relativi a muoni originati da un protone e l'altra da un nucleo di Ferro. Le cartelle sono scaricabili ai seguenti link:

1. **Protoni**: https://www.dropbox.com/sh/bwuinuguqlrof5r/AABQFUrm89ZNcTT2LmVTMh0a?dl=0

2. **Ferro**:

https://www.dropbox.com/sh/1wjyldtvs03hrb8/AAC6RYirzfaeFJYIC1Mpr2L1a?dl=0

Ogni cartella contiene tre sottocartelle, relative agli sciami prodotti in corrispondenza di diversi angoli θ del raggio cosmico primario.

Ognuna della sottocartelle contiene due file, relativi ai dati campionati a due diverse altitudini (0 m e 1000 m).

I file excel sono strutturati nel modo seguente:

品 ちょ ♂~ ፣ shower_e5GeV-30Th-p-0m_sp - Excel											
File	Home Inserisci Layo	ut di pagina Formule	Dati Revisione	/isualizza Compor	nenti aggiuntivi 🛛 Che d						
Incolla	X Taglia Calibri Copia ▼ S Copia formato Calibri G C S	11		sto a capo iisci e allinea al centro	Generale •	Formattazione Forma condizionale * tal	atta come Stili bella * cella *	Inserisci Elimina	Formato	∑ Somma auto Riempiment Cancella ▼	
	Appunti 5	Carattere 5	Allineame	nto	5 Numeri 5	Stili		Celle			Modifica
J15	- : × -/	f _x									
4	A	В	С	D	Е	F	G	н	1	J	К
1	13467,22	-28425,45	0,67	-0,15	1,03	59329,41	10000	00,00			
2	34799,75	41608,98	0,48	0,10	0,70	59791,70	10000	00,00			
2	-23070,60	2393,20	2,81	0,02	5,80	58668,65	10000	00,00			
4	67147,49	-82929,23	0,21	-0,07	0,23	60836,26	10000	00,00			
5	70674,19	-30980,66	0,54	-0,09	0,67	60484,86	10000	00,00			
6	-6466,33	887,39	4,54	0,07	8,30	58924,32	10000	00,00			
7	40320,95	-27201,51	0,94	-0,15	1,21	59840,41	10000	00,00			
8	23341,98	-20744,27	0,40	-0,04	0,59	59522,33	10000	00,00			
9	37173,75	17298,60	1,50	0,14	2,07	59725,27	10000	00,00			
10	52456,07	23645,21	1,10	0,11	1,39	60050,57	10000	00,00			
11	-2124,08	5077,29	0,34	0,01	0,56	59061,50	10000	00,00			
12	18093,24	583,44	5,17	0,02	8,09	59344,86	10000	00,00			
13	10816,37	10187,78	3,00	0,19	4,86	59221,67	10000	00,00			
14	64998,23	6699,65	0,41	0,02	0,50	60356,12	10000	00,00			
15	2929,78	8638,60	2,49	0,14	4,24	59085,18	10000	00,00			
16	-3922,78	-7079,44	6,48	-0,38	11,55	58967,74	10000	00,00			
17	6992,05	-1787,14	1,75	-0,04	2,74	59153,32	10000	00,00			
18	3102,21	26455,37	0,10	0,04	0,17	59414,87	10000	00,00			
19	3850,30	-3617,25	0,70	-0,02	1,19	59109,63	10000	00,00			
20	457,69	-8747,02	4,48	-0,38	7,70	59043,23	10000	00,00			
21	798,03	-3783,51	0,68	-0,02	1,10	59065,43	10000	00,00			
22	-14682,89	16367,14	0,14	0,04	0,21	58995.68	10000	00.00			

x (cm) y (cm) P_x (GeV) P_y (GeV) P_z (GeV) $t_\mu(ns)$ $E_{pr}(GeV)$

dove ogni riga corrisponde ad un raggio cosmico secondario (muone).

Esercizio 1: identificare le altitudini relative a ciascun file. Quale file riporta i dati campionati a 0 m e quale quelli a 1000 m? Motivare la risposta con quanto sperimentato nei giorni precedenti attraverso le Cosmic Box.

Esercizio 2: calcolare l'angolo θ relativo ad ogni sottocartella.

Di seguito alcune formule utili.

o Modulo dell'impulso relativistico di un vettore di componenti (P_x, P_y, P_z) :

$$|P| = \sqrt{(P_x^2 + P_y^2 + P_z^2)}$$

 \circ Relazione tra componente \hat{z} dell'impulso relativistico e angolo θ :

$$\cos\vartheta = \frac{P_z}{|P|}$$

Inviare le relazioni a:

mariapaola.panetta@le.infn.it

silvia.pisano@lnf.infn.it