







# Discussione degli esercizi

LHCb Masterclass - Pisa

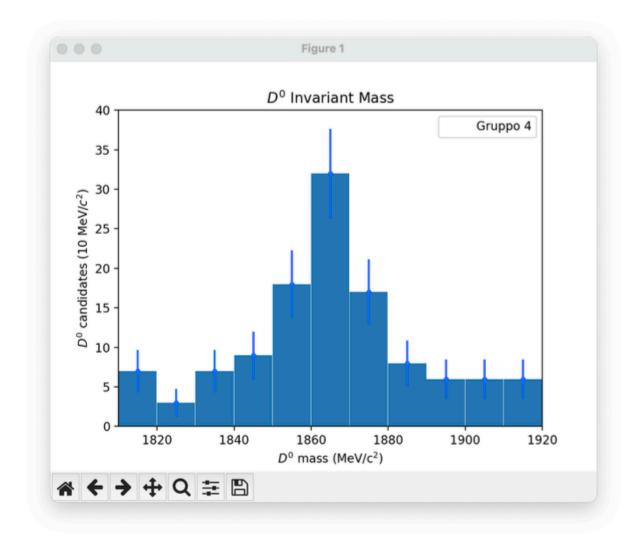
Domenico Riccardi domenico.riccardi@cern.ch
INFN Pisa, 18/03/2024



## Risultati dello scorso anno sulla massa del $D^{0}$

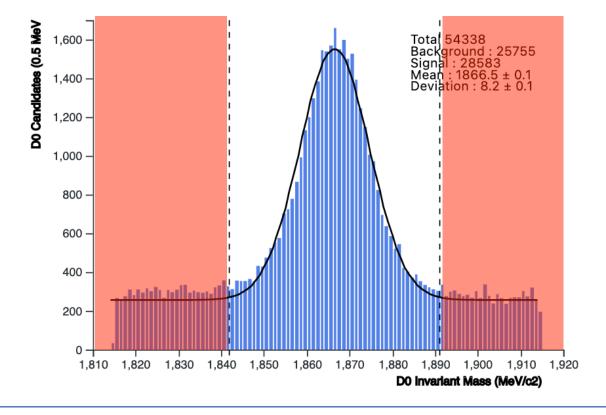
• Questo è l'istogramma della massa del  $D^0$  ottenuto combinando insieme tutti i dati raccolti dai vari gruppi dello scorso anno

Vediamo cosa si ottiene con i dati che avete raccolto questa mattina!



#### Discussione del risultato

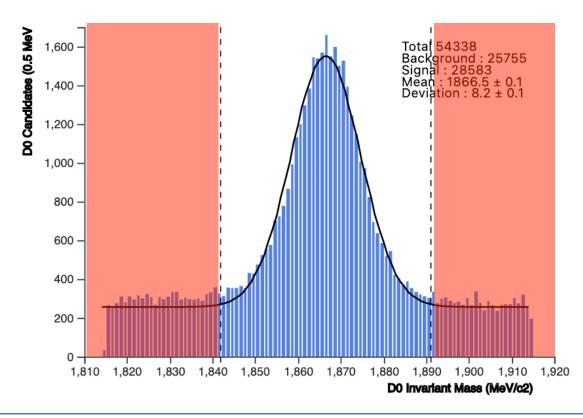
- Perché è importante utilizzare più dati?
- Avere più dati ci consente di individuare chiaramente il picco dovuto al segnale e le bande laterali (sideband) popolate in larga maggioranza dal fondo combinatorio





#### Discussione del risultato

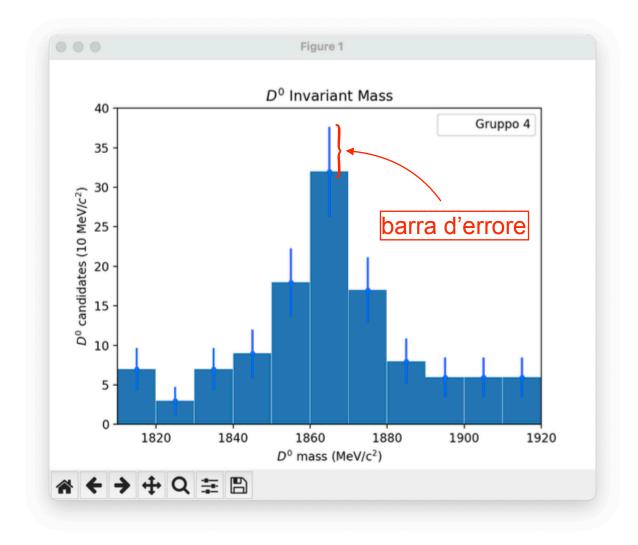
- Perché è importante utilizzare più dati?
- Avere più dati ci consente di individuare chiaramente il picco dovuto al segnale e le bande laterali (sideband) popolate in larga maggioranza dal fondo combinatorio



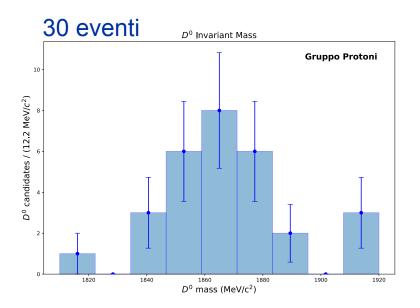
- Perché accade questo?
- Introduciamo il concetto di:

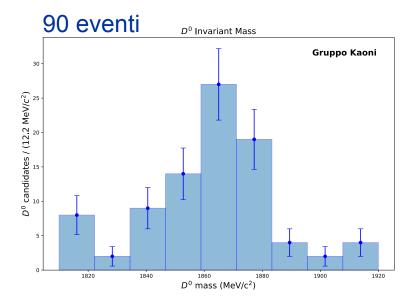
Incertezza statistica

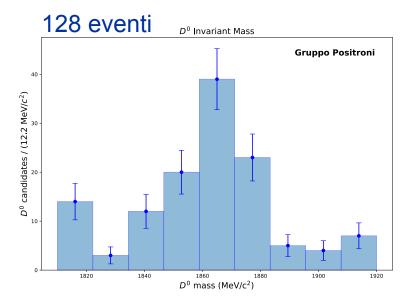
- Ogni bin ha una incertezza rappresentata dalle barre d'errore in figura
- Molto semplicemente, dato un bin con N
  misure, la barra d'errore indica la nostra
  incertezza nella conoscenza dell'altezza del
  rettangolo
- Si dimostra che l'incertezza statistica per un bin con N eventi è uguale a  $\sqrt{N}$



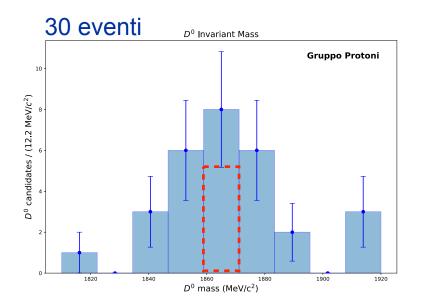
• Osserviamo 3 distribuzioni prodotte con un diverso numero di eventi

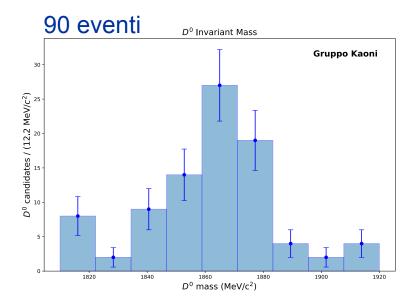


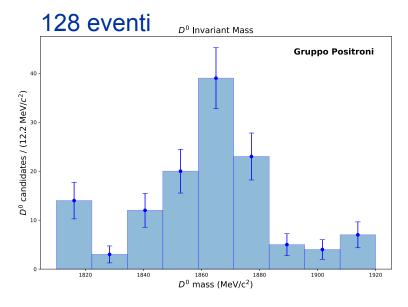




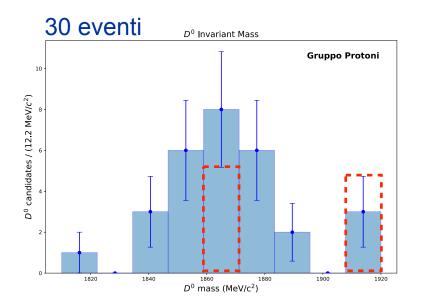
• Osserviamo 3 distribuzioni prodotte con un diverso numero di eventi

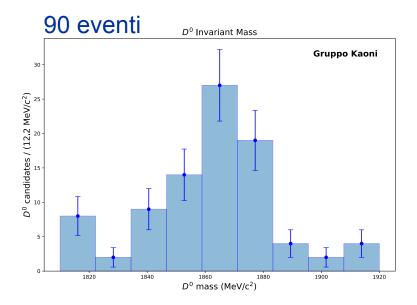


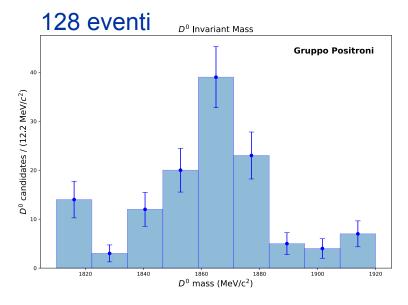




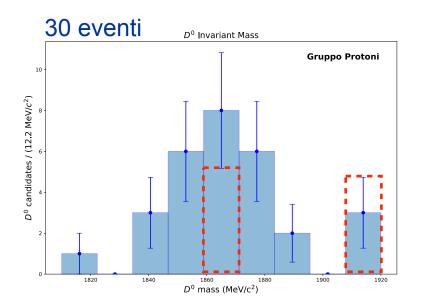
• Osserviamo 3 distribuzioni prodotte con un diverso numero di eventi

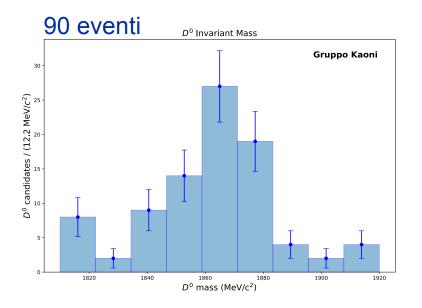


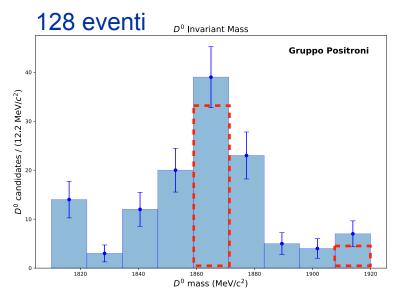




Osserviamo 3 distribuzioni prodotte con un diverso numero di eventi







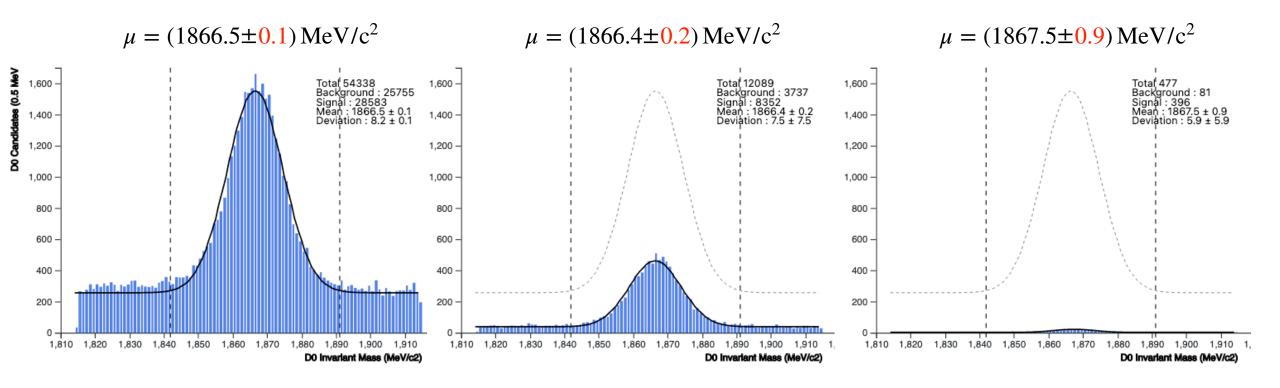
In questa situazione, comincio a vedere il segnale, ma non posso avere la certezza che non sia fondo



Qui invece non ho dubbi, c'è qualcosa ed è il segnale!

## Incertezza sui parametri del fit

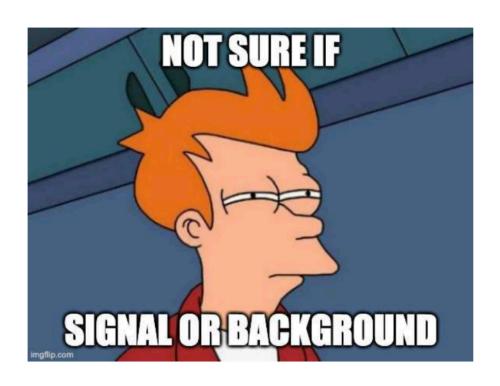
- Aumentare la statistica, ovvero il numero di  $D^0$ , ci permette anche di ridurre l'incertezza sui parametri del fit!
- In altre parole, misuriamo *meglio* tutte le quantità che stimiamo dalla procedura di fit

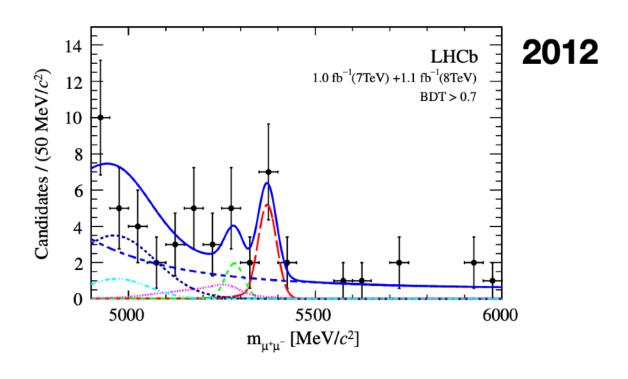




# Ricerca del decadimento raro $B_s \rightarrow \mu^+ \mu^-$

 Tutti i campioni hanno segnale e fondo: più grande è il loro rapporto, più chiara è l'osservazione!

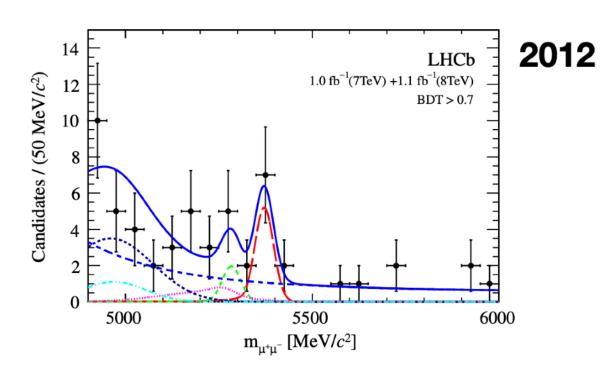


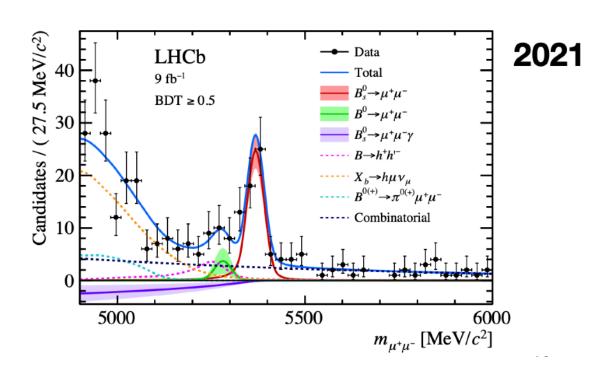




# Ricerca del decadimento raro $B_s \rightarrow \mu^+ \mu^-$

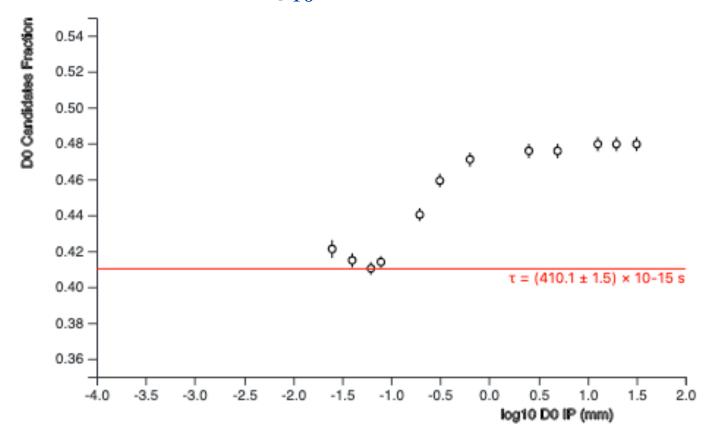
- Tutti i campioni hanno segnale e fondo: più grande è il loro rapporto, più chiara è l'osservazione!
- Bisogna accumulare dati per decretare l'osservazione di questo decadimento!







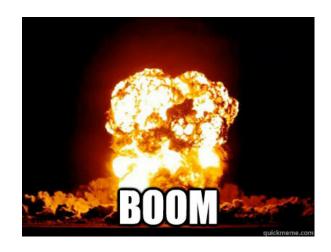
• Questa mattina, avete trovato un andamento di questo tipo per la misura della vita media del mesone  $D^0$  in funzione del valore di  $\log_{10}(IP)$ 

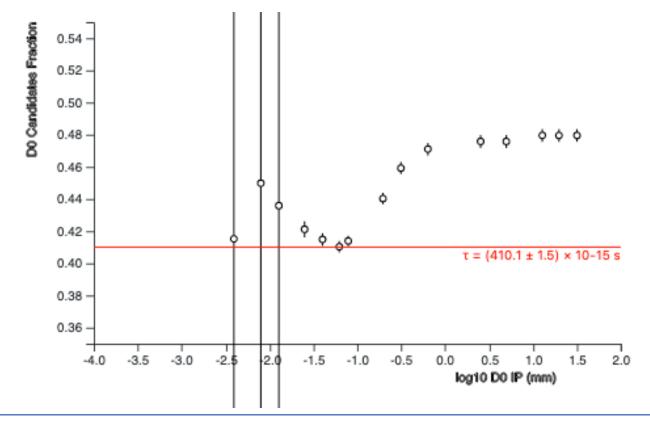




- Alcuni di voi avranno sicuramente ottenuto anche questo
- Possiamo osservare che l'interezza dei punti con  $log_{10}(IP) < -1.9$  esplode!

#### Perche?



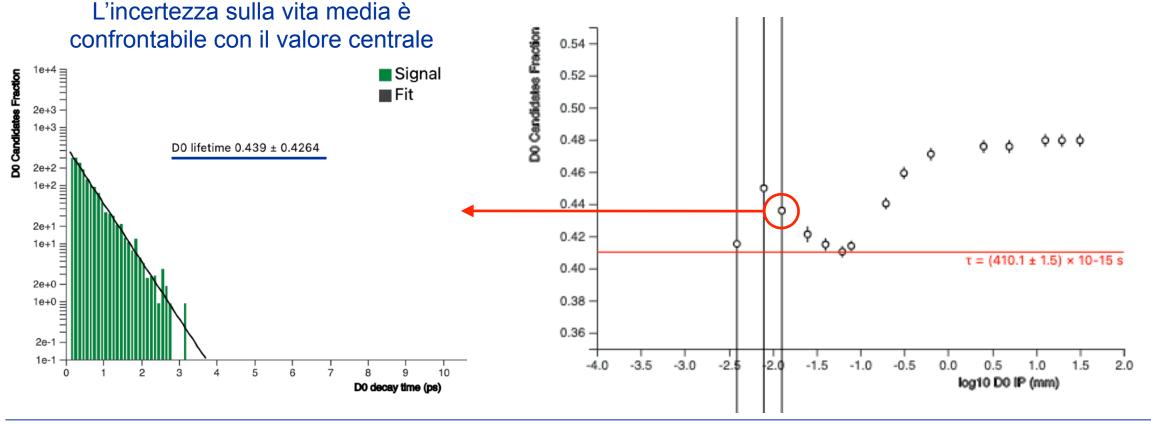


 Per valori di log<sub>10</sub>(IP) < − 1.9 abbiamo pochissimi dati per fare il fit ⇒ aumenta l'incertezza statistica!

Passiamo da ~54mila eventi a circa ~2500 0.54 -1,600 0.52 -Background: 700 1,400 0.50 -1,200  $\phi \phi \phi$ 0.48 1,000 0.46800 0.44 -600 0.42 - $\tau = (410.1 \pm 1.5) \times 10-15 s$ 0.40 -400 0.38 -200 0.36 1.840 1.850 1.860 1.870 D0 Invariant Mass (MeV/c2) -3.0 -2.5 -1.0 log10 D0 IP (mm)

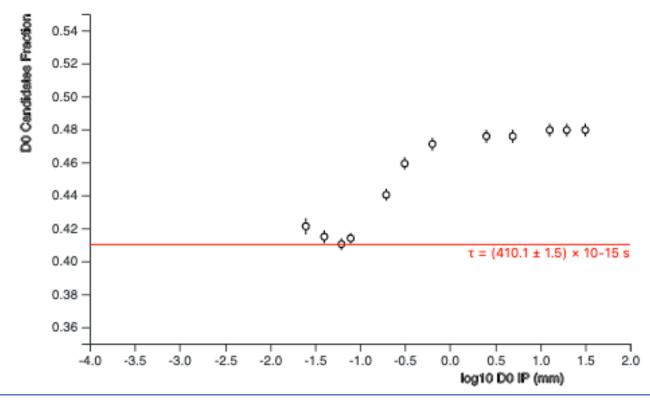


 Per valori di log<sub>10</sub>(IP) < − 1.9 abbiamo pochissimi dati per fare il fit ⇒ aumenta l'incertezza statistica!

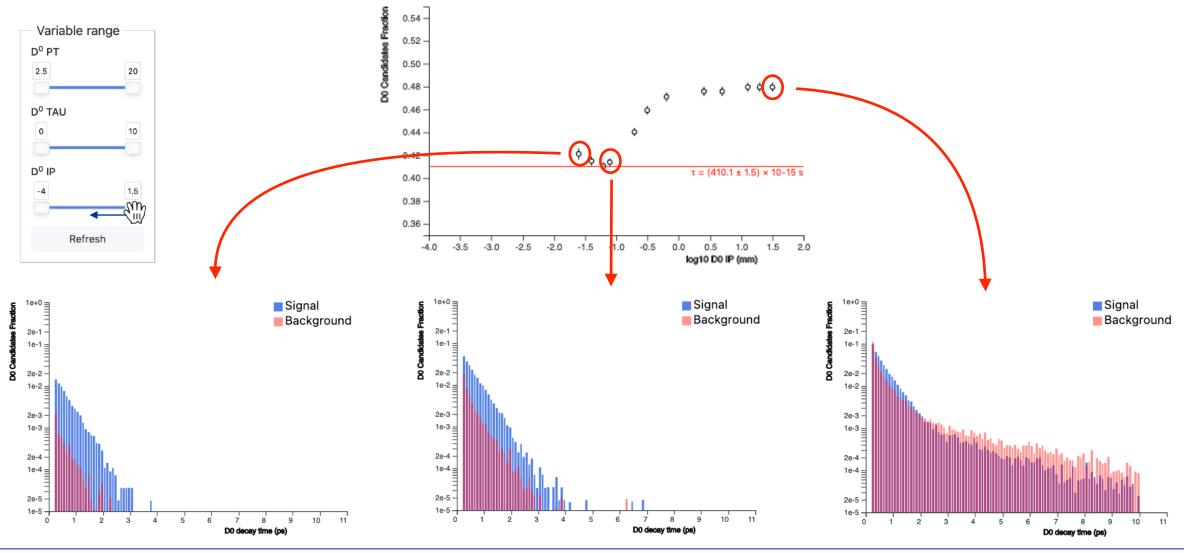




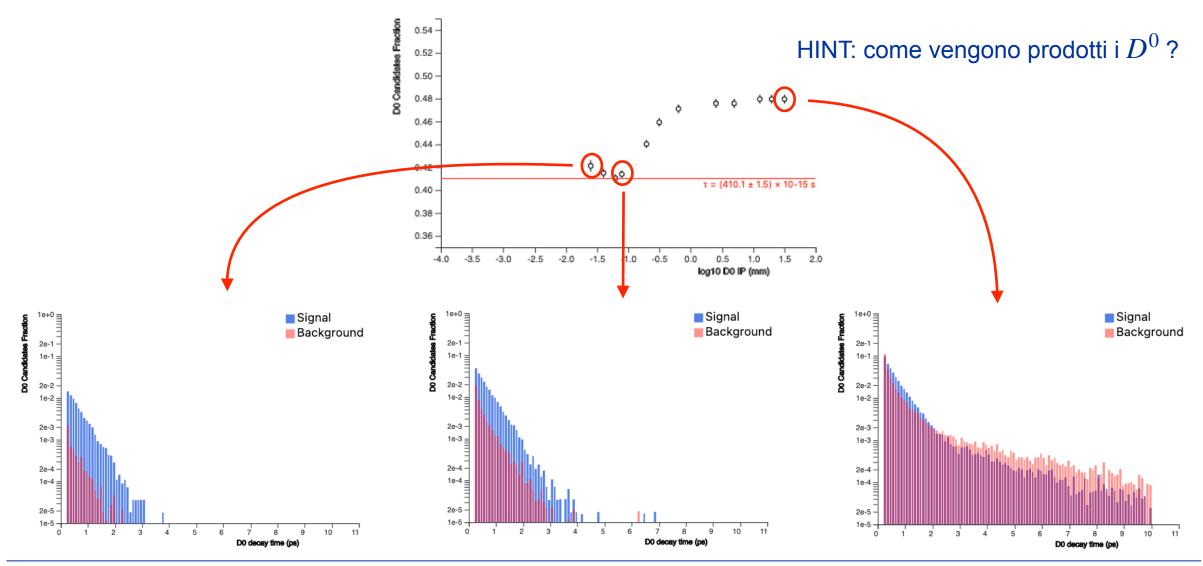
- Altre caratteristiche che possiamo notare sono:
  - Un valore molto maggiore del *valore vero* per alti valori di  $\log_{10}(IP)$
  - Un aumento della compatibilità con il valore atteso al decrescere di  $\log_{10}(IP)$
- Perché?









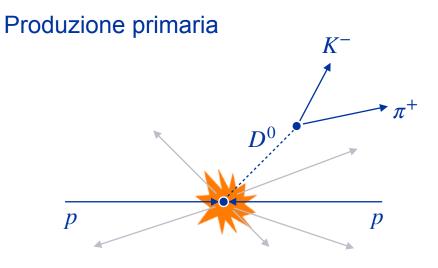




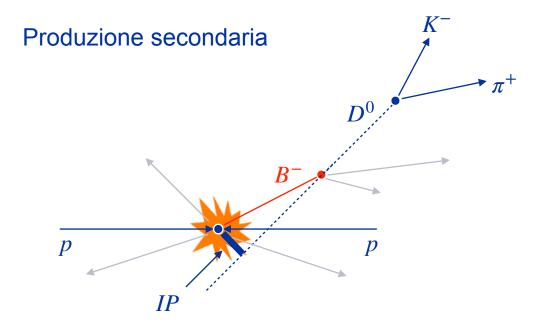
# Sommario sulla produzione del ${\cal D}^0$

Questa mattina, abbiamo visto due modi con i quali si può produrre il mesone  $D^{0}$ 

Direttamente nella collisione tra i protoni

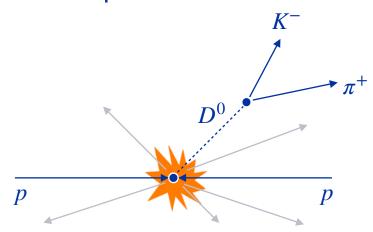


• Dal decadimento di un mesone  $B^-$  prodotto dalla collisione tra i protoni



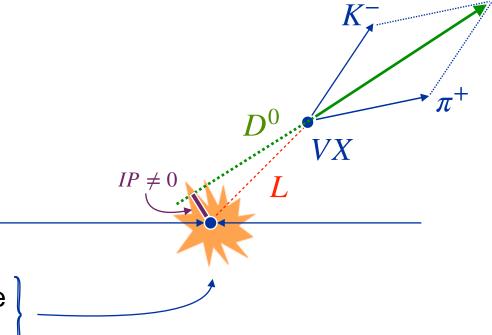
# Sommario sulla produzione del ${\cal D}^0$

#### Produzione primaria





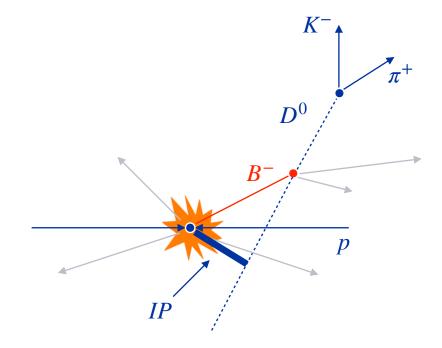
Non ho mai un valore esattamente = 0 a causa delle incertezze sulle direzioni di volo del  $K^-$  e del  $\pi^+$ 



# Sommario sulla produzione del $D^0$

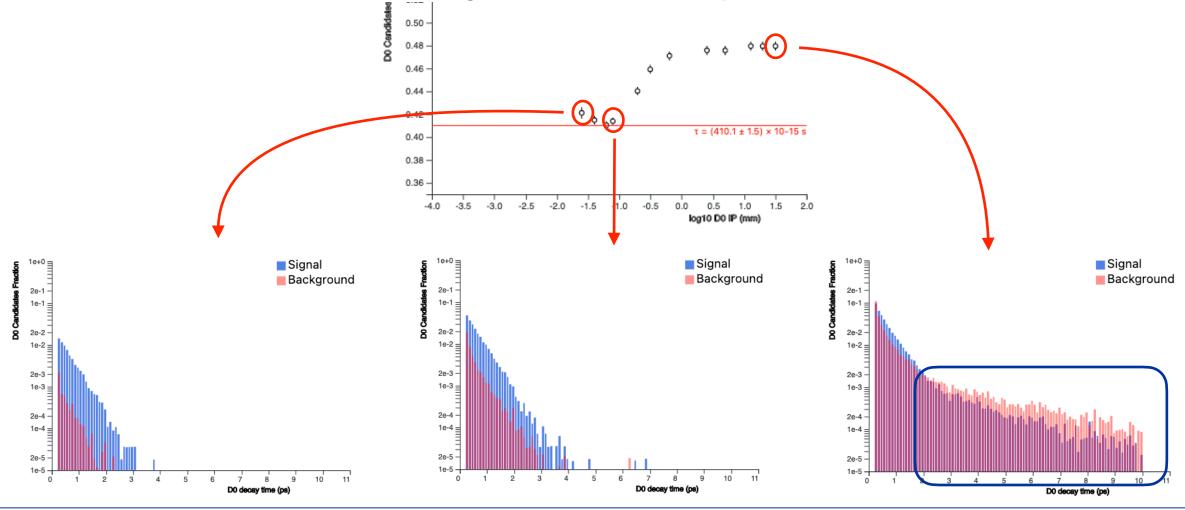
Nella produzione secondaria stiamo sommando la vita media del  $D^0$  a quella del  $B^-$ , ottenendo un valore sistematicamente più alto!

#### Produzione secondaria



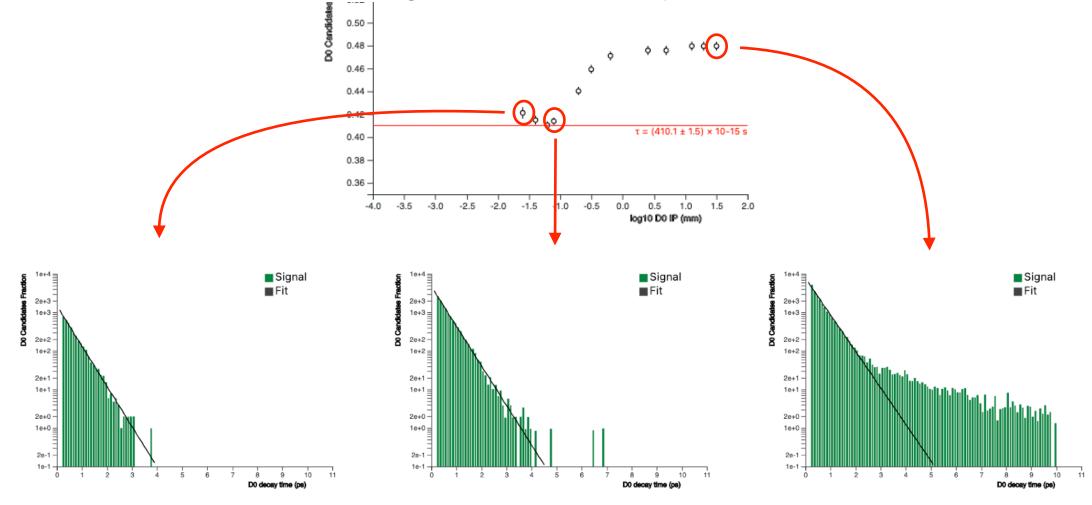


Riducendo  $I\!P$  stiamo rimuovendo gli eventi in cui il  $D^0$  proviene dal decadimento di un B !





Riducendo  $I\!P$  stiamo rimuovendo gli eventi in cui il  $D^0$  proviene dal decadimento di un B !





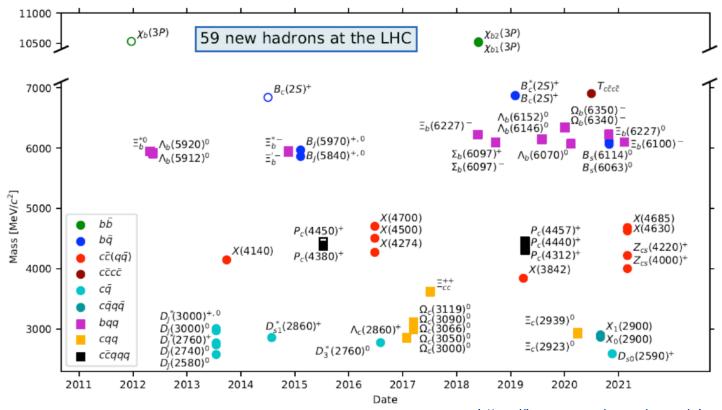
### I vostri risultati!

• Ecco le vostre misure di vita media che avete ottenuto questa mattina



### Conclusioni

- Abbiamo visto come fare a scoprire nuove particelle
- Al CERN, ogni anno, continuiamo a scoprirne tantissime altre!





https://home.cern/news/news/physics/59-new-hadrons-and-counting

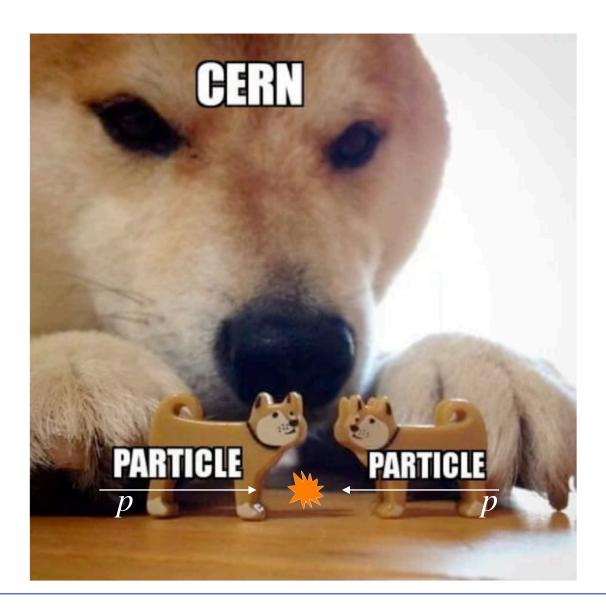
## Conclusioni

• E sempre nel solito modo...



## Conclusioni

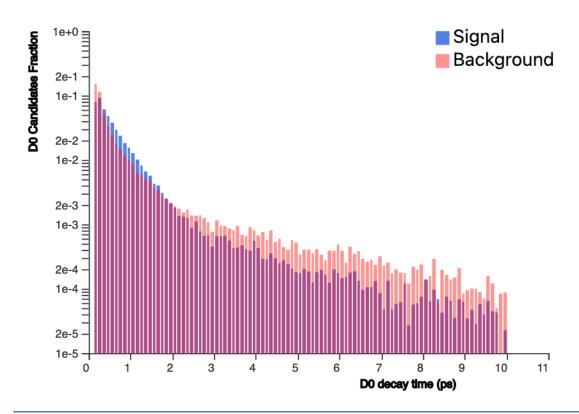
...ovvero così:

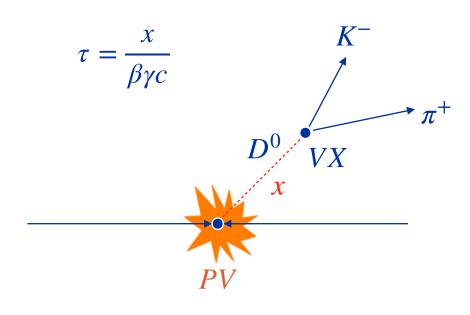


# Backup slides

## Tempo di decadimento, au

- Il tempo di decadimento si calcola a partire dalla lunghezza di volo x
- Il segnale tende ad avere  $\tau$  più bassi!

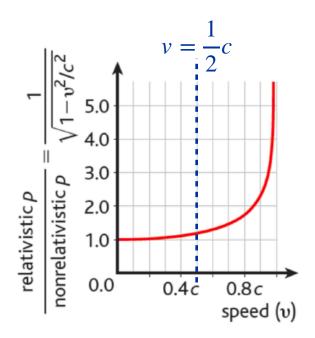






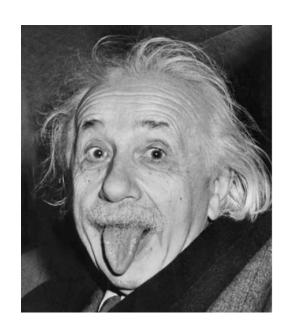
## Quantità di moto di una particella

- In fisica classica l'impulso o quantità di moto è definito come:  $\vec{p} = m \cdot \vec{v}$
- La relatività speciale ci insegna che la fisica classica è un'ottima approssimazione quando si ha a che fare con sistemi in cui  $v \ll c$
- La formula relativistica è:



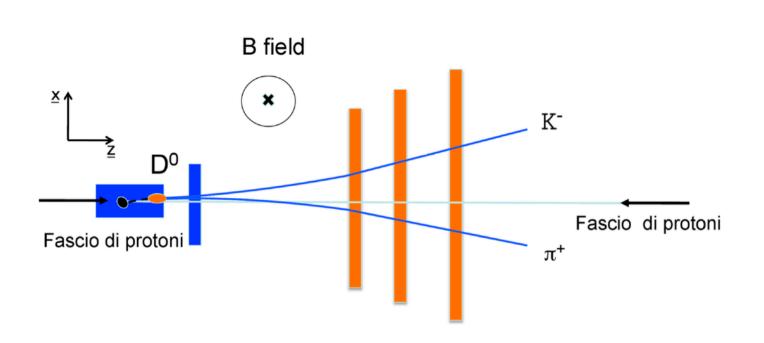
$$\vec{p} = \gamma \cdot m \cdot \vec{v}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

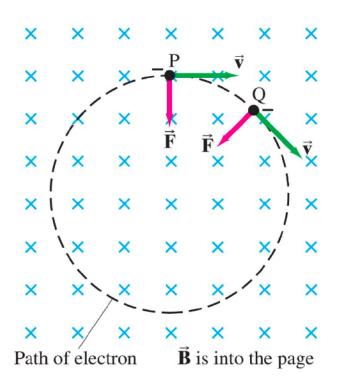
A parole: l'impulso di una particella cresce più *velocemente* quando essa si avvicina alla velocità della luce (che non può essere superata!)



## Misura dell'impulso di particelle cariche

 Una particella carica elettricamente che si muove in un campo magnetico risente di una forza perpendicolare alla sua direzione di modo che quindi curva la sua traiettoria





 Il campo magnetico ci permette di misurare l'impulso della particella e se è carica positivamente o negativamente

## Misura della massa del $D^0$

- Siamo riusciti a misurare l'impulso dei  $K^-$  e dei  $\pi^+$
- Dal loro impulso posso calcolare la massa del candidato  $D^0$  corrispondente

$$m_{D^0}^2 = m_K^2 + m_\pi^2 + 2\sqrt{m_K^2 + p_K^2}\sqrt{m_\pi^2 + p_\pi^2} - 2p_K p_\pi \cos \theta$$

• Il valore di  $m_{D^0}$  ottenuto può essere confrontato con la massa *vera* del  $D^0$ . Questo ci permette di capire se i nostri  $K^-$  e  $\pi^+$  vengono effettivamente da un  $D^0$  e sono quindi **segnale**, oppure se sono combinazioni casuali e sono quindi **fondo** 

$$m_{D^0} = 1864.86 \pm 0.13 \,\text{MeV/c}^2$$





Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass
18 Marzo 2024
INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Gruppo: Protoni

Combination 1

Gruppo: Positroni

Combination 5

Gruppo: **Top** 

Combination 9

Gruppo: Pioni

Combination 2

Gruppo: Up

Combination 6

Gruppo: Fotoni

**Combination 10** 

Gruppo: Kaoni

**Combination 3** 

Gruppo: Strange

Combination 7

Gruppo: Muoni

**Combination 11** 

Gruppo: **Elettroni** 

**Combination 4** 

Gruppo: Charm

**Combination 8** 

Gruppo: **Neutrini** 

Combination 12





Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass
18 Marzo 2024
INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Masterclass 18 Marzo 2024 INFN Pisa



Gruppo: Gluoni

Combination 13

Gruppo: Higgs

Combination 17

Gruppo: **Down** 

**Combination 21** 

Gruppo: Tau

**Combination 14** 

Gruppo: Neutroni

**Combination 18** 

Gruppo: Bottom

**Combination 22** 

Gruppo: W

Combination 15

Gruppo: Mesoni D0

**Combination 19** 

Gruppo: **Gravitoni** 

Combination 23

Gruppo: **Z** 

**Combination 16** 

Gruppo: Mesoni B

Combination 20

Gruppo: Antiprotoni

**Combination 24** 

