#### Corso di Fisica Nucleare e Subnucleare II Prof. Carlo Dionisi

## Misura della luminosità al Large Hadron Collider

Ambra Provenza

**Tutor: Andrea Messina** 

#### Sommario

- Definizione di luminosità
- Misure di luminosità
  - ✓ Luminosità relativa
  - ✓ Luminosità assoluta: Metodo van der Meer
- Incertezze sistematiche
- Un esempio di detector: LUCID

#### Luminosità

La luminosità istantanea è definita come

$$\mathscr{L} = \frac{R_{inel}}{\sigma_{inel}} \stackrel{rate}{\longrightarrow}$$
 rate di collisioni inelastiche Sezione d'urto inelastica per il processo pp

La <u>luminosità</u> ha le dimensioni di un flusso  $cm^{-2}s^{-1}$ 

In un acceleratore la luminosità è una grandezza molto importante, poichè, fissata la sezione d'urto del processo, si riferisce al numero di particelle che attraversano la superficie di impatto per unità di tempo. Più è alta la luminosità, maggiore è il numero di conteggi nello stato finale.

La luminosità integrata è definita come

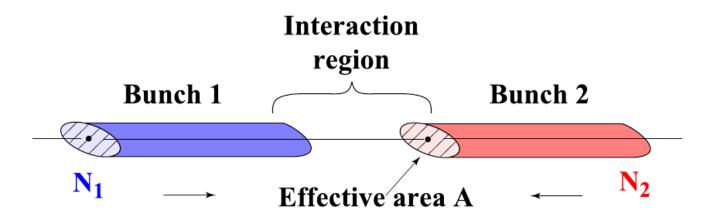
$$L = \int_0^t \mathcal{L}(t')dt'$$

Unità di misura:  $cm^{-2}$ Unità di misura utilizzata:  $1 b^{-1} = 10^{24} cm^{-2}$ 

#### Luminosità

La luminosità può essere determinata a partire dai parametri della macchina (caratteristiche geometriche e cinematiche del fascio)

$$\mathcal{L} = n_b \frac{N_1 N_2 f}{A_{eff}}$$
 Sezione trasversa del fascio, misurabile con il metodo di Van der Meer



 $N_1$ : Numero medio di particelle in ciascun pacchetto del fascio 1

 $N_2$ : Numero medio di particelle in ciascun pacchetto del fascio 2

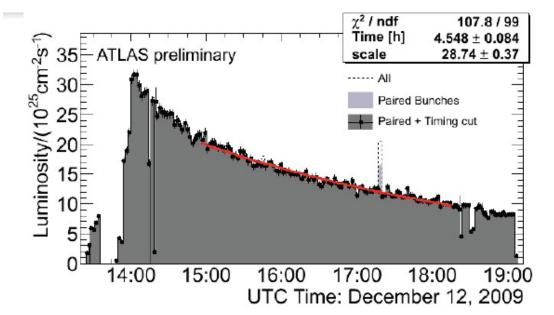
 $n_h$  : Numero di pacchetti

f: Frequenza di rivoluzione dell'acceleratore

#### Deterioramento della luminosità

A LHC la luminosità istantanea decresce circa dell' 1% ogni 10 minuti, secondo la legge esponenziale





$$\tau \simeq 14 \text{ h}$$

Ipotesi: probabilità di deterioramento costante nel tempo.

Fattori che contribuiscono al deterioramento:

- decadimento dell'intensita del fascio per esempio particelle fuori orbita o collisioni con il gas
- aumento della sezione trasversa (emittance growth)

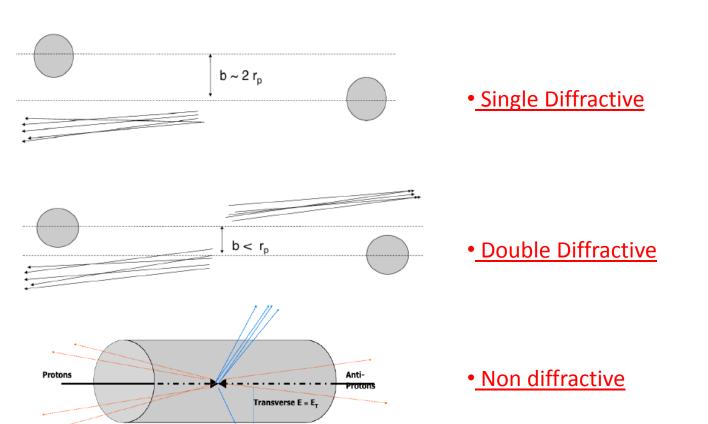
Attualmente  $au\sim$  1-2 giorni

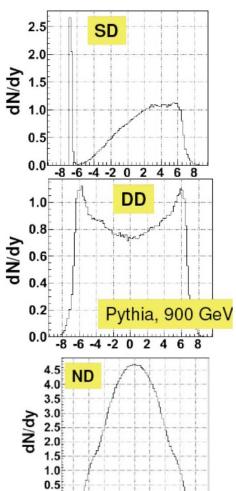
## Scattering inelastico pp

Il processo fisico viene scelto in base a L da misurare. Per  $~10^{27} < L < 10^{34}~cm^{-2}s^{-1}$ 

sezione d'urto grande  $\longrightarrow$  processo ad alta rate ( $R = L\sigma$ )  $\longrightarrow$  alta statistica

Processo utilizzato: scattering inelastico pp ( $\sigma \sim 100mb$ )





-8 -6 -4 -2 0 2 4 Rapidity y

#### Misura relativa della luminosità

Abbiamo definito 
$$\mathscr{L} = \frac{R_{inel}}{\sigma_{inel}}$$

Se l'acceleratore opera alla frequenza di rivoluzione

Ciò che possiamo misurare!

$$\mathcal{L} = \frac{\mu n_b f_r}{\sigma_{inel}} = \frac{\mu^{vis} n_b f_r}{\varepsilon \sigma_{inel}} = \frac{\mu^{vis} n_b f_r}{\sigma_{vis}}$$

 $\mu$  : Numero medio di interazioni inelastiche

 $\sigma_{inel}$  : Sezione d'urto inelastica

 $\mathcal{E}$ : Efficienza per una interazione inelastica pp che soddisfa determinati criteri di

selezione

 $\mu^{vis}$ =  $\mathcal{E} \mu$ : numero medio di interazioni visibili per *Bunch Crossing* (BC)

 $\sigma_{vis}$  : sezione d'urto visibile. E' la costante che lega la quantità misurabile  $\mu^{vis}$  alla

luminosità

#### Misura relativa della luminosità

Una misura della luminosità relativa si ottiene a partire da  $\mu^{vis}$ , che non viene misurato direttamente. Si misura una grandezza che è funzione di  $\mu^{vis}$ , cioè la rate di eventi visti da un rivelatore. Tecnica di conteggio :

<u>Event counting</u>: si determina la frazione di pacchetti durante i quali un determinato detector registra un <u>evento</u>

Usato da ATLAS

Almeno una interazione per attraversamento viene rivelata da almeno un detector

### **Event Counting**

**Problema**: Vogliamo determinare la relazione che ci permette di ricavare  $\,\mu$  a partire dal numero di conteggi.

E' più facile ragionare in termini di eventi vuoti (senza interazione).



P (interazione) = 1 - P (non interazione)

La probabilità di avere 0 interazioni è:

$$P_{\mu}(0) = \frac{e^{-\mu}\mu^0}{0!} = e^{-\mu}$$

La probabilità di osservare 0 interazioni quando ce ne sono n è

$$P_{\mu}^{0count}(n>0) = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{e^{-\mu}\mu^n}{n!} (1-\epsilon)^n = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\mu} \frac{(\mu(1-\epsilon))^n}{n!} - e^{-\mu} = e^{-\mu\epsilon} - e^{-\mu}$$

La probabilità di osservare 0 interazioni per BC è

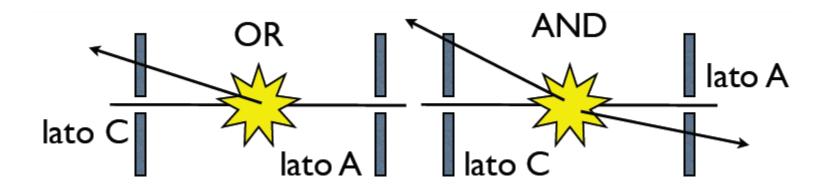
$$P_{\mu}^{0count}$$
 =  $P_{\mu}(0)$  +  $P_{\mu}^{0count}(n>0)$  =  $e^{-\mu\epsilon}$ 

### **Event Counting**

Possiamo farlo con algoritmi di tipo

Event\_Or: vengono contati gli eventi sopra una determinata soglia in un dato rivelatore su almeno uno dei due lati del rivelatore;

Event\_And: vengono contati gli eventi sopra una determinata soglia in un dato rivelatore su entrambi i lati del rivelatore



#### Ipotesi:

- Il numero di interazioni pp in ogni pacchetto segue la statistica di Poisson;
- L'efficienza per determinare una singola interazione inelastica pp è costante, cioè non cambia se si hanno più interazioni nello stesso pacchetto.

### Event\_OR

La probabilità di osservare 0 eventi per BC è

$$P_0(\mu^{vis}) = e^{-\mu^{vis}} = e^{-\mu \varepsilon^{OR}}$$

La probabilità di osservare almeno un evento è

$$P_{ ext{Event-OR}}(\mu^{vis})=rac{N_{OR}}{N_{RC}}=1-P_0(\mu^{vis})=1-e^{-\mu^{vis}}$$

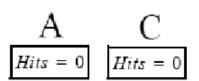
Con:

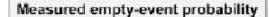
 $N_{OR}$ : Numero di pacchetti, in un dato intervallo di tempo, in cui almeno una interazione pp soddisfa i criteri di selezione dell'algoritmo OR considerato

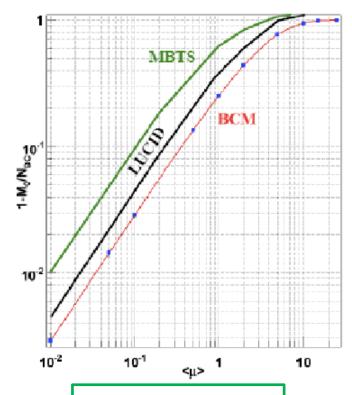
 $N_{\!BC}$ : Numero totale di pacchetti nello stesso intervallo di tempo

Da cui

$$\mu^{vis} = -\ln\left(1 - \frac{N_{OR}}{N_{BC}}\right)$$







Più alta è  $\varepsilon$  prima il rivelatore satura

11

#### Luminosità assoluta

La misura della rate permette di determinare  $\mu$ , ma per misurare  $\mathcal{L}$  è necessario conoscere la sezione d'urto.

**Problema:** la sezione d'urto per lo scattering inelastico protone - protone a 7 TeV non è stata misurata.

**Soluzione:** calibrare la tecnica dei conteggi utilizzando la luminosità assoluta, determinata con il metodo di van der Meer.

In termini dei parametri dei fasci incidenti la luminosità è definita come

$$\mathcal{L} = n_b f_r n_1 n_2 \int \hat{\rho}_1(x, y) \hat{\rho}_2(x, y) dx dy = n_b \frac{n_1 n_2}{A_{eff}} f_r$$

 $f_r$  nota;  $n_b n_1 n_2$  misurati dai *Beam Current Transformer* (BCT)

$$\hat{
ho}_{1(2)}(x,y)$$
 = Densità dei fasci, tale che  $\int \int 
ho(x,y) dx dy = 1$ 

$$\int \int \rho(x,y)dxdy = 1$$

$$I_{x,y} = \int \hat{\rho}_1(x,y) \hat{\rho}_2(x,y) dx dy = \frac{1}{A_{eff}} \qquad \text{E' l'integrale di sovrapposizione ed è ciò che ricaviamo con il metodo di van der Meer}$$

Assumendo che le densità dei fasci siano scorrelate in x e y

$$\mathcal{L} = n_b f_r n_1 n_2 I_x(\rho_1(x), \rho_2(x)) I_y(\rho_1(y) \rho_2(y))$$

Il metodo proposto da Van der Meer per misurare la luminosità assoluta consiste nel misurare direttamente l'integrale di sovrapposizione

Consideriamo la direzione x. Nel caso in cui i due fasci non sono in asse ma i loro centri siano separati di una distanza  $\Delta x$  si ha:

$$R(\Delta x) = CI_{x}(\rho_{1}(x)\rho_{2}(x - \Delta x))$$

Dove  $R(\Delta x)$ è la *rate* di eventi quando i fasci sono separati da una distanza  $\Delta x$  e C è una costante da detrminare. van der Meer dimostrò che

$$\int_{-\infty}^{\infty} R(\Delta x) d(\Delta x) = C \int_{-\infty}^{\infty} d(\Delta x) \int_{-\infty}^{\infty} (\rho_1(x) \rho_2(x - \Delta x)) dx =$$

$$= C \int_{-\infty}^{\infty} \rho_1(x) \left( \int_{-\infty}^{\infty} \rho_2(x - \Delta x) d(\Delta x) \right) dx = C \int_{-\infty}^{\infty} \rho_1(x) dx = C$$

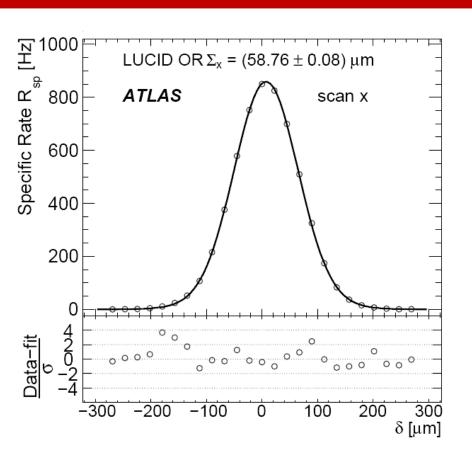
Facendo un ragionamento analogo per la direzione y otteniamo

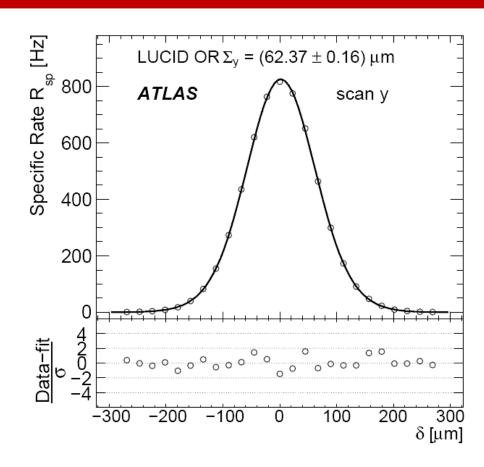
$$A_{eff} = \frac{\int_{-\infty}^{\infty} R(\Delta x) d(\Delta x) \int_{-\infty}^{\infty} R(\Delta y) d(\Delta y)}{R(0,0)}$$

Abbiamo scritto l'area effettiva in termini di quantità misurabili.

Sperimentalmente si misura la rate di interazione in funzione della separazione tra i due fasci. Per ciascuna direzione si ottiene una curva che ha un massimo per  $\Delta x = 0$  ( $\Delta y = 0$ ). Si calcola l'area sotto la curva e l'area effettiva sarà il rapporto tra questa ed il valore della curva a  $\Delta x = 0$  ( $\Delta y = 0$ ).

I fasci possono avere uno spostamento massimo dal centro pari a 270  $\mu m$  . Ad ogni scan i fasci vengono lasciati fermi per 30s e viene monitorata la luminosità.





Risultato dello scan nelle direzioni x e y per il detector LUCID. Nel pannello sottostante è mostrata la differenza tra la rate misurata e il valore predetto dal fit (doppia Gaussiana) normalizzato alle incertezze statistiche dei dati.

#### Fondo

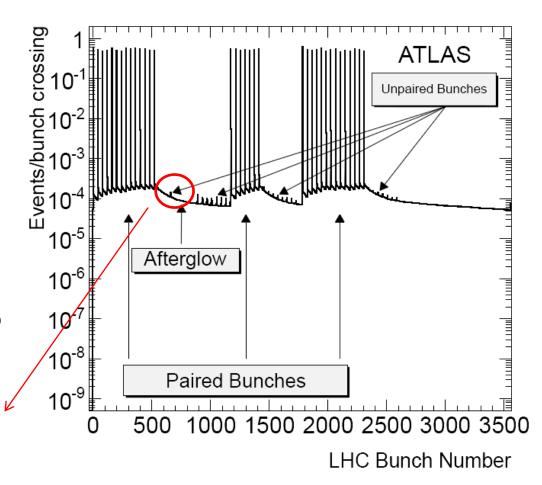
In LHC si possono avere massimo 2808 pacchetti.

Pacchetti non collidenti *unpaired bunch*; pacchetti collidenti *paired bunch*.

Informazioni sul fondo si possono ottenere confrontando la rate di paired e unpaired bunch

Paired bunch seguiti da code (Afterglow): prodotti delle collisioni pp che colpiscono i rivelatori in avanti e vengono scatterati per decine di  $\mu s$ 

Unpaired bunch collidono con molecole residue del gas o con i residui delle collisioni precedenti



#### Incertezze sistematiche

Le principali incertezze sistematiche nella misura della luminosità riguardano:

- L'intensità dei fasci
- Calibrazione della scala delle lunghezze
- Decentramento dei fasci
- Aumento della sezione trasversa del fascio (Emittance Growth)
- Dipendenza di  $\mu$  dalla rate di conteggi
- Scelta del fit

#### Intensità dei fasci

La misura delle correnti  $n_2$  e  $n_1$  è affidata ai *DC Current Transformer* (DCCT) che misurano la corrente totale e ai *Fast Beam Current Transformer* (FBCT) che la misurano pacchetto per pacchetto

Spostamento baseline dovuto a effetti di temperatura, vibrazioni meccaniche, campi elettrici e magnetici

Incertezza di calibrazione

Errore commesso nel misurare la carica in ogni singolo pacchetto.

Il riempimento dei bunch non è omogeneo. La carica fuori i bunch (ghost charge) è comunque misurata dai DCCT

Scan Number	VII–VIII
Fill Number	1783
DCCT baseline offset	0.1%
DCCT scale variation	2.7%
Bunch-to-bunch fraction	1.3%
Ghost charge	0.2%
Total	3.0%

Carica per i fasci 1 (2)

$$n_{1/2}(i) = (N_{\text{tot}}^{\text{DCCT}} - N_{\text{ghost}}) \cdot \frac{S_i^{\text{FBCT}}}{\sum S_i^{\text{FBCT}}}$$

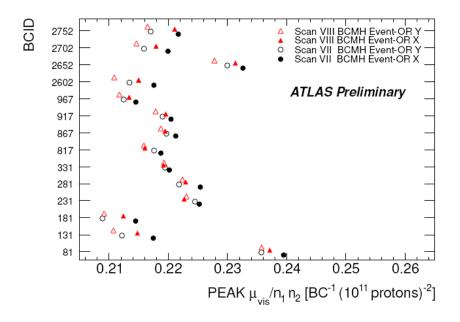
 $S_i^{\mathrm{FBCT}}$ : segnale osservato dagli FBCT

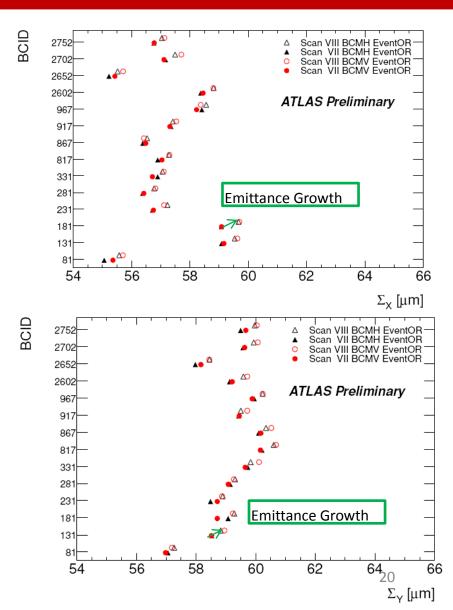
#### **Emittance Growth**

Aumento nel tempo della sezione trasversa del fascio comporta una degradazione della luminosità tra uno scan e il successivo.

Vengono misurate indipendendtemente le sezioni dei fasci  $\sigma_1$  e  $\sigma_2$ .

Incertezza attribuita 0,4%





#### Altre sistematiche

Calibrazione della scala delle lunghezze: |Incertezza attribuita 0,3%

Per utilizzare il Metodo Van der Meer è necessario conoscere la separazione tra i fasci ad ogni scan.

Sono stati fatti una serie di scan separando i fasci su un range di  $\pm 120~\mu m$ 

I fasci sono rimasti in collisione  $\longrightarrow$  la posizione della regione luminosa può essere determinata con grande precisione

**Decentramento dei fasci:** Incertezza attribuita: 0,1%

Se i fasci non sono allineati nella direzione ortogonale a quella dello scan la rate osservata sarà più bassa di quella misurata se i fasci fossero allineati.

Per stimare l'incertezza: si considera lo spostamento del picco di posizione dallo zero che viene calibrato riallineando il fascio all'inizio di ogni scan.

#### Altre sistematiche

Dipendenza di  $\mu$  dalla rate: Incertezza attribuita 0,5%

Il numero medio di interazioni/BC cambia lungo lo scan e  $\,\mu_{max}\,$  si ha quando i fasci sono centrati  $\,\Delta x = \Delta y = 0\,$  .

L'incertezza sistematica sulla rate attesa in funzione di  $\mu$  viene studiata con le simulazioni MC.

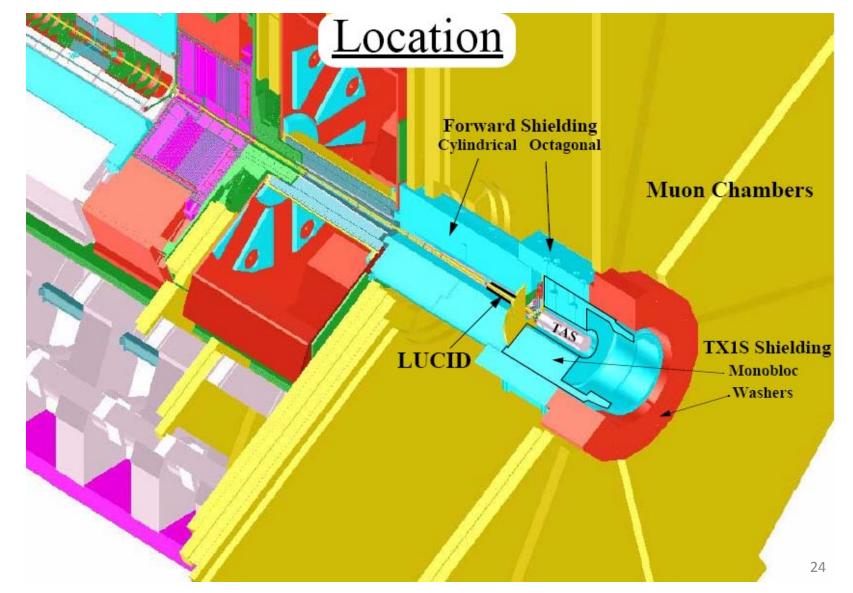
Scelta del fit: Incertezza attribuita 0,8%

I dati raccolti durante lo scan vengono fittati con una Gaussiana più un termine costante di fondo. I dati sono ri-fittati offline con una funzione "spline" e si confrontano le  $\sigma_{vis}$  ricavate dai due fit.

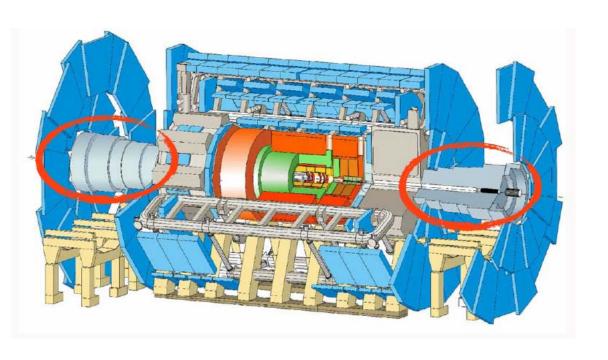
## Tabella incertezze sistematiche

Source	Relative Uncertainty
Bunch charge product	3.0%
Beam centering	0.1%
Emittance growth	
and other non-reproducibility	0.4%
Beam-position jitter	0.3%
Bunch-to-bunch $\sigma_{\rm vis}$ consistency	0.4%
Length scale calibration	0.3%
Absolute ID length scale	0.3%
Fit model	0.8%
Transverse correlations	0.5%
$\mu$ dependence	0.5%
BCM consistency	0.7%
Total	3.4%

# Luminosity Cherenkov Integrating Detector (LUCID)



# Luminosity Cherenkov Integrating Detector (LUCID)



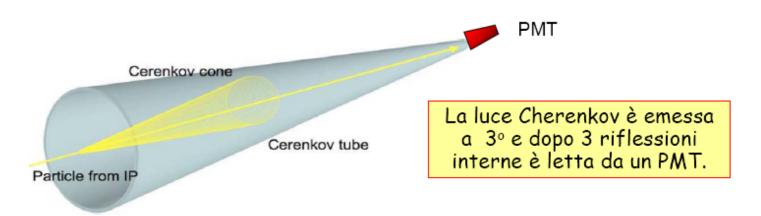
2 rivelatori simmetrici, a 17 m dal punto di interazione.

Coprono la regione con  $5.6 < |\eta| < 6.0$ 

16 tubi di alluminio riflettenti, riempiti di  $C_4F_{10}$  gas alla pressione di 1.1 bar che circondano la beampipe

Funzionamento tra  $10^{27} < L < 10^{34} \ cm^{-2} s^{-1}$ 

## Luminosity Cherenkov Integrating Detector (LUCID)



<u>Idea</u>: contare il numero di interazioni attraverso il numero di particelle cariche prodotte in ogni collisione entro l'accettanza di LUCID.

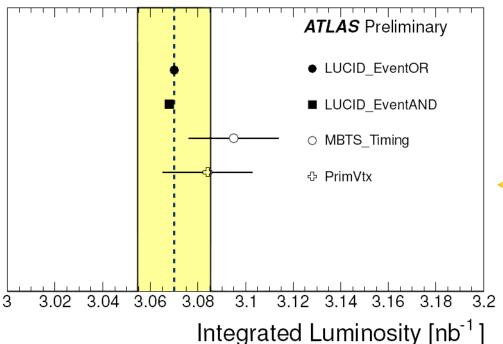
La luce Cherenkov creata nel gas produce circa 60-70 fotoelettroni. LUCID ha una finestra di quarzo, le particelle che la colpiscono generano circa 40 fotoelettroni che si aggiungono al segnale.

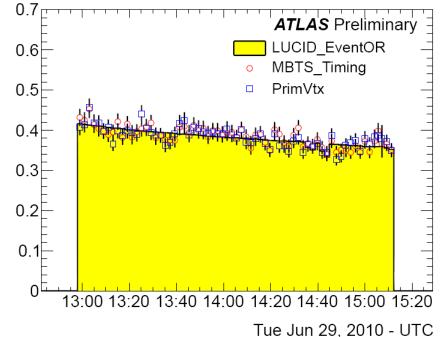
Dopo l'amplificazione il segnale passa in un discriminatore (soglia corrispondente a 15 fotoelettroni). L'uscita dei discriminatori viene inviata all'elettronica LUMAT programmabile con diversi algoritmi.

# Luminosity Cherenkov Integrating Detector (LUCID )

Luminosity  $[10^{30} \, \mathrm{cm}^{-2} \, \mathrm{s}^{-1}]$ 

Confronto tra luminosità misurate con diversi algoritmi. L'errore è solo statistico.





Confronto tra luminosità integrata misurate con diversi algoritmi. L'errore è solo statistico.

Valore di L  $^{6,6} \cdot 10^{33}~cm^{-2}s^{-1}$  Molto vicino al quello da raggiungere  $\sim 10^{34}$ 

## Bibliografia

- Luminosity Determination in pp Collision at  $\sqrt{s} = 7 \text{ TeV}$  Using the ATLAS Detector at LHC, arXiv: 1101.2185.v1 [hep-ex]
- ATLAS-CONF-2011-116, 19 August 2011

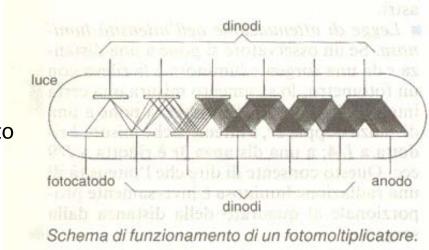
## Backup

## Fotomoltiplicatore

Processi alla base: effetto fotoelettrico; emissione secondaria.

Formato da un tubo di vetro in cui è fatto il vuoto e al cui interno ci sta un anodo ed elettrodi (dinodi).

• Fotone entra dal fotocatodo, formato da materiale che favorisce effetto fotoelettrico.



• Elettroni emessi guidati da elettrodo verso stadio di moltiplicazione, elettrodi a cui sono applicati potenziali via via crescenti.

l' elettrone emesso per effetto fotoelettrico viene accelerato a causa del campo elettrico, acquista energia cinetica. Urta elettrodo successivo ed emette eleettroni con energia minore. Questi fanno la stessa cosa. Si innesca n processo a catena.

• Alla fine degli elettrodi gli elettroni urtano un anodo che invia un segnale elettrico che indica il rivelamento del fotone

#### Misura relativa della luminosità

Una misura della luminosità relativa si ottiene a partire da  $\mu^{vis}$ , che non viene misurato direttamente. Si misura una grandezza che che è funzione di  $\mu^{vis}$ , cioè la rate di eventi visti da un rivelatore. Tecniche di conteggio :

 <u>Event counting</u>: si determina la frazione di pacchetti durante i quali un determinato detector registra un <u>evento</u>

Usato da ATLAS

Almeno una interazione per attraversamento viene rivelata da almeno un detector

- <u>Hit Counting</u> : si conta il numero di eventi accettati per BC in un certo detector
- <u>Particle Counting</u>: si determina il numero di particelle per BC da quantità
   osservabili che riflettono il flusso di particelle (ad esempio la corrente
   totale estratta dal calorimetro ad argon liquido)