Contributo dello scambio di due fotoni al processo  $e^+e^- 
ightarrow p\overline{p}$ e spettroscopia dei mesoni leggeri

> Simone Pacetti INFN Laboratori Nazionali di Frascati

## Road-Map INFN: Fisica $e^+e^-$ a LNF

Milano 4 Novembre 2005

#### Indice



#### Contributo $\gamma\gamma$ in $e^+e^- \rightarrow p\overline{p}$

- Introduzione
- Contributo  $\gamma\gamma$  time-like
- 2 Spettroscopia dei mesoni leggeri a E687
  - Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$
  - Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$

Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

#### Fattori di Forma dei Nucleoni



Operatore corrente dei nucleoni (Dirac e Pauli)

$$\Gamma^{\mu}(q) = \gamma^{\mu} F_1(q^2) + \frac{i}{2M_N} \sigma^{\mu\nu} q_{\nu} F_2(q^2)$$

Fattori di forma elettrico e magnetico

$$\begin{aligned} G_E(q^2) &= F_1(q^2) + \tau F_2(q^2) \\ G_M(q^2) &= F_1(q^2) + F_2(q^2) \end{aligned} \quad \tau = \frac{q^2}{4M_N^2} \end{aligned}$$



$$\frac{d\sigma}{d\omega} = \frac{\alpha^2 E'_{\theta} \cos^2 \frac{\theta}{2}}{4E^3_{\theta} \sin^4 \frac{\theta}{2}} \left[ G^2_E - \tau \left( 1 + 2(1-\tau) \tan^2 \frac{\theta}{2} \right) G^2_M \right] \frac{1}{1-\tau}$$

# $\overset{\bullet^-}{\longrightarrow}\overset{\bullet^+}{\swarrow}$

#### Annichilazione

$$rac{d\sigma}{d\omega} = rac{lpha^2 \sqrt{1-1/ au}}{4q^2} \left[ (1+\cos^2 heta) |G_M|^2 + rac{1}{ au} \sin^2 heta |G_E|^2 
ight]$$

Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

### Incompatibilità tra Rosenbluth e Polarizzazione



Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

## Incompatibilità tra Rosenbluth e Polarizzazione



Legge di "scaling"

$$G_E^{
m p}\simeq G_M^{
m p}/\mu_{
m p}$$

Misura a Jlab

Polarizzazione del nucleone

$$\frac{G_{E}^{\rho}(q^{2})}{G_{M}^{\rho}(q^{2})} = -\sqrt{\frac{-2\epsilon}{\tau(1+\epsilon)}} \frac{P_{\parallel}}{P_{\perp}}$$
$$\frac{1}{\epsilon} = 1 + 2(1-\tau)\tan^{2}\left(\frac{\theta}{2}\right)$$

#### Correzione $2\gamma$ +GPD

P GPD

Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

### Incompatibilità tra Rosenbluth e Polarizzazione



Legge di "scaling"  $G^p_F \simeq G^p_M/\mu_p$ Misura a Jlab Polarizzazione del nucleone  $G_E^p(q^2)$  $\frac{1}{G^{p}_{M}(q^{2})} = -\sqrt{\frac{1}{\tau(1+\epsilon)}} \frac{1}{P_{\perp}}$  $\frac{1}{\tau} = 1 + 2(1 - \tau) \tan^2$ Correzione  $2\gamma$ +GPD н

GPD

Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

### Incompatibilità tra Rosenbluth e Polarizzazione



Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

### La regione time-like

Nella regione time-like il problema della modellizzazione del "blob" dei nucleoni può essere aggirato utilizzando i dati di

 $\gamma\gamma 
ightarrow p\overline{p}$ 





## Generalizzazione della corrente $\gamma\gamma$ dei nucleoni



Corrente  $\gamma\gamma$  Lorentz invarinate

Ampiezza:

$$\mathcal{A} = \overline{u}(q_1) \Gamma^{\mu\nu}(s, x) v(q_2) \epsilon_{\mu}(k_1) \epsilon_{\nu}(k_2)$$

dove:

• 
$$s = (k_1 + k_2)^2$$
 e  $x = \cos \theta$ 

• 
$$\Gamma^{\mu\nu}(s,x) = \sum_{i=1}^{6} b_i^{\mu\nu}(s,x) A_i(s,x)$$

- $\{b_i^{\mu\nu}(s,x)\}$  è una base dello spazio  $M(4 \times 4)^{\mu\nu}$
- A<sub>i</sub>(s, x) sono fattori di forma

Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

## Estrazione dei fattori di forma $A_i(s, x)$ dai dati di

# Distribuzioni angolari e fit

#### Sezione d'urto $\gamma \gamma \rightarrow p \overline{p}$

$$\frac{d\sigma}{d|x|} = \frac{\alpha^2}{32\pi} \frac{1}{s} \sqrt{1 - \frac{4M_p^2}{s}} \sum_{i,i=1}^6 A_i(s, x) A_j^*(s, x) c_{i,j}(s, x)$$

I coefficienti  $c_{i,i}(s, x)$  sono noti, le funzioni  $A_i(s, x)$  sono da determinare

Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

#### Calcolo della correzione

Sezione d'urto  $e^+e^- 
ightarrow p\overline{p}$ 

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} \simeq \left[\frac{d\sigma}{d\Omega}\right]_{1\gamma} \left(1 + 2\frac{\mathsf{Re}(\mathcal{A}_{1\gamma}\mathcal{A}^*_{2\gamma})}{|\mathcal{A}_{1\gamma}|^2}\right) \simeq \left[\frac{d\sigma}{d\Omega}\right]_{1\gamma} \left(1 + 2\frac{\mathsf{Im}(\mathcal{A}_{2\gamma})}{|\mathsf{Im}(\mathcal{A}_{1\gamma})|}\right)$$

La seconda identità è conseguenza di:  $A_{1\gamma}(s) \simeq Im[A_{1\gamma}(s)]$  per  $s \ge 4M_p^2$ 



Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like



Introduzione Contributo  $\gamma\gamma$  time-like

## Dalla regione time-like a quella space-like

Sezione d'urto  $e^+e^- \rightarrow p\overline{p}$ : Im[ $\mathcal{A}_{2\gamma}(s)$ ] può essere misurata per  $s > 4M_p^2$ 

$$\frac{d\sigma}{d\Omega} \simeq \left[\frac{d\sigma}{d\Omega}\right]_{1\gamma} \left(1 + 2\frac{\mathsf{Re}(\mathcal{A}_{1\gamma}\mathcal{A}_{2\gamma}^*)}{|\mathcal{A}_{1\gamma}|^2}\right) \simeq \left[\frac{d\sigma}{d\Omega}\right]_{1\gamma} \left(1 + 2\frac{\mathsf{Im}(\mathcal{A}_{2\gamma})}{|\mathsf{Im}(\mathcal{A}_{1\gamma})|}\right)$$

#### Relazioni di dispersione

Per usare le relazioni di dispersione

$$\mathcal{A}_{2\gamma}(q^2) = rac{1}{\pi} \int_{s_{ ext{th}}}^{\infty} rac{ ext{Im}[\mathcal{A}_{2\gamma}(s)]ds}{s-q^2}$$

al fine di legare valori time-like (s > 0) e space-like ( $q^2 < 0$ ) di  $\mathcal{A}_{2\gamma}(s)$  è necessario richiedere che il "blob" dei nucleoni non possa essere "tagliato", ovvero che  $\mathcal{A}_{2\gamma}(q^2)$  space-like sia reale.



Sezione d'urto 
$$e^- p \to e^- p$$
  $(\mathbf{q}^2 < \mathbf{0})$   
$$\frac{d\sigma}{d\Omega}(\mathbf{q}^2) \simeq \left[\frac{d\sigma}{d\Omega}(\mathbf{q}^2)\right]_{1\gamma} \left(1 + 2\frac{\operatorname{Re}[\mathcal{A}_{1\gamma}(\mathbf{q}^2)]\mathcal{A}_{2\gamma}(\mathbf{q}^2)}{|\mathcal{A}_{1\gamma}(\mathbf{q}^2)|^2}\right)$$

Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

#### Connessione tra fotoproduzione e annichilazione $e^+e^-$



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

### Stato finale $3\pi^+3\pi^-$ a E687



Ris.	M(MeV)	Γ(MeV)	
V <sub>0</sub>	$1910\pm10$	$37\pm13$	
$V_{O}$ (PLB514)	$1911\pm4$	$29\pm11$	
V <sub>1</sub>	$1730\pm34$	$315\pm100$	

Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

# Altre misure dello stato finale $3\pi^+3\pi^-$ ( $2\pi^+2\pi^-2\pi^0$ ) in annichilazione $e^+e^-$



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

# Altre misure dello stato finale $3\pi^+3\pi^-$ ( $2\pi^+2\pi^-2\pi^0$ ) in annichilazione $e^+e^-$



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

#### $6\pi$ : sommario



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

#### E831: $3\pi^+3\pi^-$ analisi in corso



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

#### Metodo di analisi nel caso dello stato finale $\pi^+\pi^-$



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

# Stato finale $2\pi^+2\pi^-$ (P. Lebrun, "Hadron 97") fit totale e residuo



Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $3\pi^+3\pi^-$ Fotoproduzione diffrattiva dello stato finale  $2\pi^+2\pi^-$ 

## Fit del residuo $2\pi^+2\pi^-$ e possibili risonanze

#### Residuo e fit dei termini d'interferenza



Res.	$\Gamma_{e^+e^-j}B_{j2\pi^+2\pi^-}(KeV)$	M(MeV)	Γ( <i>M</i> eV)	$\phi$ (rad)
<i>V</i> <sub>1</sub>	$(4 \pm 2) \times 10^{-2}$	$1209\pm6$	$218\pm16$	$2.56\pm0.04$
V <sub>2</sub>	$(5\pm 2)  imes 10^{-2}$	$1465\pm 8$	$265\pm23$	$4.26\pm0.08$
<i>V</i> <sub>3</sub>	$(1.1\pm 0.6) imes 10^{-3}$	$1820\pm25$	$100\pm30$	$0.7\pm0.6$
<i>V</i> <sub>4</sub>	$(3\pm 2)  imes 10^{-3}$	$2030\pm20$	$170\pm80$	$2.6\pm0.4$
V <sub>5</sub>	$(1.3\pm0.7) imes10^{-3}$	$2460\pm24$	$190\pm60$	$2.5\pm0.3$

#### $4\pi$ : sommario

L'analisi dei dati di E687 per lo stato finale  $2\pi^+2\pi^-$  suggerisce la possibile presenza di alcune sottostrutture con accoppiamento elettromagnetico  $\Gamma_{e^+e^-}$  debole. Comunque, l'interpretazione di queste strutture in termini di risonanze necessita una statistica di almeno un ordine di grandezza superiore a quella attuale.