# Прецизионные измерения распадов D-мезонов на Супер $c-\tau$ фабрике

#### Дмитрий Матвиенко

#### Физическая программа Супер $c-\tau$ фабрики

19 декабря 2017

• 
$$D_{(s)}^+ \to l^+ \nu_l, \ l = e, \mu, \tau$$
  
•  $D_{(s)} \to K(\pi) l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$   
•  $D_{(s)} \to K\pi(\pi\pi, K\pi\pi, \dots) l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$   
•  $D_{(s)} \to \omega(\phi, \eta, \eta') l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$ 

• Адронные моды

크

< Ξ > < Ξ >

## Рождение D и $D_s$ на SCTF



$$\begin{array}{l} \sigma(e^+e^- \rightarrow \psi(3770)) = 6 \text{ nb} \\ \sigma(e^+e^- \rightarrow D_s^*D_s) = 0.92 \text{ nb} @ 4.17 \text{ GeV} \\ \sigma(e^+e^- \rightarrow D_sD_s) = 0.27 \text{ nb} @ 4.01 \text{ GeV} \end{array}$$

Э

$E,{\rm GeV}$	$L,{\rm fb}^{-1}$		
3.097	300	$J/\psi$	Light meson spectroscopy, rare decays
3.554	50	$e^+e^- \to \tau^+\tau^-$	Precision measurements of $\tau$ decays
		threshold	
3.686	150	$\psi(2S)$	Light meson spectroscopy,
			Charmonium spectroscopy
3.770	300	$\psi(3770)$	D-meson study
4.170	100	$\psi(4160)$	$D_s$ -meson study
4.650	100	maximum of	$\Lambda_c$ study
		$\sigma(e^+e^- \to \Lambda_c^+ \Lambda_c^-)$	

Распределение светимости в 1  $ab^{-1}$  (1/10 часть ожидаемого полного интеграла светимости)

- < 토 ≻ < 토 ≻

# $D^+_{(\mathrm{s})} ightarrow l^+ u_l, \, l=e,\mu, au$



 $\mathcal{B}(D^+ \to \mu^+ \nu_\mu) = (3.71 \pm 0.19 \pm 0.06) \times 10^{-4}$ 

#### Дмитрий Матвиенко

▶ ★ 별 ▶ ★ 별 ▶ - 별 -

# $D^+_{(\mathrm{s})} ightarrow l^+ u_l, \ l = e, \mu, au$





 $D^+_{(s)} 
ightarrow l^+ 
u_l, \ l = \overline{e, \mu, au}$ 

BESIII  $D_s^+ \to l^+ \nu_l, \ \tau^+ \to \pi^+ \bar{\nu}_{\tau}$ 0.48 fb<sup>-1</sup>@ 4009 GeV PRD94,072004 (2016)



Belle 
$$D_s^+ \to l^+ \nu_l,$$
  
 $\tau^+ \to e^+(\mu^+)\nu_{e(\mu)}\bar{\nu}_{\tau}, \tau^+ \to \pi^+\bar{\nu}_{\tau}$   
913 fb<sup>-1</sup>@ \Upsilon(4S), \Upsilon(5S)  
JHEP 09, 139 (2013)



$$\frac{\mathcal{B}(D_s^+ \to \tau^+ \nu_{\tau})}{9.76 \mathcal{B}(D_s^+ \to \mu^+ \nu_{\mu})} = 1.1 \pm 0.1$$

▶ ★ 문 ► ★ 문 ► ...





▶ ★ 문 ▶ ★ 문 ▶



Измерение лептонных каналов на SCTF может иметь лучшую мировую точность





B€SIL\_  $D^0 \to K^- e^+ \nu_e$ ,  $D^0 \to \pi^- e^+ \nu_e$ 2.92 fb<sup>-1</sup> data@ 3.773 GeV

### PRD92,072012 (2015)





B€SⅢ 2.92 fb<sup>-1</sup> data@ 3.773 GeV









イロト イヨト イヨト イヨト

 $\begin{array}{c} {\rm CLEO-c} \\ 0.59 {\rm fb}^{-1} {\rm ~data~ @~} 4.17 {\rm ~GeV} \\ {\rm PRD92,012009~(2015)} \end{array}$ 



 $\mathcal{B}(D_s^+ \to K^0 e^+ \nu_e) = (0.39 \pm 0.08 \pm 0.03)\%$ 

 $\begin{array}{c} \text{Belle} \\ 282 \text{fb}^{-1} \text{ data } @ \Upsilon(4S) \\ \text{PRL}, 97, 061804 \ (2006) \end{array}$ 



FIG. 1. Mass spectrum of  $\hat{D}_{sig}^0$  candidates.

 $\begin{aligned} \mathcal{B}(D^0 \to K^- \mu^+ \nu_\mu) &= \\ (3.45 \pm 0.10 \pm 0.21)\% \\ \mathcal{B}(D^0 \to \pi^- \mu^+ \nu_\mu) &= \\ (0.23 \pm 0.03 \pm 0.02)\% \end{aligned}$ 

 $\begin{array}{l} \mathcal{B}(D^+ \to K^0 e^+ \nu_e) = (8.82 \pm 0.13)\% & (\text{BESIII'16}) \\ \mathcal{B}(D^+ \to K^0 \mu^+ \nu_\mu) = (8.74 \pm 0.12)\% & (\text{BESIII'16}) \\ \mathcal{B}(D^+ \to \pi^0 e^+ \nu_e) = (4.05 \pm 0.18) \times 10^{-3}_{-3} & (\text{CLEO'07})_{\mathbb{R}} \end{array}$ 

 $D_{(s)} \rightarrow K\pi(\pi\pi, K\pi\pi, \ldots) l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$ 

#### Амплитудный анализ

$$\begin{split} d^5\Gamma = & \frac{G_F^2 |V_{cs}|^2}{(4\pi)^6 m_D^3} X\beta \mathcal{I}(m^2, q^2, \theta_K, \theta_e, \chi) \\ & \times dm^2 dq^2 d\cos(\theta_K) d\cos(\theta_e) d\chi, \end{split}$$

$$X = p_{K\pi}m_D, \qquad \beta = 2p^*/m,$$







▶ 《토▶ 《토▶

< □ ▶ < 🗗

 $D_{(s)} \rightarrow K\pi(\pi\pi, K\pi\pi, \ldots) l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$ 

$$D^+ \to K\pi(\pi\pi, K\pi\pi, \ldots) l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$$

- $\mathcal{B}(D^+ \to \rho^0 e^+ \nu_e) = (2.18^{+0.17}_{-0.25}) \times 10^{-3} \text{ (CLEO'13)}$
- $\mathcal{B}(D^+ \to \rho^0 \mu^+ \nu_\mu) = (2.4 \pm 0.4) \times 10^{-3}$  (FOCUS'06)
- $\mathcal{B}(D^+ \to K^*(892)^0 \mu^+ \nu_\mu) = (3.52 \pm 0.10)\%$  (CLEO'10)

 $D^0 \to K\pi(\pi\pi, K\pi\pi, \ldots)l^+\nu_l, \ l=e,\mu$ 

•  $\mathcal{B}(D^0 \to \bar{K}^0 \pi^- e^+ \nu_e) = (2.7^{+0.9}_{-0.7})\%$  (BESII'06) •  $\mathcal{B}(D^0 \to K^- \pi^+ \pi^- e^+ \nu_e) = (2.8^{+1.4}_{-1.1}) \times 10^{-4}$  (CLEO'07) •  $\mathcal{B}(D^0 \to \rho^- e^+ \nu_e) = (1.77 \pm 0.16) \times 10^{-3}$  (CLEO'13)

$$D_s^+ \to K\pi(\pi\pi, K\pi\pi, \ldots) l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$$

• 
$$\mathcal{B}(D_s^+ \to K^*(892)^0 e^+ \nu_e) = (1.8 \pm 0.4) \times 10^{-3} (\text{CLEO}, 15)$$

# $D_{(s)} \rightarrow \omega(\phi, \eta, \eta') l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$





BESI

 $\mathcal{B}(D^+ \to \phi e^+ \nu_e) < 0$  $1.3 \times 10^{-5} 90\%$  C.L.

 $0.82 \text{ fb}^{-1} \text{ data } @ 3.773 \text{ GeV}$  $\mathcal{B}(D^+ \to \eta e^+ \nu_e) = (11.4 \pm 0.9 \pm 0.4) \times 10^{-4} \text{ (CLEO'11)}$  $\mathcal{B}(D^+ \to \eta' e^+ \nu_e) = (2.16 \pm 0.53 \pm 0.07) \times 10^{-4} (\text{CLEO}^{-11}) = 0.00$ Дмитрий Матвиенко

# $D_{(s)} \rightarrow \omega(\phi, \eta, \eta') l^+ \nu_l, \ l = e, \mu$

CLEO-c  $D_s \to \eta(\eta', \phi)e^+\nu_e$ 0.59fb<sup>-1</sup> data @ 4.17 GeV PRD92,012009 (2015)

Адронное тагирование без реконструкци<br/>и $\gamma$ от  $D^*_s \to D_s \gamma$ 





- $D \to SP$ ,  $(D \to f_0\pi(K), D \to a_0\pi(K), \dots)$ Легкая скалярная спектроскопия

• 
$$D \to AP, A = {}^{3}P_{1}(1^{++}), A = {}^{1}P_{1}(1^{+-})$$
  
( $D \to Ka_{1}(1260), D \to K_{1}(1270)\pi, \dots$ ) FSI-эффекты

- $D \to TP$ ,  $(D \to f_2(1270)\pi, D \to K_2^*(1430)K)$ Факторизация, Динамические эффекты
- $D \to AV, \ldots, (D \to K^*a_1(1260), D_s \to \phi a_1(1260))$ Динамические эффекты
- Многочастичные распады Динамические эффекты, Интерференция резонансов

Несмотря на работу экспериментов BESIII, BelleII, LHCb, данные с SCTF будут крайне полезны для изучения распадов очарованных мезонов:

- Высокая светимость,  $10^{-35}$  cm<sup>-2</sup>sec<sup>-1</sup>
- $\sim 10^9 \; D\bar{D}$ -пар,  $\sim 10^8 \; D_s D_s^*$ -пар
- Низкая множественность,  $\frac{M(\psi(3770))}{M(\Upsilon(4S))} \sim \frac{1}{2}$
- Эффективность реконструкции, O(10%)