



Joint Institute for  
Nuclear Research



JINR Association of Young  
Scientists and Specialists



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# The XXVII International Scientific Conference of Young Scientists and Specialists



Devoted  
to the 110<sup>th</sup> anniversary  
of Bruno Pontecorvo

# Theory of neutrino oscillations

Dmitry V. Naumov

# Natural units



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Quantum mechanics

Special Relativity

$$E = \hbar\omega$$

$$E^2 = \mathbf{p}^2 c^2 + m^2 c^4$$

$$\hbar = c = 1$$

$$[\text{energy}] = [\text{momentum}] = [\text{mass}]$$

$$[\text{time}] = [\text{coordinate}] = [\text{mass}]^{-1}$$

$$[\text{orbital moment}] = [\text{spin}] = [\text{mass}]^0 = 1$$

# Natural units

$$\hbar = c = 1$$



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$[\text{energy}] = [\text{momentum}] = [\text{mass}]$$

$$[\text{time}] = [\text{coordinate}] = [\text{mass}]^{-1}$$

$$[\text{orbital moment}] = [\text{spin}] = [\text{mass}]^0 = 1$$

Energy measured in electron-volt (eV).

$$\text{eV to } \text{cm}^{-1} \quad \hbar c = 1 = 2 \cdot 10^{-5} \cdot \text{eV} \cdot \text{cm}$$

$$\text{eV to } \text{s}^{-1} \quad \hbar = 1 = \frac{2}{3} \cdot 10^{-15} \cdot \text{eV} \cdot \text{s}$$

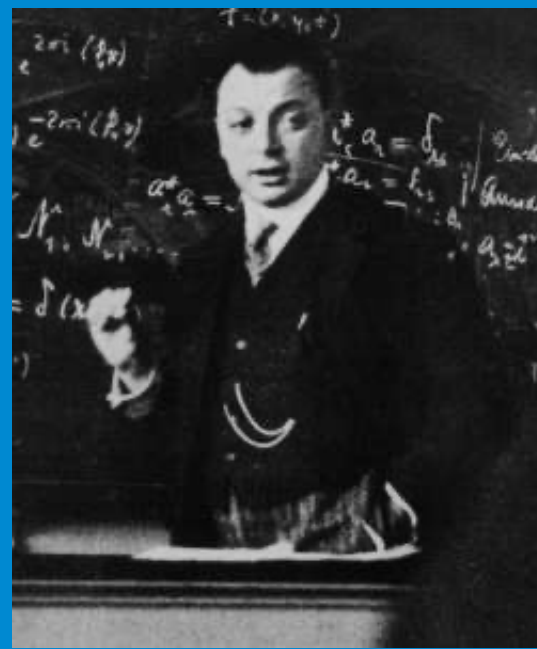
$$\text{keV} = 10^3 \text{ eV}$$

$$\text{MeV} = 10^6 \text{ eV}$$

$$\text{GeV} = 10^9 \text{ eV}$$

Question: dimension of **E**, **B**?

# Three lepton numbers



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



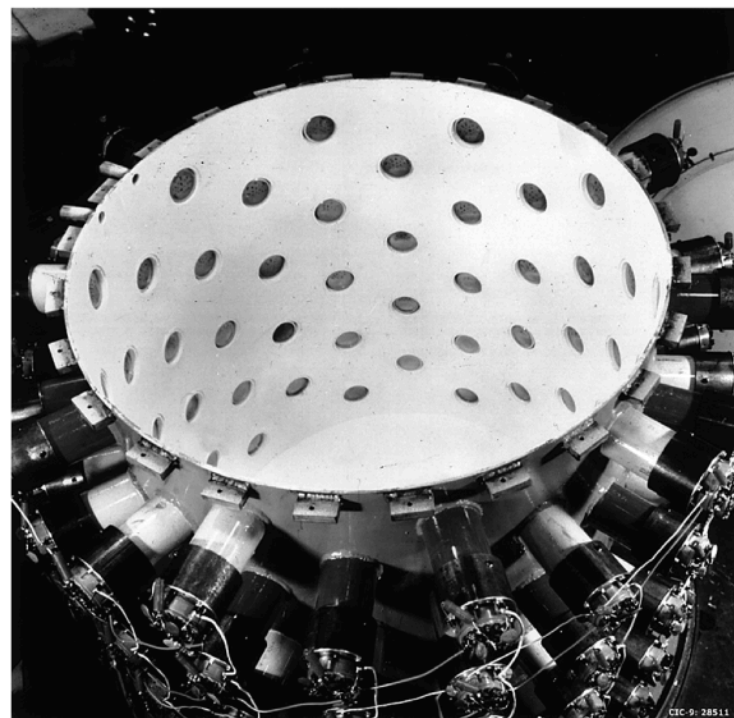
Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$\bar{\nu}_e$

$\nu_\mu$

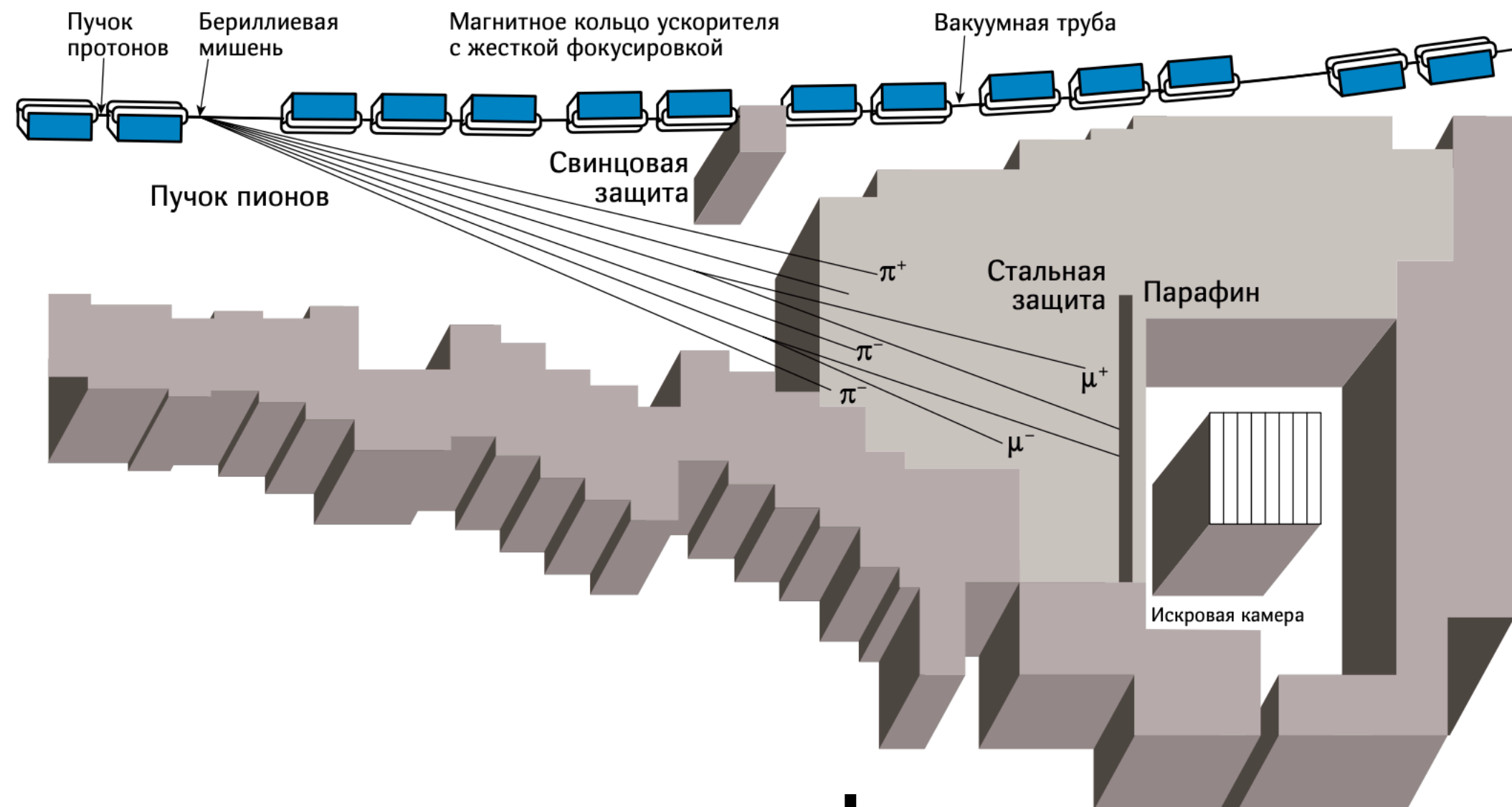
$\nu_\tau$

Reines Cowan



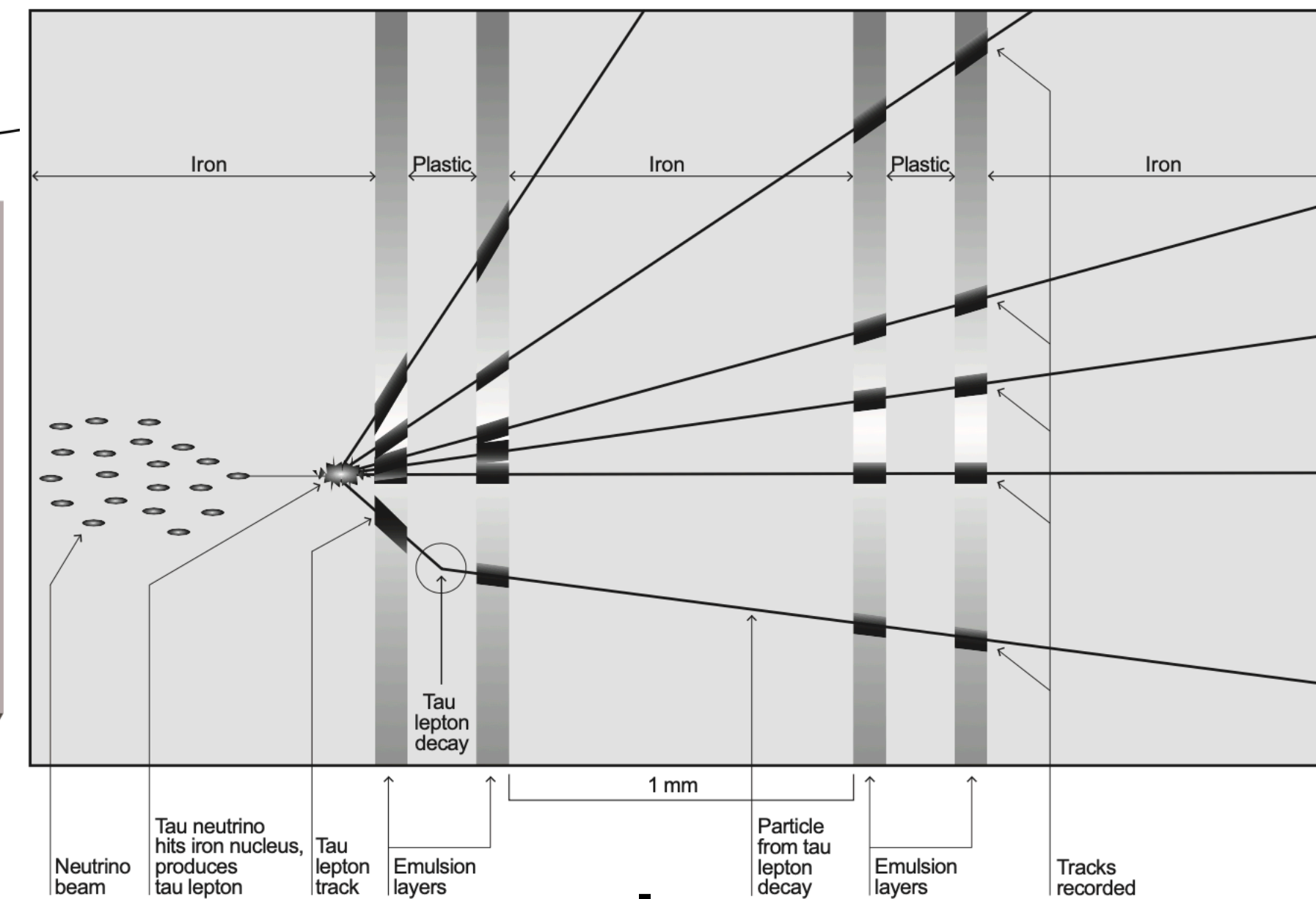
1956

Schwartz,  
Lederman,  
Steinberger



1962

Collaboration DONUT



2000

# Neutrino properties

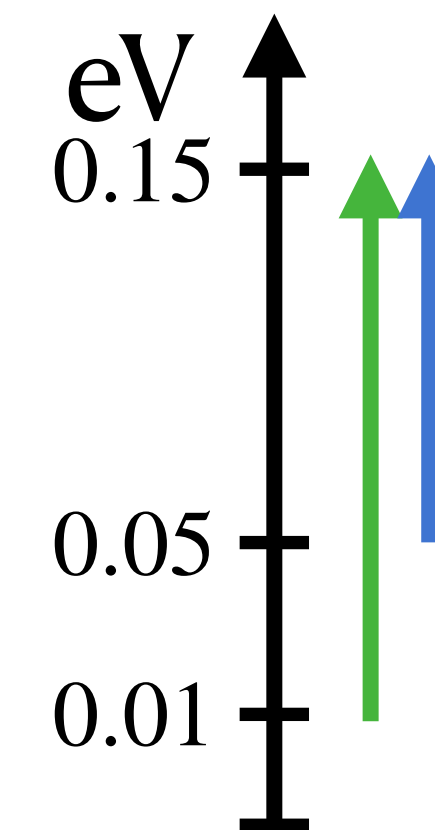
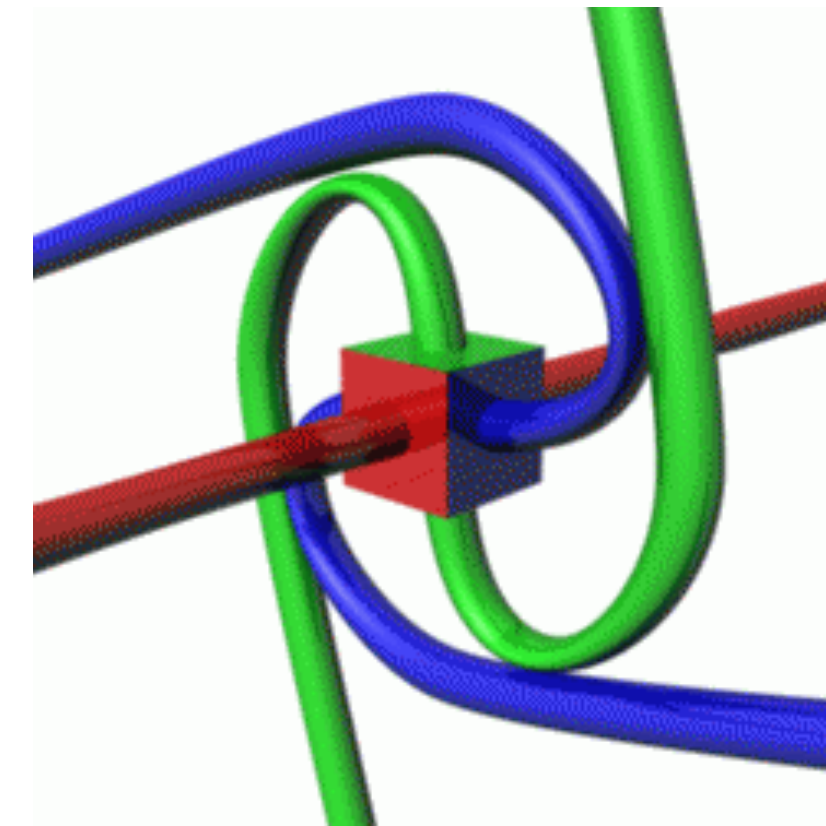


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзюбелова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Zero electric charge
- Fermion. Spin =  $1/2$  ( $\cdot \hbar = 1$ )
- Known three types  $\nu_1, \nu_2, \nu_3$  and their anti-particles  $\bar{\nu}_1, \bar{\nu}_2, \bar{\nu}_3$  with definite masses. Also, their flavor mixtures  $\nu_e$  (1956),  $\nu_\mu$  (1962),  $\nu_\tau$  (2000)
- Neutrino participates in weak and gravitational interactions
- Weak interactions break parity transformation ( $\mathbf{r} \rightarrow -\mathbf{r}$ )



# Standard Model (SM)

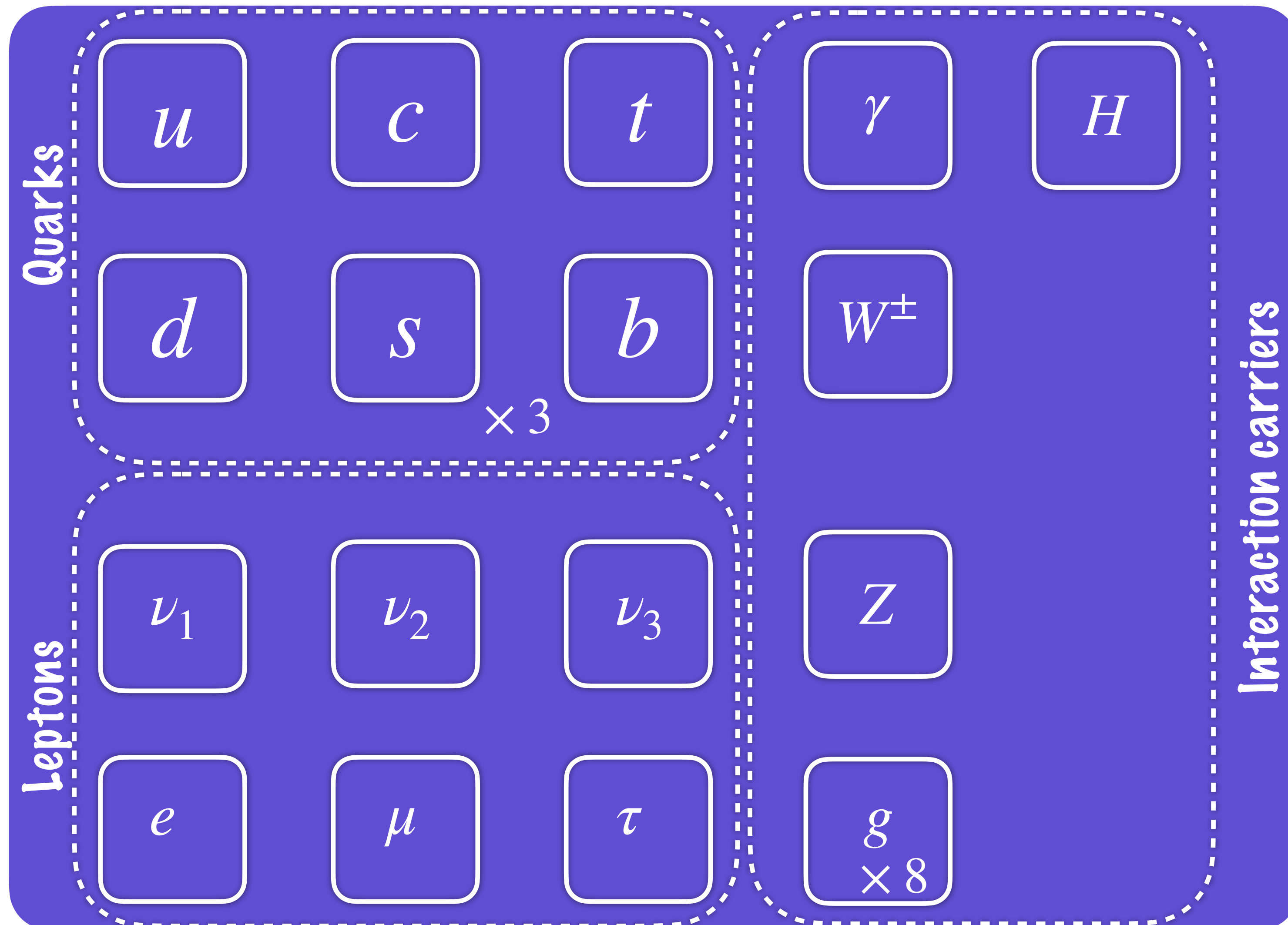
Follow for a dedicated lecture by A. Bednyakov



Лаборатория ядерных проблем им. В. П. Дзелепова



Объединенный институт ядерных исследований



Sheldon Glashow



Steven Weinberg



Abdus Salam

# Lepton numbers in the SM



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ Lepton numbers are conserved for massless neutrino

$$\begin{pmatrix} \nu_e \\ e \end{pmatrix}$$

$$L_e = 1$$

$$\begin{pmatrix} \nu_\mu \\ \mu \end{pmatrix}$$

$$L_\mu = 1$$

$$\begin{pmatrix} \nu_\tau \\ \tau \end{pmatrix}$$

$$L_\tau = 1$$

○ Possible:

$$\nu_e + n \rightarrow p + e^-$$

○ Not possible:

$$\nu_\mu + n \rightarrow p + e^-$$

# Massive Neutrino in the SM



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ Three lepton doublets interact with W-field

$$\begin{pmatrix} \nu_1 \\ e \end{pmatrix}_L \quad \begin{pmatrix} \nu_2 \\ \mu \end{pmatrix}_L \quad \begin{pmatrix} \nu_3 \\ \tau \end{pmatrix}_L$$

○ The interaction amplitude  $\mathcal{A} \propto \frac{g}{2\sqrt{2}} V_{\alpha i}^*$  for  $\nu_i$  and  $\ell_\alpha$ ,  $\alpha = (e, \mu, \tau)$

○ Possible processes:

$$e + W^- \rightarrow \nu_i \propto V_{ei}^*$$

$$\mu + W^- \rightarrow \nu_i \propto V_{\mu i}^*$$

$$\tau + W^- \rightarrow \nu_i \propto V_{\tau i}^*$$



# Neutrino in the Standard Model



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ The interaction amplitude  $\mathcal{A} \propto \frac{g}{2\sqrt{2}} V_{\alpha i}^*$  for  $\nu_i$  and  $\ell_\alpha$

○ Nine numbers  $V_{\alpha i}^*$  make **unitary** lepton mixing matrix **Pontecorvo-Maki-Nakagawa-Sakata**

$$\begin{pmatrix} V_{e1}^* & V_{e2}^* & V_{e3}^* \\ V_{\mu 1}^* & V_{\mu 2}^* & V_{\mu 3}^* \\ V_{\tau 1}^* & V_{\tau 2}^* & V_{\tau 3}^* \end{pmatrix}$$

○ Non-diagonal  $V$  and differing masses  $m_i$  lead to *neutrino oscillation* –  
**macroscopic display of quantum world**

# Neutrino oscillations violate lepton numbers

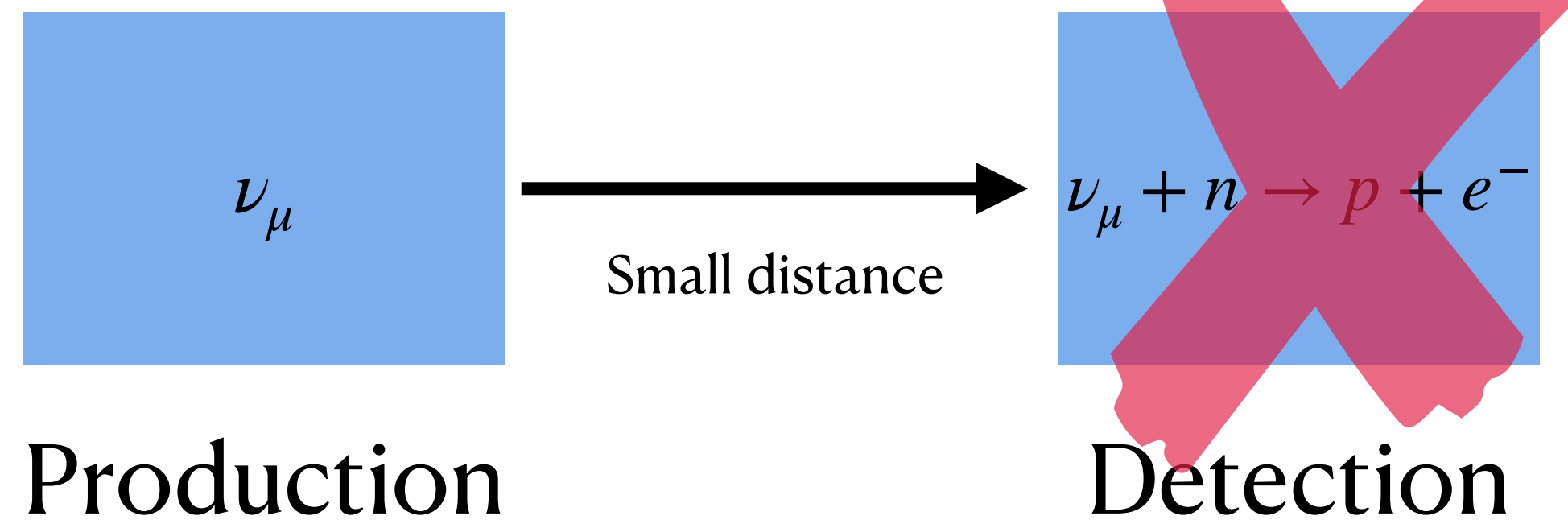


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова

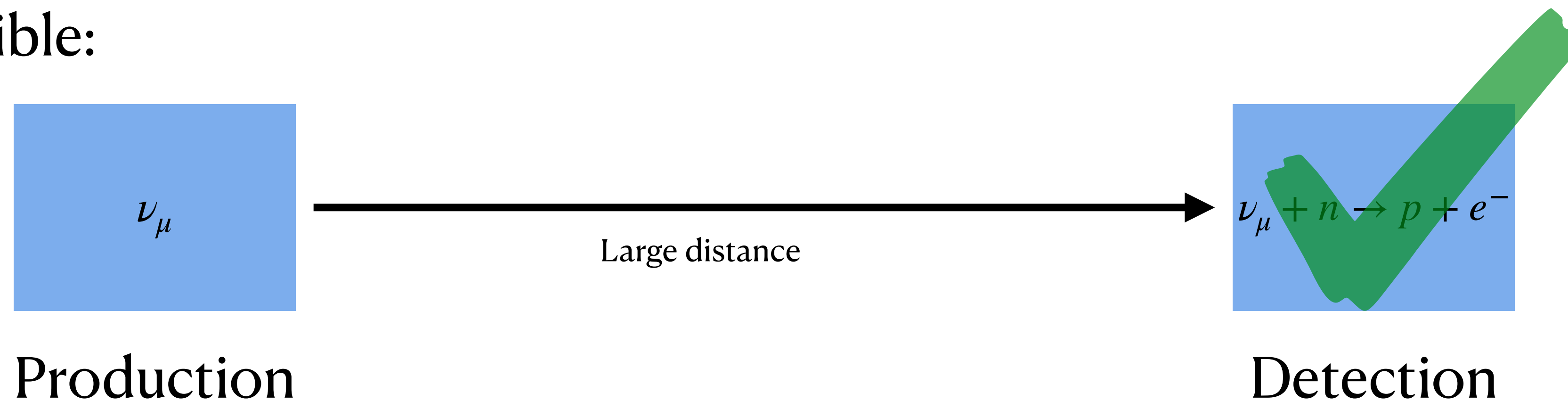


Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ Not possible:



○ Periodically possible:



# A bit of history of neutrino oscillations



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



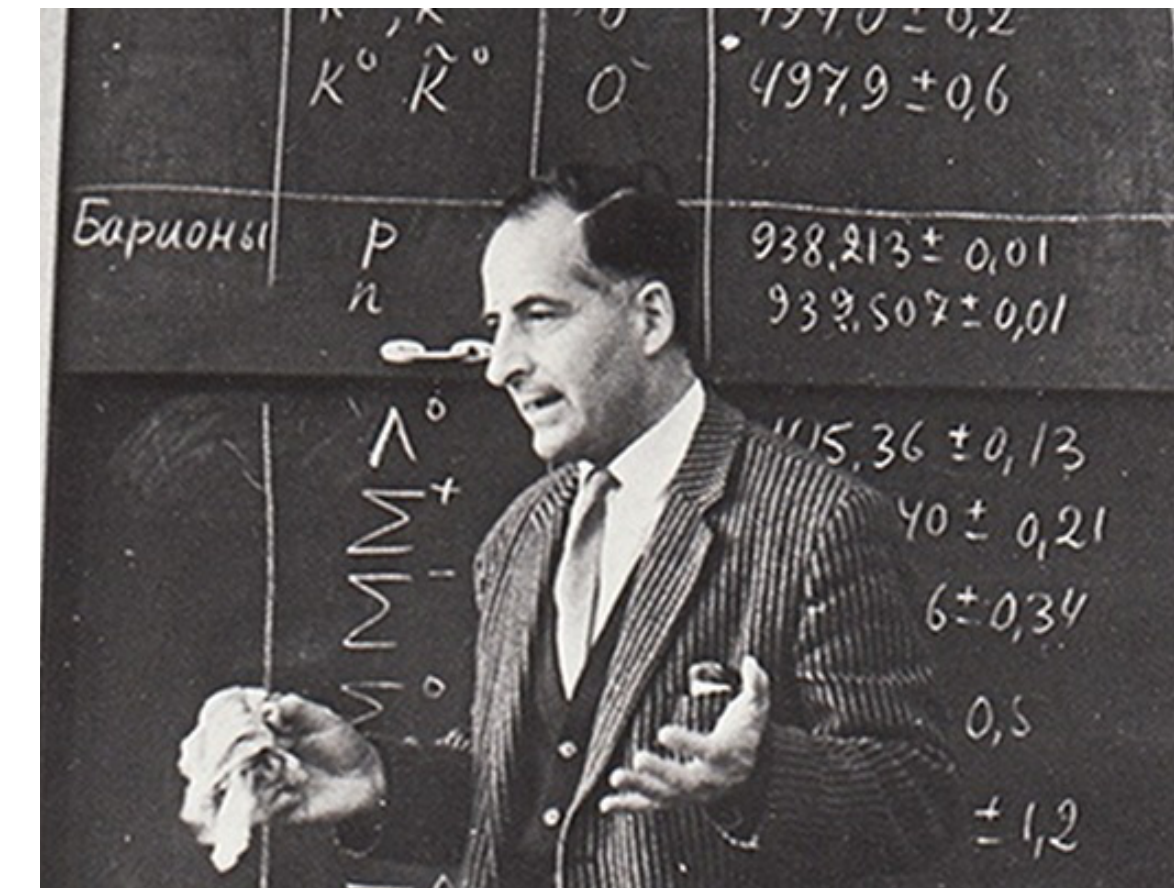
Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ First idea proposed by Bruno Pontecorvo in 1957:

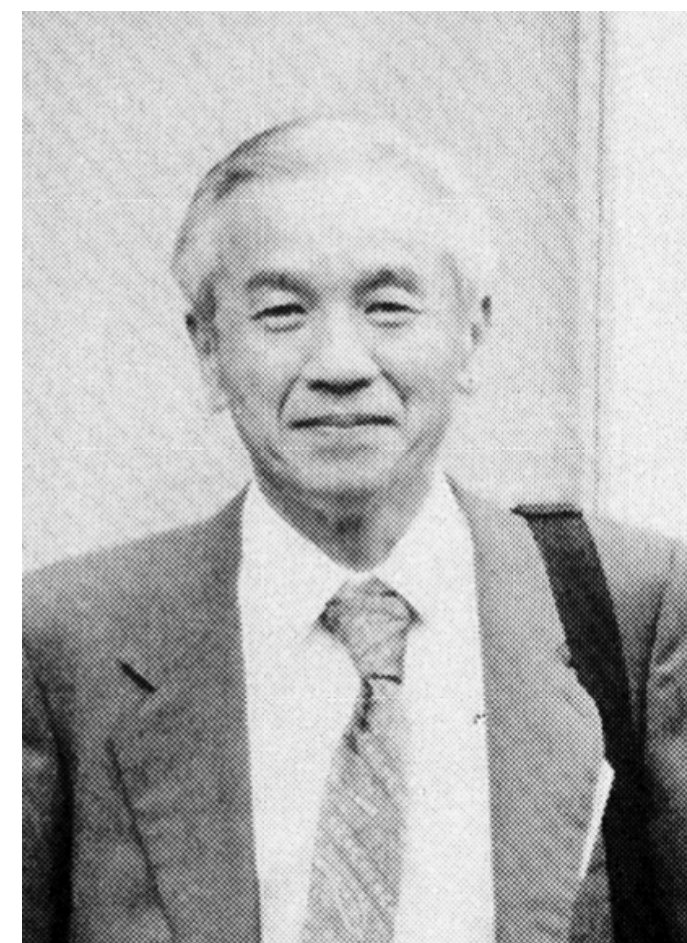
— Suggested  $\nu \leftrightarrow \bar{\nu}$  oscillations based on analogy with  $K^0 \leftrightarrow \bar{K}^0$

○ Flavor transitions first considered by Maki-Nakagawa-Sakata in 1962

— Suggested idea of mixing and  $\nu_e \leftrightarrow \nu_\mu$  oscillations



Z. Maki (1929-2005)



M. Nakagawa (1932-2001)



S. Sakata (1911-1970)

# A bit of history of neutrino oscillations



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- $\nu_e \leftrightarrow \nu_\mu$  oscillations considered by Pontecorvo in 1967:
  - Hypotheses about possible mechanisms
  - Hypothesis about solar neutrino deficit (before the experiment!)
- First theory for  $\nu_e \leftrightarrow \nu_\mu$  oscillations developed by Gribov and Pontecorvo in 1969.
- Neutrino oscillations firmly discovered experimentally with: solar, reactor, accelerator and atmospheric neutrino. NP in 2015

В формулах, приведенных на рис.3,  $m_e$  — масса электрона, появление которой во вкладах диаграмм более или менее произвольно, и  $\Lambda$  — параметр обрезания [20], который предположительно будет взят равным 100 ГэВ во всех случаях, когда взаимодействие имеет место только между лептонами, и равным массе нуклона, когда во взаимодействии участвуют адроны (например, диаграмма  $e$  рис.3). Несмотря на то, что только что сказанное в самом лучшем случае крайне грубо, а в самом худшем — совсем неправильно, я буду продолжать спекулировать на нейтринных осцилляциях. Здесь можно дополнить, что способ нахождения нарушения лептонного заряда, основанный на осцилляции  $\bar{\nu} \rightleftharpoons \nu$ , является, в принципе, более чувствительным, чем другие методы. При-

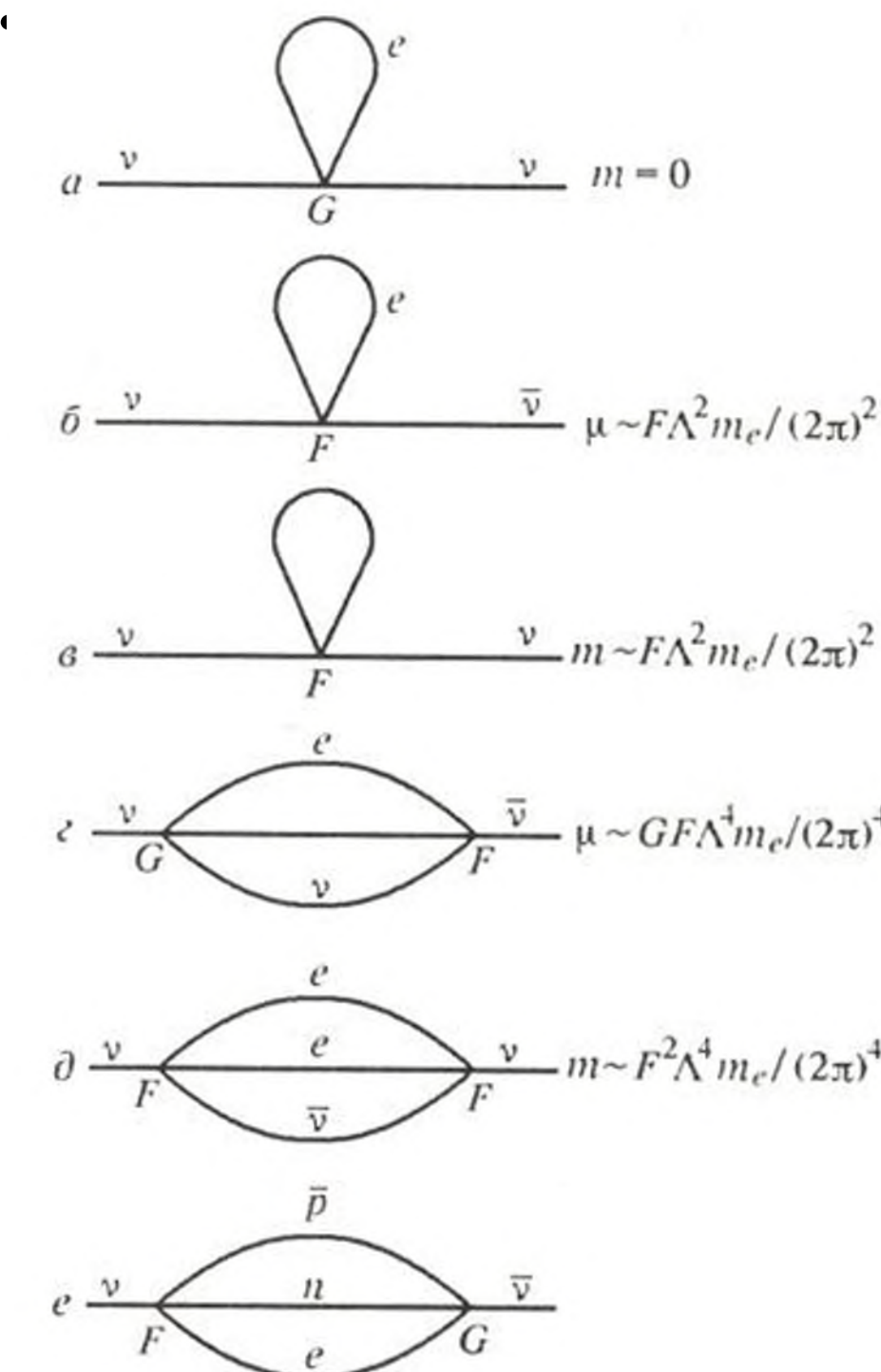


Рис.3. Некоторые возможные диаграммы и их вклады.  $G = 10^{-5}/M_p^2$  — константа слабого взаимодействия,  $M_p$  — масса протона,  $F$  — константа нового взаимодействия,  $m$  — вклад данной диаграммы в массу нейтрино,  $\mu = |m_{\nu_1} - m_{\nu_2}|$  — масса перехода  $\nu \rightleftharpoons \bar{\nu}$ ,  $m_e$  — масса электрона,  $\Lambda$  — параметр обрезания

чина этого в том, что период осцилляций обратно пропорционален первой степени матричного элемента перехода, в то время как скорости распадов и реакций пропорциональны его квадрату.

From B. Pontecorvo paper (1957)



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# What is neutrino oscillation?

# What is neutrino oscillation?



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзюбелова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Phenomenon of lepton number transformation:
  - Periodic (oscillation!), quasi-periodic (in vacuum)
  - Complicated function (in matter)
  
- We explore neutrino oscillations tailored to different expertise levels:
  - Drivers and Pedestrians
  - Life Scientists
  - Experimental Physicists
  - Mechanical Engineers
  - Quantum Mechanics Interested Learners
  - Quantum Field Theorists

Neutrino oscillation:

- Not very good terminology.
- Lepton number oscillation (or transformation) better

Apologies if you do not find yourself in the list!

# Neutrino oscillations for drivers and pedestrians

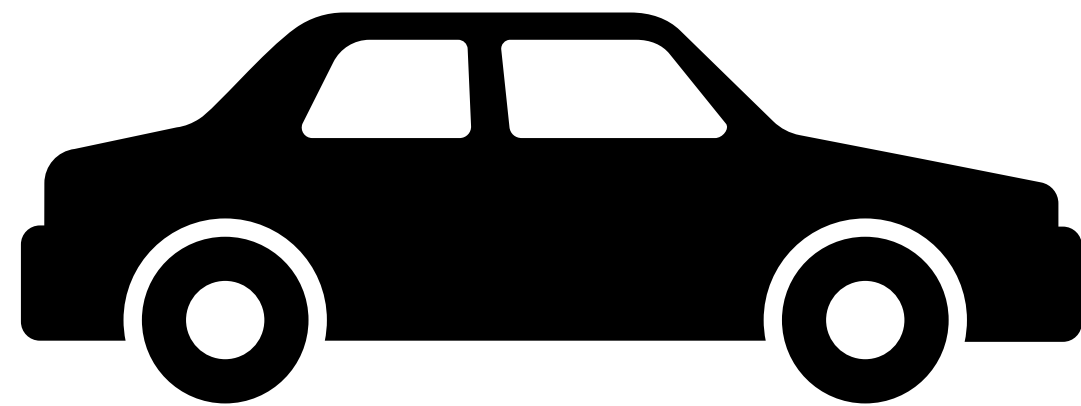


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова

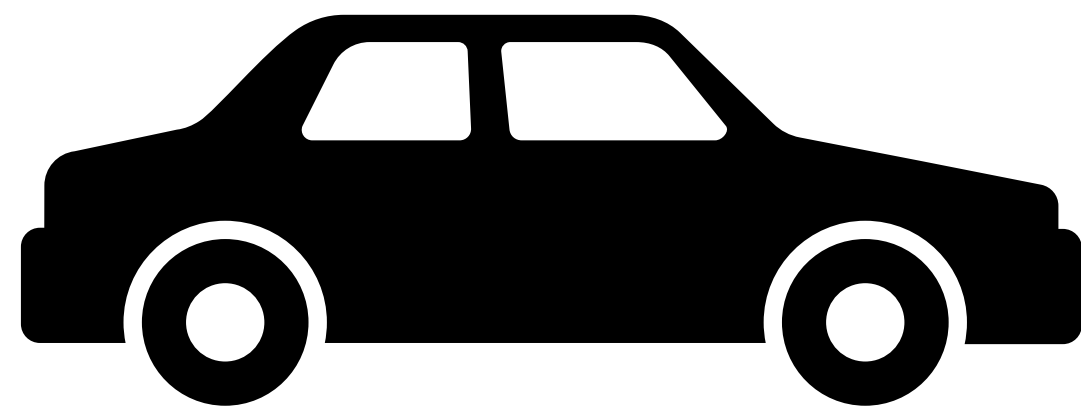


Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Normal particle



Neutrino



# Neutrino oscillations for drivers and pedestrians

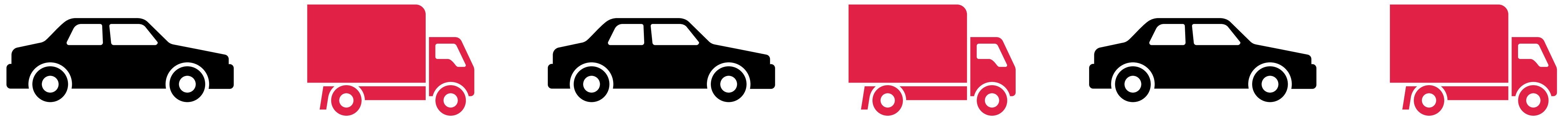


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова

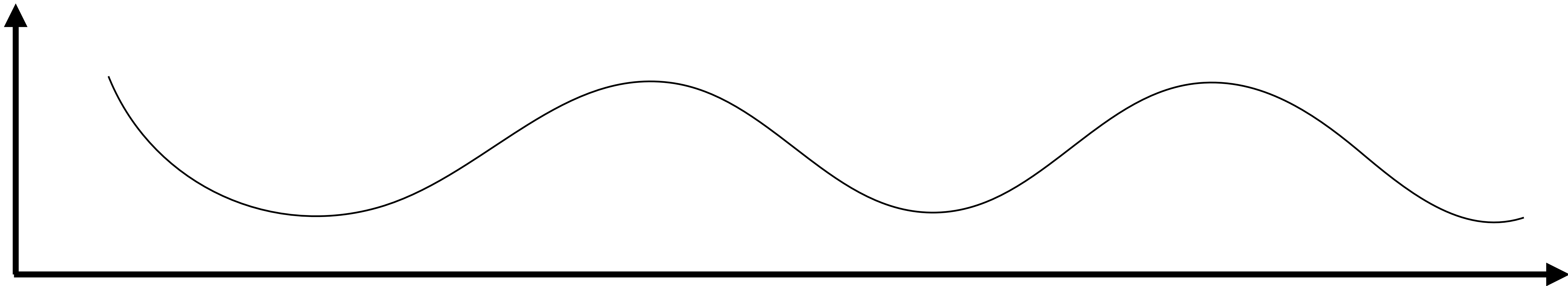


Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Neutrino



Probability to meet  
passenger car





# Neutrino oscillations for drivers and pedestrians

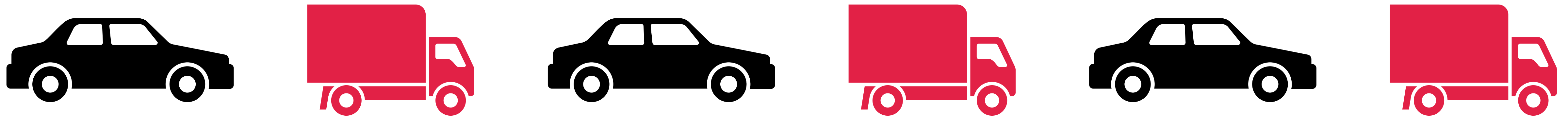


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова

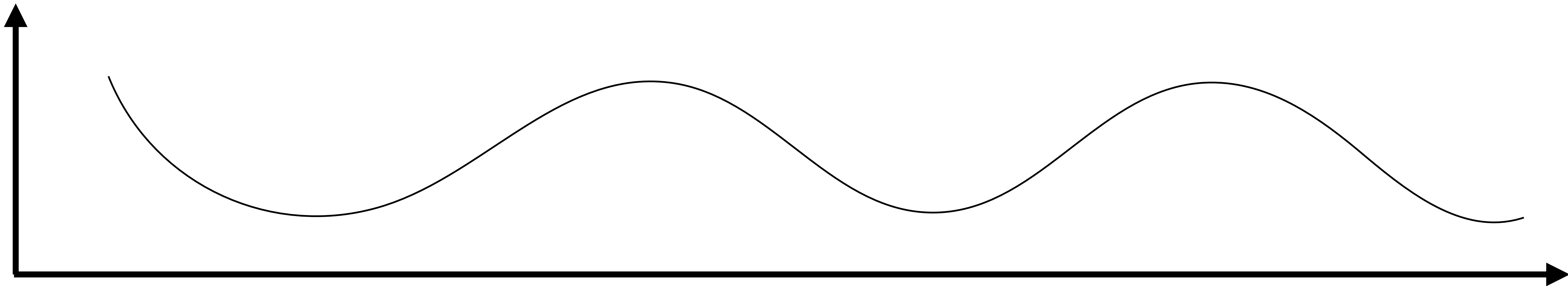


Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Neutrino



Probability to meet  
passenger car



# Neutrino oscillations for drivers and pedestrians

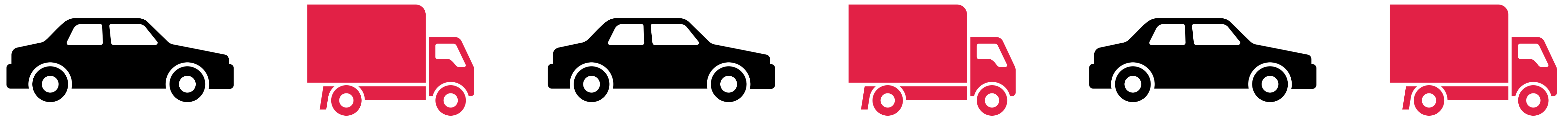


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова

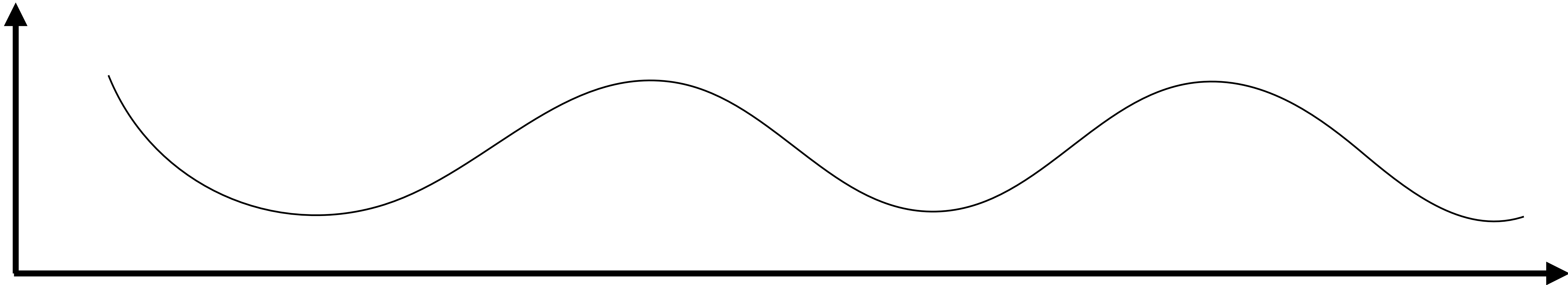


Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Neutrino



Probability to meet  
passenger car



# Neutrino oscillations for Life Scientists



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



Animation by Marina Mishchenko

# Neutrino oscillations for experimental physicists



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Prepare  $\nu_e$  beam (as an example)
- Place your detector at an appropriate distance to measure  $\nu_e$  deficit and/or  $\nu_\mu$  appearance
- Use formula  $P(L/E) = 1 - \sin^2 2\theta \cdot \sin^2 \frac{\Delta m^2 L}{4E}$  for oscillation **survival**  
probability to measure  $\theta$  and  $\Delta m^2$

# Neutrino oscillations for experimental physicists



Лаборатория ядерных проблем им. В. П. Дзелепова

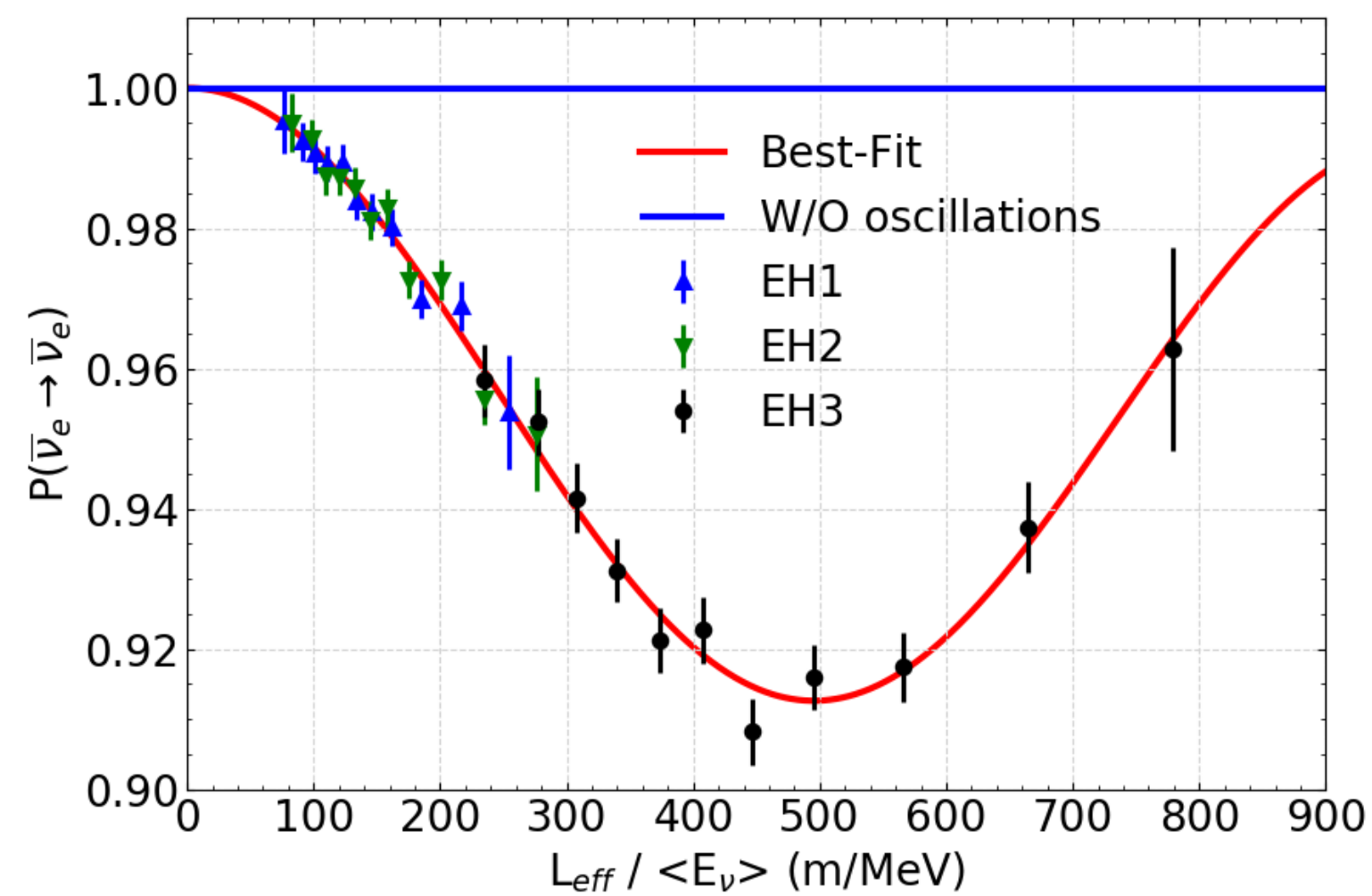


Объединенный институт ядерных исследований

○ Assume two massive neutrino states  $\nu_1, \nu_2$ . Then,

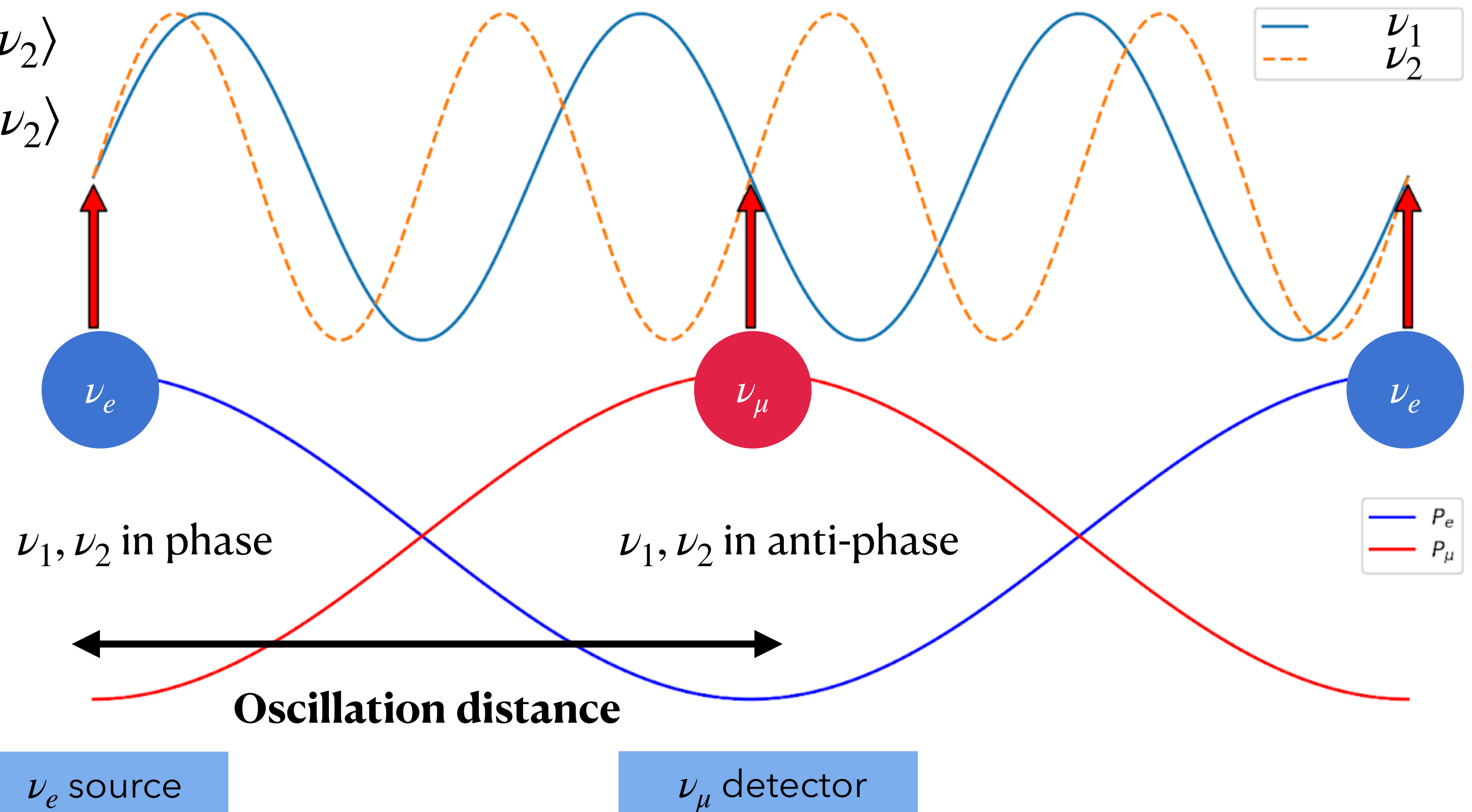
$$|\nu_e\rangle = \cos\theta \cdot |\nu_1\rangle - \sin\theta \cdot |\nu_2\rangle$$

$$|\nu_\mu\rangle = \sin\theta \cdot |\nu_1\rangle + \cos\theta \cdot |\nu_2\rangle$$

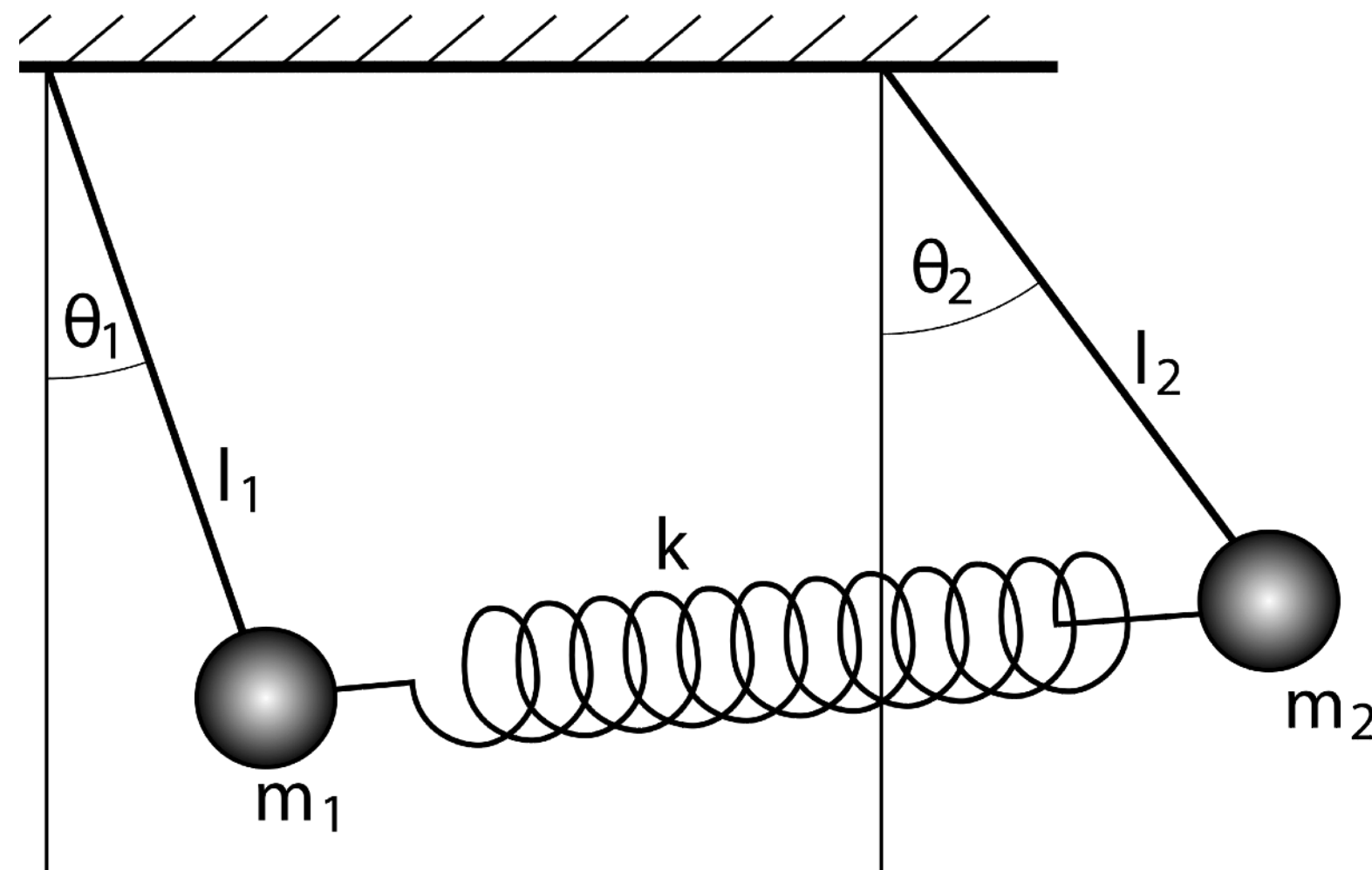


Daya Bay discovered non-zero  $\theta_{13}$

Follow lecture by M. Gonchar



# Neutrino oscillations for mechanical engineers



○ Consider two coupled pendulums

○ Potential energy

$$V = \frac{m}{2} \left( \frac{g}{l_1} x_1^2 + \frac{g}{l_2} x_2^2 + \frac{k}{m} (x_1 - x_2)^2 \right)$$

$$= \frac{m}{2} (x_1, x_2) \begin{pmatrix} \frac{g}{l_1} + \frac{k}{m} & -\frac{k}{m} \\ -\frac{k}{m} & \frac{g}{l_2} + \frac{k}{m} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix}$$

○ Change variables to diagonalize  $V$

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \phi & \sin \phi \\ -\sin \phi & \cos \phi \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x'_1 \\ x'_2 \end{pmatrix}$$

$$V = \frac{m}{2} (x'_1, x'_2) \begin{pmatrix} \omega_1^2 & 0 \\ 0 & \omega_2^2 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x'_1 \\ x'_2 \end{pmatrix}$$

# Neutrino oscillations for mechanical engineers

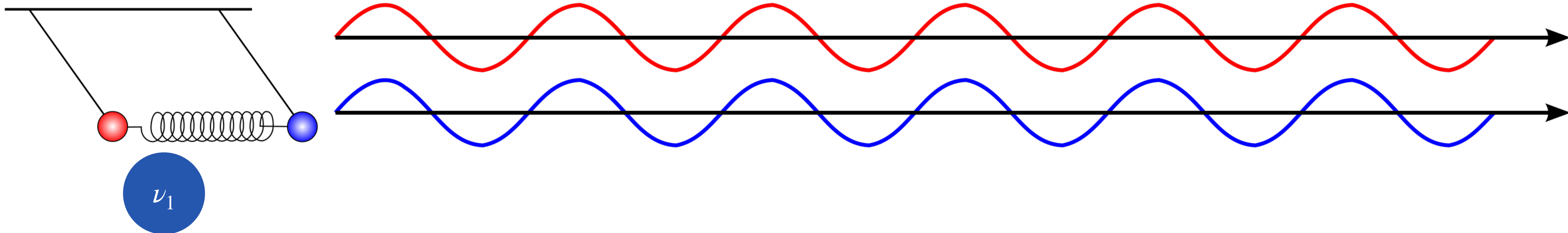


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова

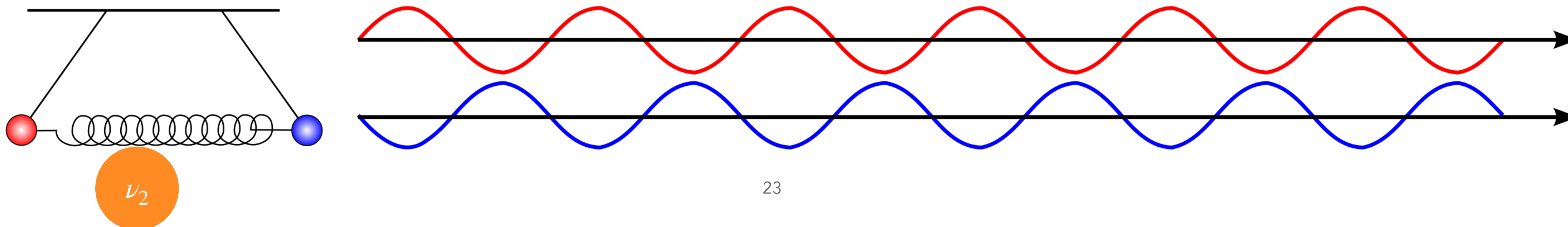


Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ Normal mode. Small frequency



○ Normal mode. Large frequency



# Neutrino oscillations for mechanical engineers

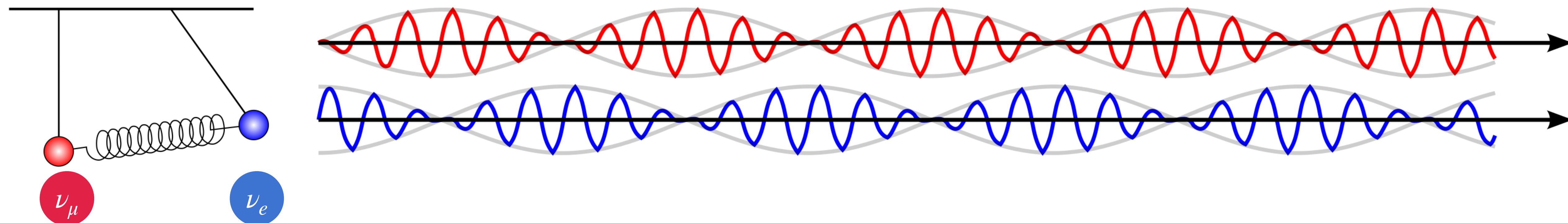


Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Begin with blue pendulum given total energy  $E_0$



- Energy oscillates between the pendulums

$$\frac{E(t)}{E_0} = 1 - \underbrace{\frac{4r}{(1+r)^2}}_{\sin^2 2\theta} \cdot \sin^2 \frac{\Delta\omega \cdot t}{2}$$

$$\Delta\omega = \omega_2 - \omega_1$$

$$r = m_2/m_1$$

- Great analogy with neutrino oscillations

$$P(L/E) = 1 - \sin^2 2\theta \cdot \sin^2 \frac{\Delta E \cdot L}{2}$$

$$\sin^2 2\theta = \frac{4r}{(1+r)^2} \quad \Delta\omega = \Delta E$$



# Neutrino oscillations for Quantum Mechanics Learners



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Consider quantum system to be in a **pure** state  $|\Psi_i\rangle$  with definite energy  $E_i$ . Its time evolution:

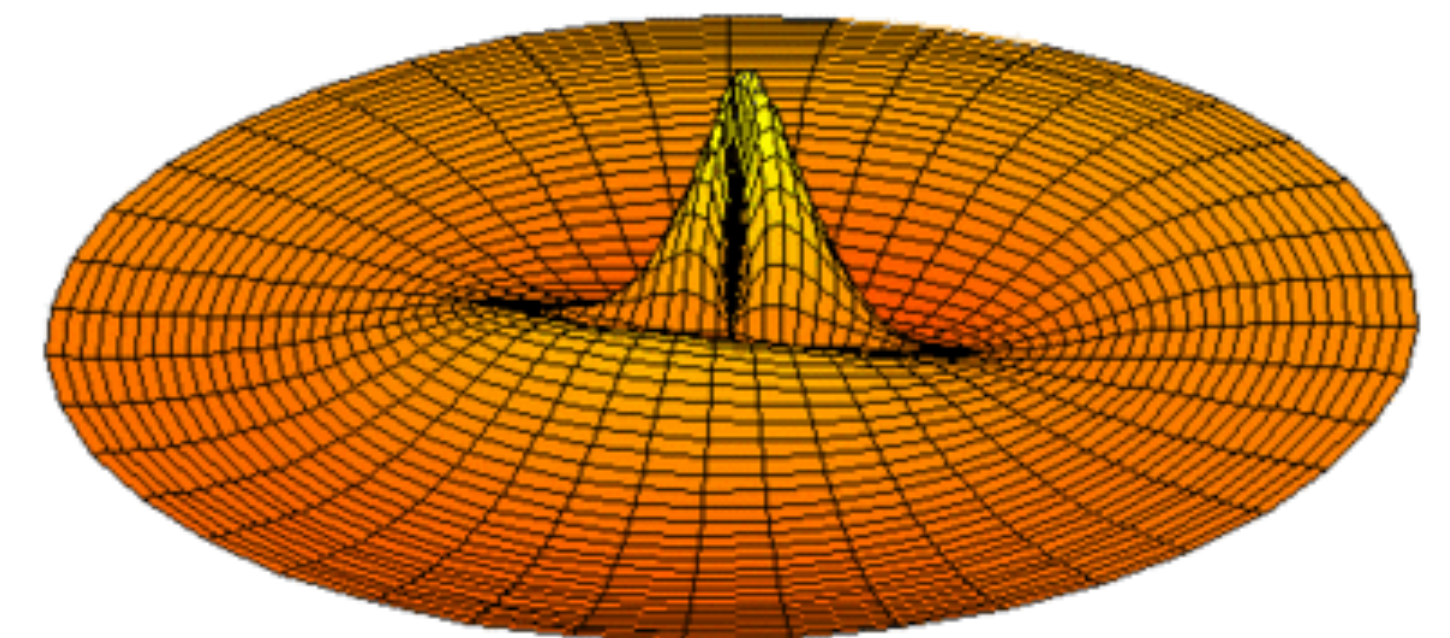
$$|\Psi_i(t)\rangle = e^{-iE_i t} |\Psi_i(0)\rangle$$

- The wave function oscillates but the system remains in the same state:  
**survival probability=1**

- Consider a superposition  $|\Psi\rangle = a \cdot |\Psi_1\rangle + b \cdot |\Psi_2\rangle$ .  
Its time evolution:

$$|\Psi(t)\rangle = a \cdot e^{-iE_1 t} |\Psi_1(0)\rangle + b e^{-iE_2 t} \cdot |\Psi_2(0)\rangle$$

$$(|a|^2 + |b|^2 = 1)$$



Hydrogen  $\psi_{410}$ . Source: wikipedia

# Neutrino oscillations for Quantum Mechanics Learners



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Consider a superposition  $|\Psi\rangle = a \cdot |\Psi_1\rangle + b \cdot |\Psi_2\rangle$ . Its time evolution:

$$|\Psi(t)\rangle = a \cdot e^{-iE_1 t} |\Psi_1(0)\rangle + b e^{-iE_2 t} \cdot |\Psi_2(0)\rangle$$

- Survival probability after time  $t$  reads:

$$P = |\langle \Psi(0) | \Psi(t) \rangle|^2 = \left| |a|^2 \cdot e^{-iE_1 t} + |b|^2 e^{-iE_2 t} \right|^2$$
$$= 1 - 4 |a|^2 |b|^2 \sin^2 \frac{(E_1 - E_2) \cdot t}{2}$$

# Neutrino oscillations for Quantum Field Theorists



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Let us draft a Feynman diagram for lepton number violating process



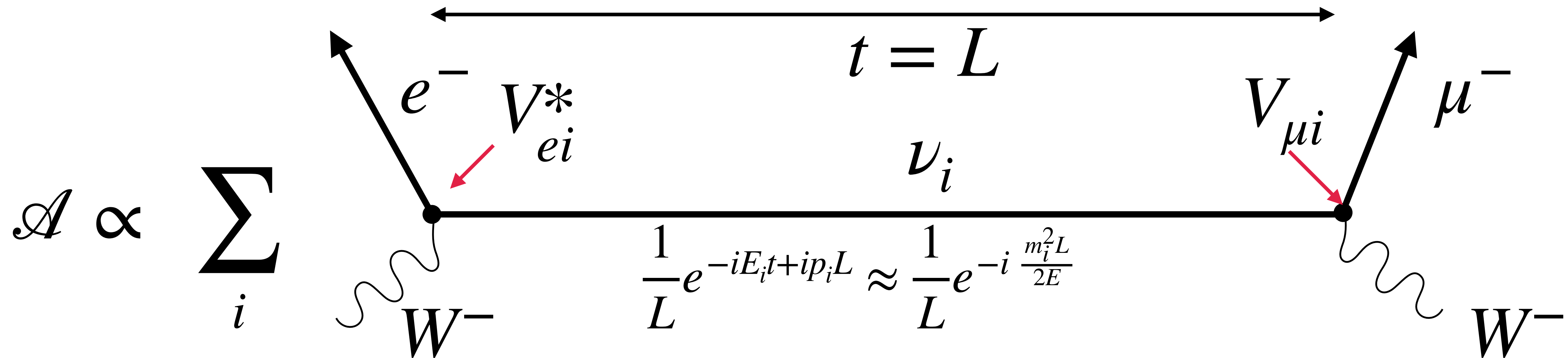
# Neutrino oscillations for Quantum Field Theorists



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



$$\mathcal{A} \propto \sum_i V_{ei}^* V_{\mu i} \frac{1}{L} e^{-i \frac{m_i^2 L}{2E}} \quad \left| \mathcal{A} \right|^2 \propto \frac{1}{L^2} \left| \sum_i V_{ei}^* V_{\mu i} e^{-i \frac{L m_i^2}{2E}} \right|^2$$

# Neutrino oscillations for Quantum Field Theorists



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзельцова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$|\mathcal{A}|^2 \propto \frac{1}{L^2} \left| \sum_i V_{ei}^* V_{\mu i} e^{-i \frac{L m_i^2}{2E}} \right|^2$$

$$P_{e\mu}(L/E) = \sum_{i,j} V_{ei}^* V_{\mu j}^* V_{\mu i} V_{ej} e^{-iL \frac{\Delta m_{ij}^2}{2E}}$$

- (Quasi)periodic dependence («oscillations») of the probability
- Non-zero non-diagonal  $V_{\alpha i}$  required and  $\Delta m_{ij}^2 \equiv m_i^2 - m_j^2 \neq 0$
- What is oscillating? The lepton flavor  $L_e \leftrightarrow L_\mu$

# Three neutrino oscillations in vacuum



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$\begin{pmatrix} V_{e1}^* & V_{e2}^* & V_{e3}^* \\ V_{\mu 1}^* & V_{\mu 2}^* & V_{\mu 3}^* \\ V_{\tau 1}^* & V_{\tau 2}^* & V_{\tau 3}^* \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \theta_{23} & \sin \theta_{23} \\ 0 & -\sin \theta_{23} & \cos \theta_{23} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \cos \theta_{13} & 0 & \sin \theta_{13} e^{-i\delta} \\ 0 & 1 & 0 \\ -\sin \theta_{13} e^{i\delta} & 0 & \cos \theta_{13} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \cos \theta_{12} & \sin \theta_{12} & 0 \\ -\sin \theta_{12} & \cos \theta_{12} & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

○ Three mixing angles  $\theta_{12}, \theta_{13}, \theta_{23}$

○ One phase:  $\delta$ .

— If  $\delta \neq 0, \pi$ : **CP violation**, which can be observed as:

$$P(\nu_{\alpha} \rightarrow \nu_{\beta}) \neq P(\bar{\nu}_{\alpha} \rightarrow \bar{\nu}_{\beta}), \text{ for } \alpha \neq \beta$$

# Three neutrino oscillations in vacuum. Experimental summary



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



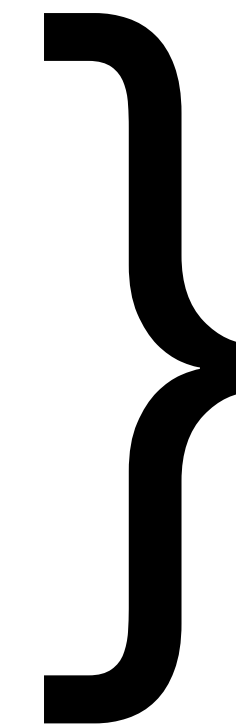
Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$\begin{pmatrix} V_{e1}^* & V_{e2}^* & V_{e3}^* \\ V_{\mu 1}^* & V_{\mu 2}^* & V_{\mu 3}^* \\ V_{\tau 1}^* & V_{\tau 2}^* & V_{\tau 3}^* \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \theta_{23} & \sin \theta_{23} \\ 0 & -\sin \theta_{23} & \cos \theta_{23} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \cos \theta_{13} & 0 & \sin \theta_{13} e^{-i\delta} \\ 0 & 1 & 0 \\ -\sin \theta_{13} e^{i\delta} & 0 & \cos \theta_{13} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \cos \theta_{12} & \sin \theta_{12} & 0 \\ -\sin \theta_{12} & \cos \theta_{12} & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

○ Solar and reactor neutrino:  $\theta_{12}, \Delta m_{21}^2$

○ Atmospheric and accelerator neutrino:  $\theta_{23}, \Delta m_{32}^2$

○ Reactor neutrino at 2 km (Daya Bay, RENO, DC):  $\theta_{13}, \Delta m_{32}^2$



$$\Delta m_{21}^2 \approx 7.5 \cdot 10^{-5} \text{eV}^2$$

$$|\Delta m_{32}^2| \approx 2.4 \cdot 10^{-3} \text{eV}^2$$

○ Neutrino mass measurements:

$$\Delta m_{21}^2 = m_2^2 - m_1^2, m_2^2 = m_1^2 + \Delta m_{21}^2$$

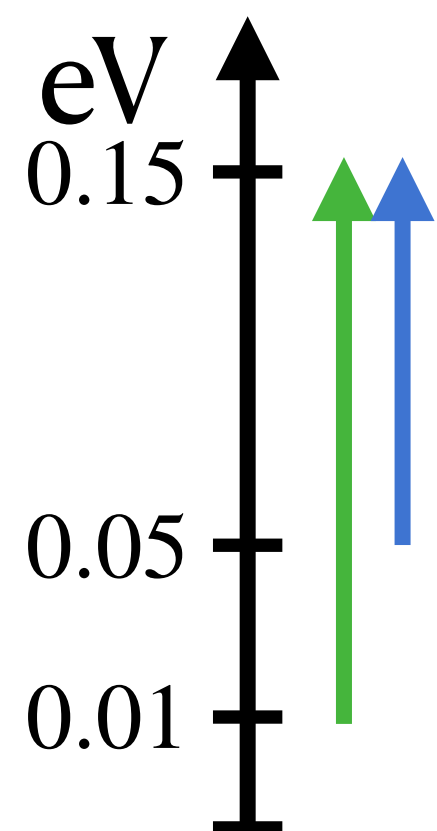
$$m_2 = \sqrt{m_1^2 + \Delta m_{21}^2} \geq \sqrt{\Delta m_{21}^2} \approx 0.01 \text{ eV}$$

Normal ordering

$$m_3 = \sqrt{m_2^2 + |\Delta m_{32}^2|} \geq 0.05 \text{ eV}, m_3 > m_2$$

Inverse ordering

$$m_2 = \sqrt{m_3^2 + |\Delta m_{32}^2|} \geq 0.05 \text{ eV}, m_2 > m_3$$





Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# Neutrino oscillations in matter



# If matter matters?

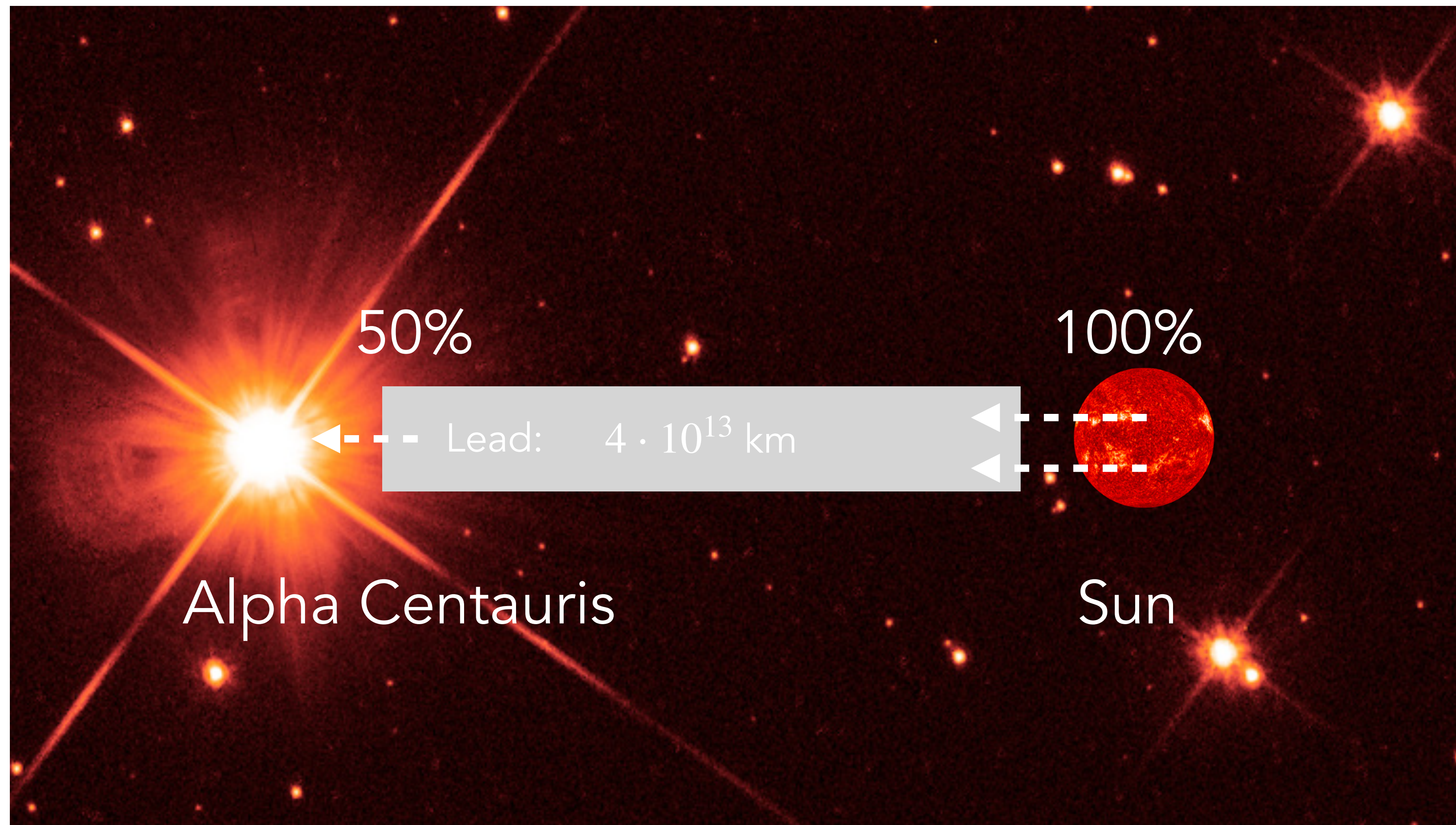
Weak interactions are very weak



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



# If matter matters?

## Weak interactions are very weak

- If neutrino interacts so weakly, then Sun is just a **transparent** medium.
  - Why it can matter?
- Glass or drop of water are also **transparent** media ... but they do matter on light propagation because of **refraction**



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



# Do you understand light refraction?

Check yourself

Find the right answer

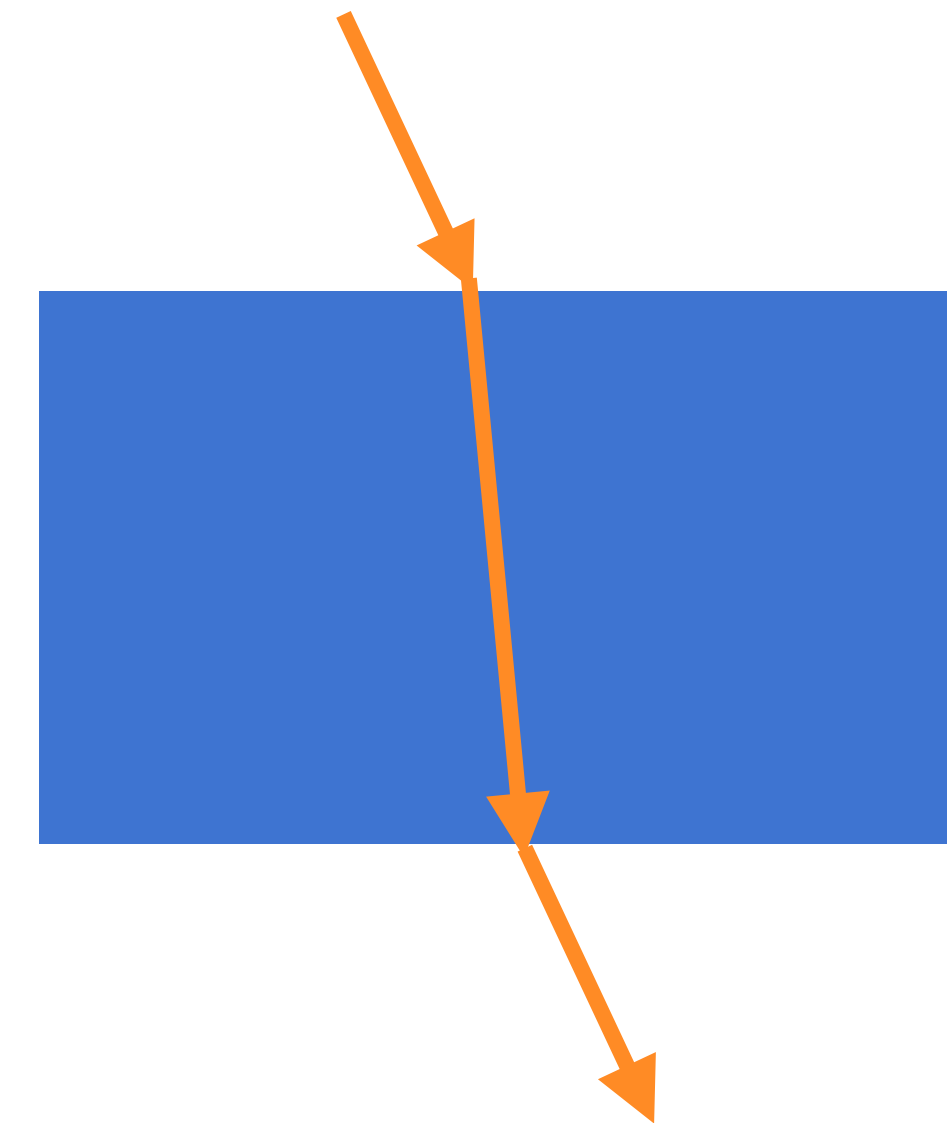
- Light slows down in matter because:
  - It is absorbed by atoms and re-emitted with some delay
  - It is scattered by atoms and takes a longer path
  - It experiences a friction



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



# Do you understand light refraction?

Check yourself

Find the right answer

○ Light slows down in matter because:

**X** It is absorbed by atoms and re-emitted with some delay

— It is scattered by atoms and takes a longer path

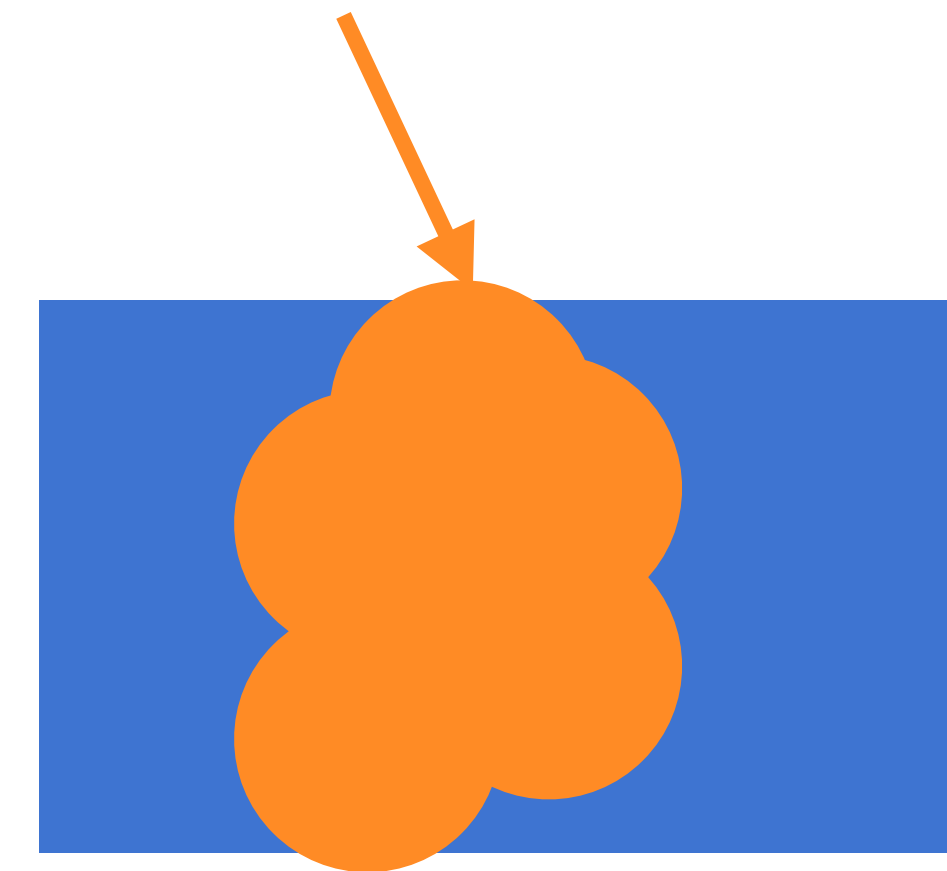
— It experiences a friction



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



Re-emission does not keep  
the original direction

# Do you understand light refraction?

Check yourself

Find the right answer

○ Light slows down in matter because:

~~It is absorbed by atoms and re-emitted with some delay~~

~~It is scattered by atoms and takes a longer path~~

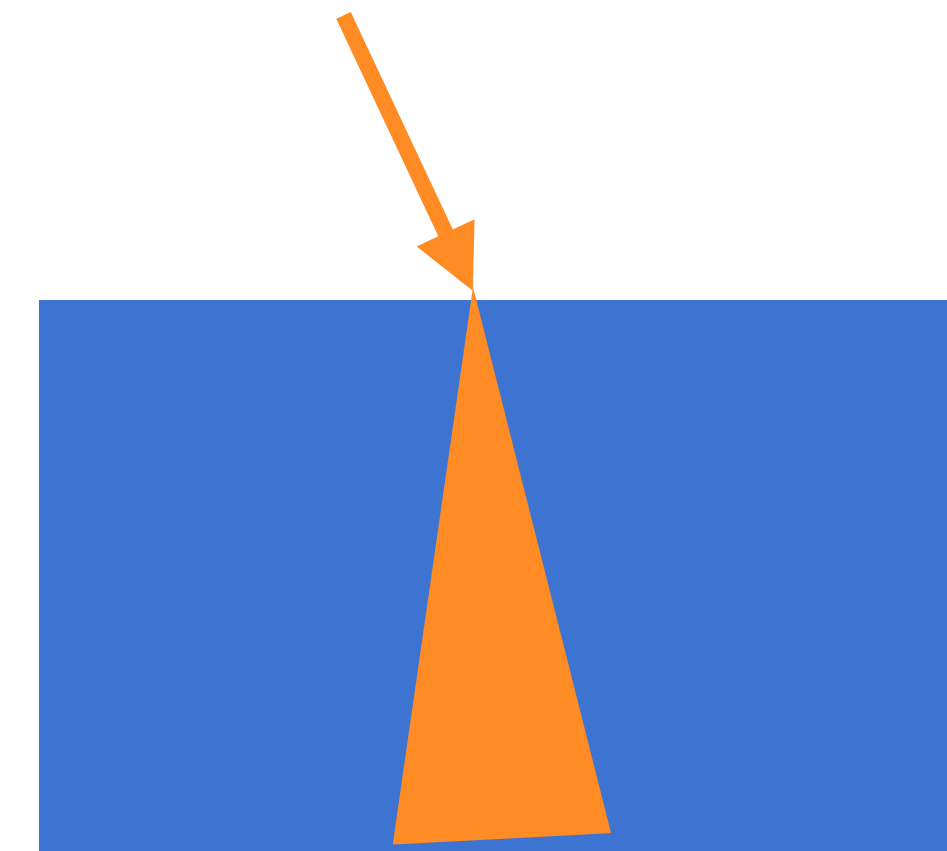
— It experiences a friction



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



More material —> wider  
the beam

# Do you understand light refraction?

Check yourself

Find the right answer

○ Light slows down in matter because:

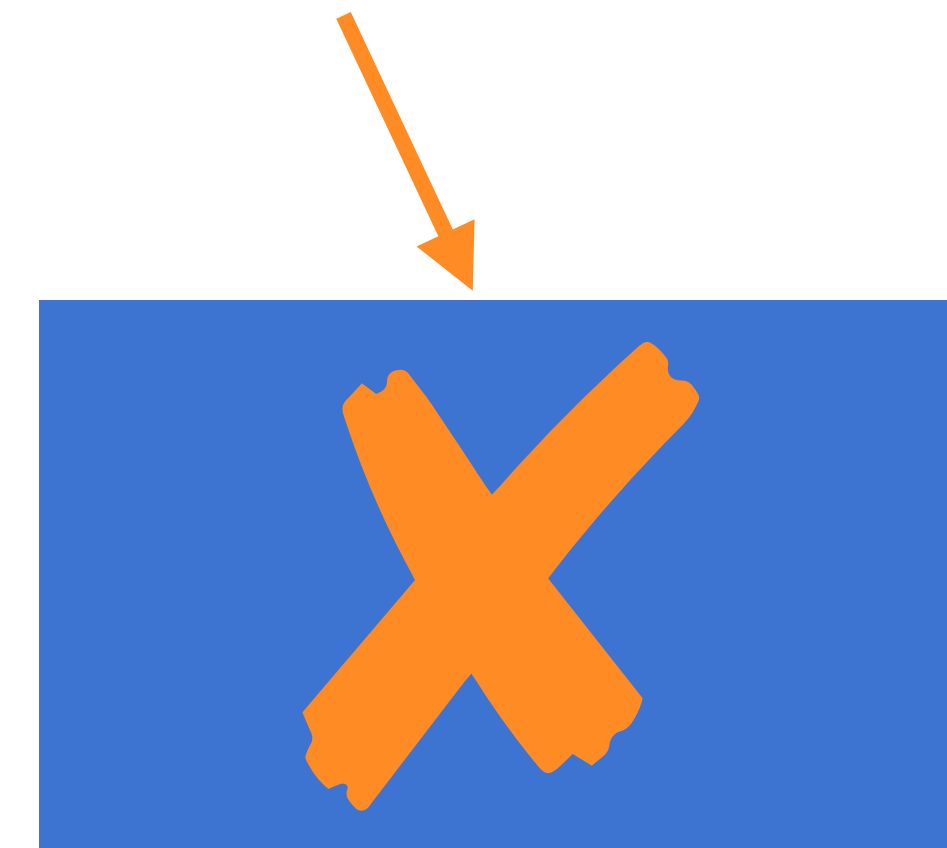
- ~~It is absorbed by atoms and re-emitted with some delay~~
- ~~It is scattered by atoms and takes a longer path~~
- ~~It experiences a friction~~



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



Just NO!

# Do you understand light refraction?

Check yourself

Find the right answer



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



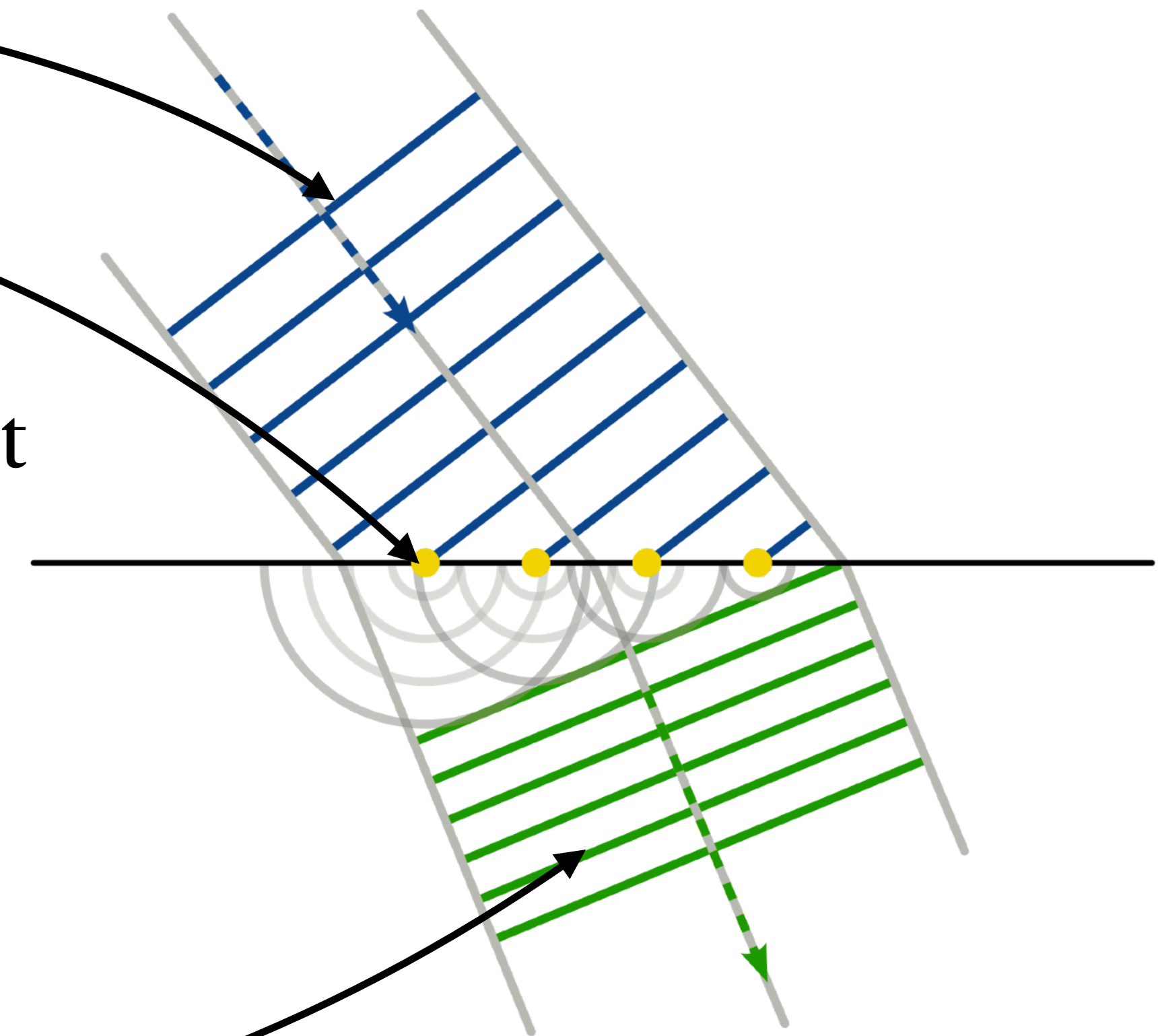
Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ Light slows down in matter because:

— Incident electromagnetic wave forces electrons to vibrate and emit the secondary wave

— Both the incident and the secondary waves move at the speed of light.

— The secondary wave is delayed in phase by about  $\pi/2$  and the front of resulting wave moves slower



# Refraction index



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

○ These complex phenomena can be conveniently described by a refraction index  $n$

○ Consider a wave  $\cos(\omega \cdot t - k \cdot x)$  in vacuum.

— The phase velocity can be found from  $\omega \cdot t - k \cdot x = 0$  as

$$c = \frac{x}{t} = \frac{\omega}{k}$$

○ Consider a wave  $\cos(\omega \cdot t - n \cdot k \cdot x)$  in matter.

— The phase velocity can be found from  $\omega \cdot t - n \cdot k \cdot x = 0$  as

$$v = \frac{x}{t} = \frac{\omega}{n \cdot k} = \frac{c}{n}$$



# Refraction index



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Microscopic consideration yields

$$n = 1 + \frac{V}{k},$$

Where  $V$  is a photon-matter potential due to  $\gamma + e \rightarrow \gamma + e$

- Neutrino also experiences the refraction in matter due to  $\nu_{e,\mu} + e \rightarrow \nu_{e,\mu} + e$

# If matter matters? YES!



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Due to  $\nu_e + e \rightarrow \nu_e + e$  reaction  $\nu_e$  experience the potential (calculated in the SM)

$$V = \sqrt{2}G_F n_e \approx 10^{-10} - 10^{-11} \text{ эВ}$$

- The potential is negligibly small compared to the neutrino energy

$$V \ll E_\nu \simeq (0.1 - 10) \cdot 10^6 \text{ eV}$$

- However it is comparable with

$$\Delta E = \frac{\Delta m^2}{2E} \simeq \frac{10^{-5} \text{ eV}^2}{10^6 \text{ eV}} = 10^{-11} \text{ eV}$$

- Sun refracts neutrino like a glass ball refracts the light



# Neutrino oscillations in matter



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзельцова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- $\nu_\mu$  do not feel the electrons (via  $W$  exchange)
- $\nu_e$  can pass without interactions with electrons
- $\nu_e$  can interact with electrons in  $\nu_e + e \rightarrow \nu_e + e$

Refraction

$\nu_e$

$\nu_e$

$\nu_\mu$

$W^-$

$e^-$

$e^-$



# Neutrino oscillations in matter



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Sun refracts neutrino like a glass ball refracts the light



# Neutrino oscillations in matter



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- Sun refracts neutrino like a glass ball refracts the light

- Refraction index for  $\nu_e$

$$n_{\nu_e} = 1 - \sqrt{2}G_F n_e / E$$

- Refraction index for  $\nu_\mu$

$$n_{\nu_\mu} = 1$$

- The difference in refraction indices for  $\nu_e$  and  $\nu_\mu$  drastically changes the oscillation pattern

$$n_{\nu_e} - n_{\nu_\mu} = -\sqrt{2}G_F n_e / E_\nu$$



# Neutrino oscillations in matter

Follow lecture  
by O. Smirnov



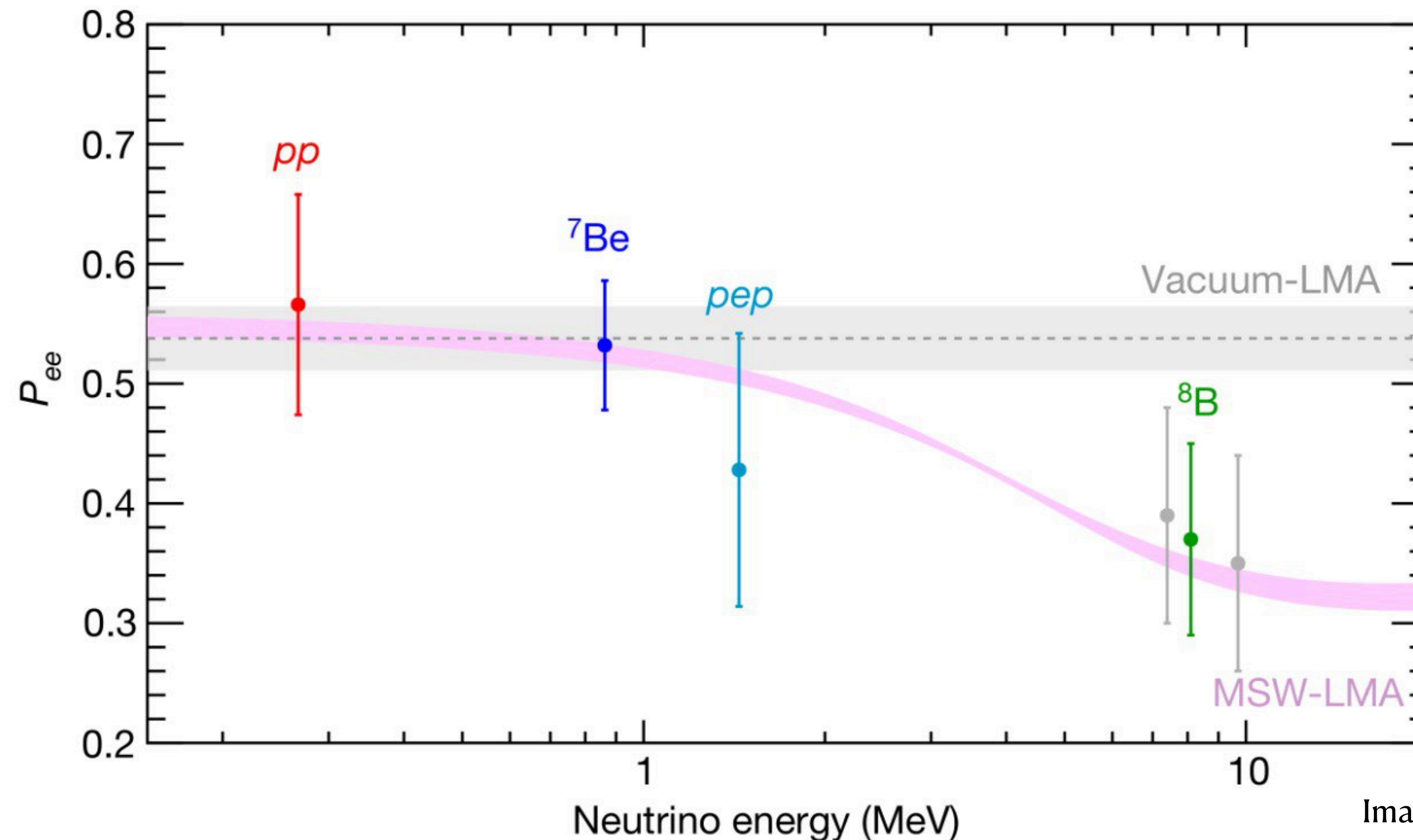
Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелептова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



Vacuum MSW resonance Adiabatic transition





# Critical Review

# (Implicit) hypotheses

## Of neutrino oscillation within plane wave model



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

- A coherent superposition  $\nu_\alpha = \sum_i V_{\alpha i}^* \nu_i$  is produced and interacted
- Quantum states  $|\nu_i\rangle$  have definite momenta with  $\delta p_i = 0$
- Momenta of all  $|\nu_i\rangle$  are the same  $p_1 = p_2 = p_3 = p$
- Neutrino are ultra-relativistic particles  $|p_i| \gg m_i$
- Time  $t$  equals to the distance  $L$ :

$$t = L$$



# (Implicit) hypotheses

## Of neutrino oscillation within plane wave model



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

A coherent superposition  $\nu_\alpha = \sum_i V_{\alpha i}^* \nu_i$  is produced and interacted

- Then, why massive neutrino  $\nu_i$  are produced coherently, while charged leptons seem not? If charged leptons oscillate?
- In the SM charged leptons and neutrino fields are symmetric

$$\mathcal{L} = -\frac{g}{2\sqrt{2}} \sum_{\alpha=e,\mu,\tau} \sum_{i=1}^3 \boxed{V_{\alpha i}} \bar{\ell}_\alpha O^\mu \nu_i W_\mu + \text{с.c.}$$

Lepton mixing matrix (not  
neutrino mixing matrix!)

# (Implicit) hypotheses

## Of neutrino oscillation within plane wave model



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Quantum states  $|\nu_i\rangle$  have definite momenta with  $\delta p_i = 0$

○ Then, position uncertainty reads:  $\delta x_\nu = \frac{1}{\delta p_\nu} = \infty$

○ What is the distance  $L$  in the oscillation formula then?

# (Implicit) hypotheses

## Of neutrino oscillation within plane wave model

Momenta of all  $|\nu_i\rangle$  are the same  $p_1 = p_2 = p_3 = p$

- Breaks Lorentz invariance
- Contradicts to kinematics of decays

Try to prove these statements yourself



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# (Implicit) hypotheses

## Of neutrino oscillation within plane wave model

Neutrino are ultra-relativistic particles  $|p_i| \gg m_i$

- True for all experiments so far

- Not true for relic neutrinos



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# (Implicit) hypotheses

## Of neutrino oscillation within plane wave model



Time  $t$  equals to the distance  $L$ :

$$t = L$$

○ Let us make it better  $L = vt = \frac{p_i}{E_i} t$

$$\varphi = E_i t - p_i L = E_i t - \frac{p_i^2}{E_i} t = \frac{E_i^2 - p_i^2}{E_i} t = \frac{m_i^2}{E_i} t$$

○ The phase difference then:

$$\varphi_{ij} = \varphi_i - \varphi_j = \frac{m_i^2 - m_j^2}{E_i} t = 2 \frac{m_i^2 - m_j^2}{2E_i} t$$

○ The phase difference is TWO times larger than the standard!

# Resume








Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

## Plane wave model

- A coherent superposition  $\nu_\alpha = \sum_i V_{\alpha i}^* \nu_i$  is produced and interacted 
- Quantum states  $|\nu_i\rangle$  have definite momenta with  $\delta p_i = 0$  
- Momenta of all  $|\nu_i\rangle$  are the same  $p_1 = p_2 = p_3 = p$  
- Neutrino are ultra-relativistic particles  $|p_i| \gg m_i$  
- Time  $t$  equals to the distance  $L$ : 

$$t = L$$



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# Wave packet model

# Wave packet model



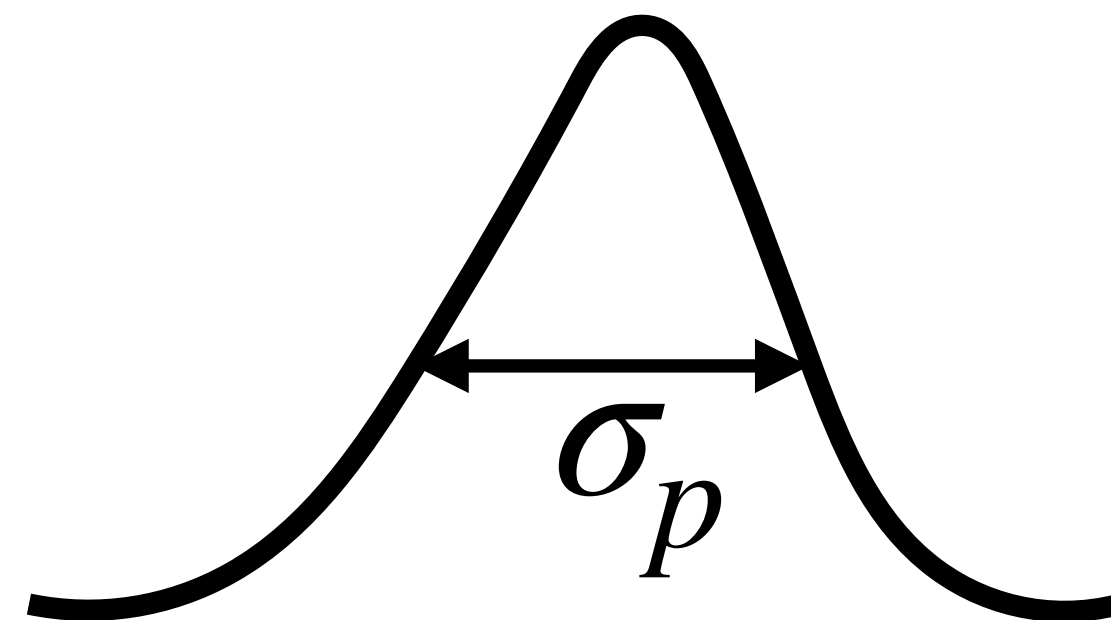
Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$|p\rangle \rightarrow \int \frac{dp}{2\pi} g(p, P; \sigma_p) |p\rangle$$

$g(p, P; \sigma_p)$



Momentum space

$p$



# Wave packet model



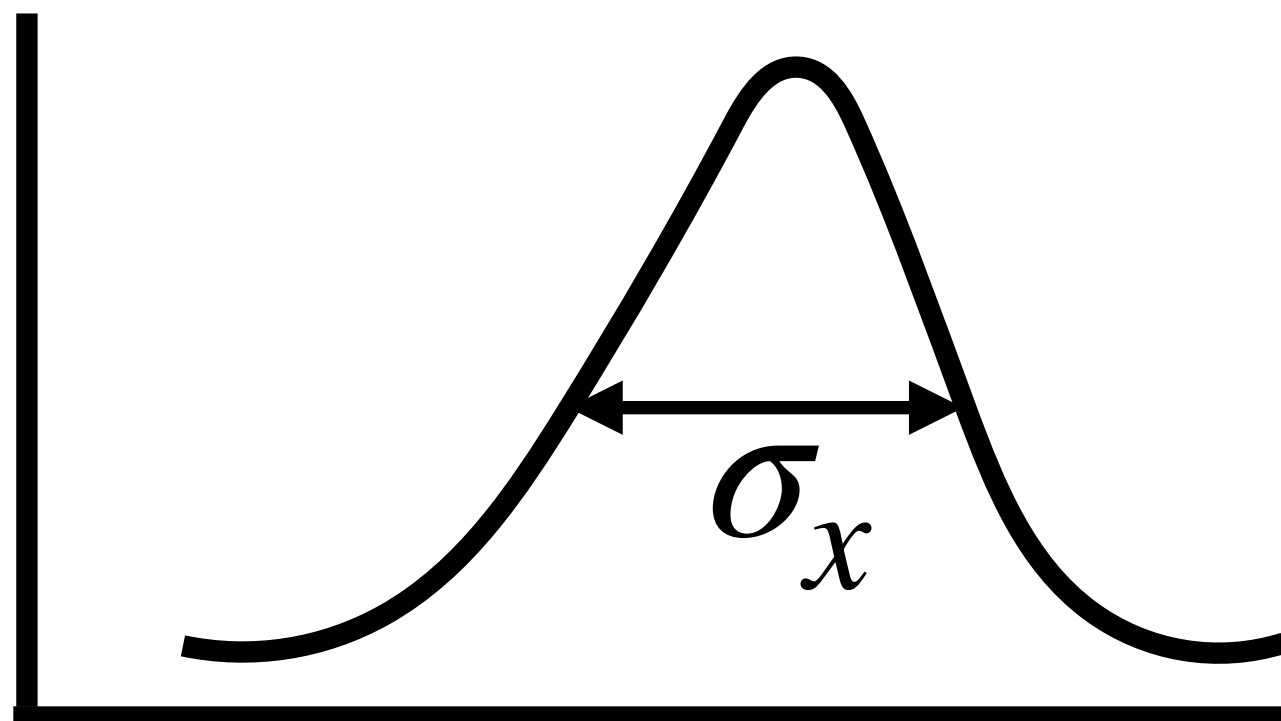
Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$|p\rangle \rightarrow \int \frac{dp}{2\pi} g(p, P; \sigma_p) |p\rangle$$

$g(x, X; \sigma_x)$



$x$

Coordinate space

# Wave packet model



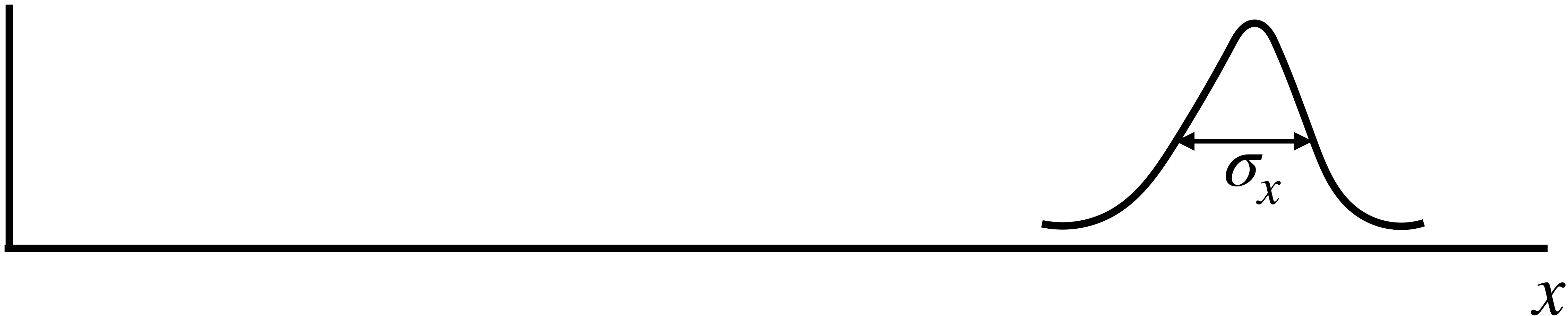
Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$|p\rangle \rightarrow \int \frac{dp}{2\pi} g(p, P; \sigma_p) |p\rangle$$

$g(x, X; \sigma_x)$



Coordinate space

# Wave packet model



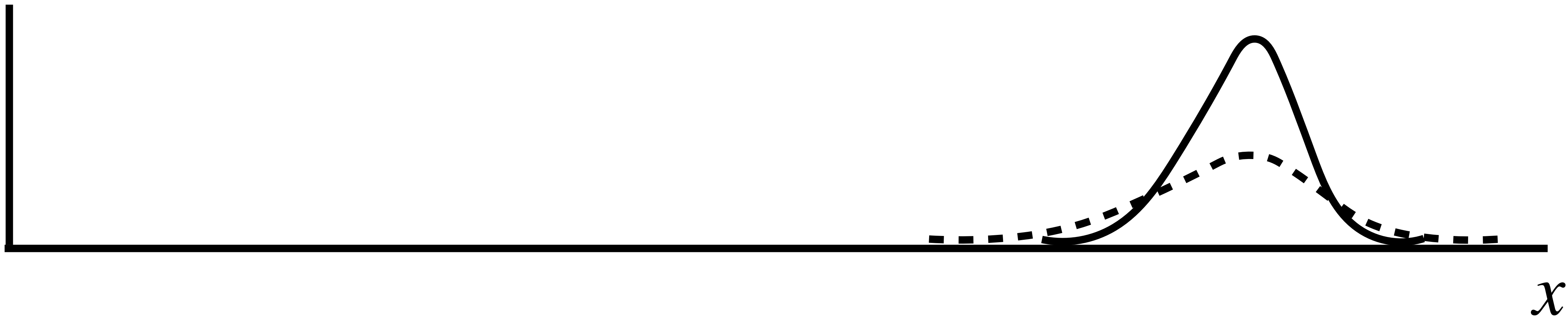
Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

$$|p\rangle \rightarrow \int \frac{dp}{2\pi} g(p, P; \sigma_p) |p\rangle$$

$g(x, X; \sigma_x)$



Coordinate space

Wave packet disperses (ignore it here)



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# Vacuum neutrino oscillations In wave packet model

# Oscillation probability



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

Plane wave model

$$P_{e\mu}(L/E) = 1 - \sin^2 2\theta \sin^2 \frac{\Delta m^2 L}{4E}$$

Wave packet model

$$P_{e\mu}(L/E) = 1 - \frac{1}{2} \sin^2 2\theta \left( 1 - \exp \left[ - (L/L_{coh})^2 - 1/4 (\Delta m^2 / \sigma_{m^2}) \right] \cos \frac{\Delta m^2 L}{2E} \right)$$

# Resume



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

## Plane wave model

○ A coherent superposition  $\nu_\alpha = \sum_i V_{\alpha i}^* \nu_i$  is produced and interacted

only if  $\Delta m^2 \ll \sigma_{m^2}$

○ Quantum states  $|\nu_i\rangle$  do not have definite momenta

○ Momenta of all  $|\nu_i\rangle$  are not the same

○ Neutrino can be ultra-relativistic or non-relativistic particles

○ Time  $t$  is not equal to the distance  $L$ :

$$t = \frac{2L}{\frac{1}{v_1} + \frac{1}{v_2}}$$



# Oscillation probability

## In wave packet model

$$P_{e\mu}(L/E) = 1 - \frac{1}{2} \sin^2 2\theta \left( 1 - \exp \left[ - (L/L_{coh})^2 - 1/4 (\Delta m^2 / \sigma_{m^2}) \right] \cos \frac{\Delta m^2 L}{2E} \right)$$

$$L_{coh} = L_{osc} \frac{p}{\sqrt{2\pi}\sigma_p}$$

Coherence length

$$\sigma_{m^2} = 2\sqrt{2}p\sigma_p$$

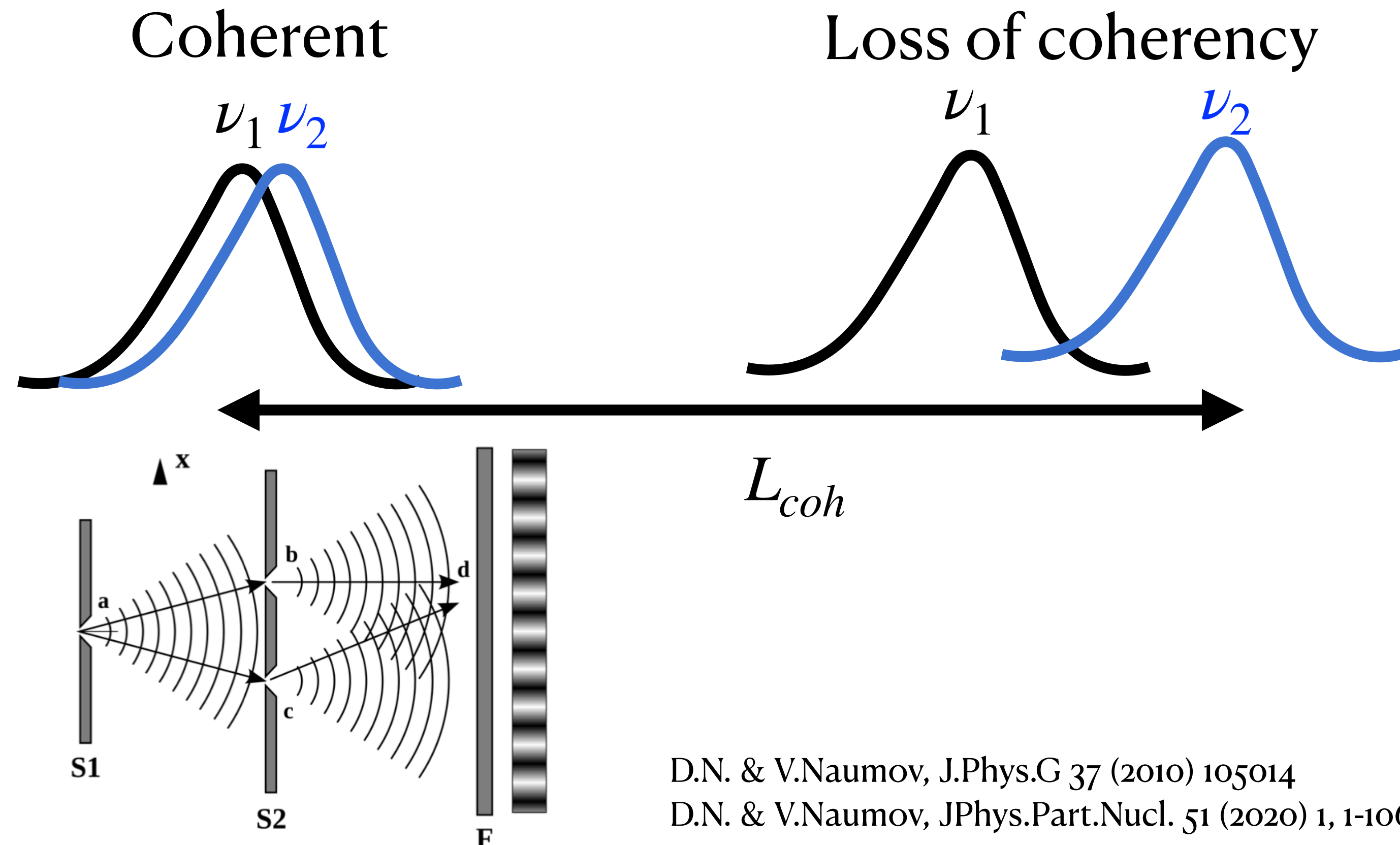
Uncertainty in mass<sup>2</sup>



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



D.N. & V.Naumov, J.Phys.G 37 (2010) 105014  
D.N. & V.Naumov, JPhys.Part.Nucl. 51 (2020) 1, 1-106

# Do charged leptons oscillate?

YES, in principle.  
NO practically

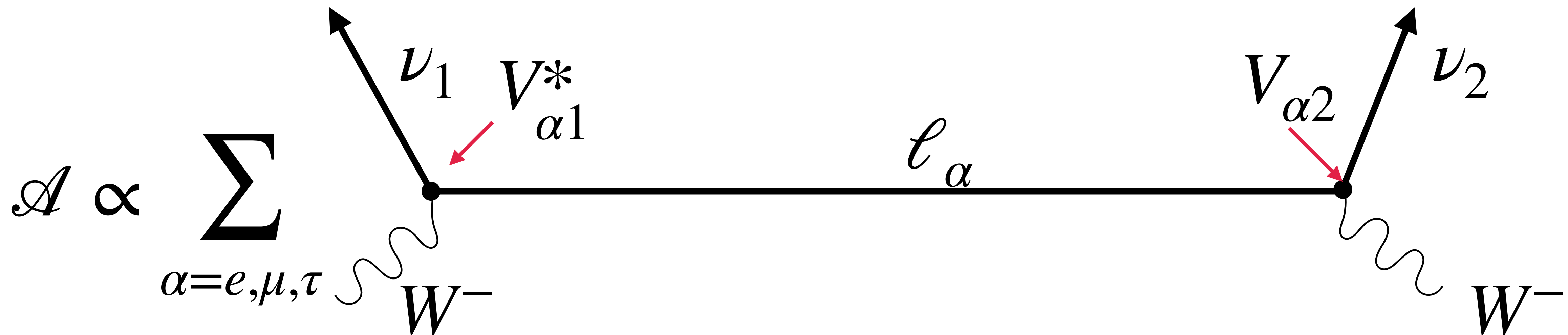
See also:  
E. Akhmedov JHEP09(2007)116



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований



$$P_{\nu_1\nu_2}(L/E) = 1 - \frac{1}{2} \sin^2 2\theta \left( 1 - \underbrace{e^{-(L/L_{coh})^2} e^{-1/4(\Delta m_{e\mu}^2/\sigma_{m^2})}}_{\ll 1} \cos \frac{\Delta m^2 L}{2E} \right)$$





Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзержинского



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

# Summary

# Summary



Лаборатория  
ядерных проблем  
им. В. П. Дзелепова



Объединенный  
институт ядерных  
исследований

