

# Математические модели теоретической физики

(математика и компьютерные науки)

## Математические основы физики

(математика и информатика)

профессор **Игнатьев Юрий Геннадиевич**



Казанский федеральный университет  
Институт математики и механики  
им. Н.И. Лобачевского  
Кафедра высшей математики и математического моделирования

---

Казань, VI семестр, 2015 г.

---

## Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

---

## Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

## Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

## Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

## Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

## Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

## Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

## Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

### Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

### Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

### Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

### Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

## Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

## Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнатьев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнатьев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)



### Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

### Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

### Содержание лекции

- ▶ Принципы теории относительности
- ▶ Вывод преобразований Лоренца
- ▶ Закон сложения скоростей
- ▶ Четырехмерные векторы, четырехмерная скорость
- ▶ Формула Эйнштейна, дефект массы

### Литература

1. Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. Теоретическая физика. Том II. Теория поля. М: Наука – любое издание, начиная с 1973 г.
2. Игнат'ев Ю.Г. Аналитическая геометрия. Часть II. Аффинные и евклидовы пространства. Учебное пособие. II семестр. НИЛИТМО КФУ, 2013, Казань, - 188 с.  
[http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff\\_Evk13.pdf](http://www.kpfu.ru/docs/F1788036257/Aff_Evk13.pdf)
3. Игнат'ев Ю.Г. Математическое и компьютерное моделирование фундаментальных объектов и явлений в системе компьютерной математики Maple. Лекции для школы по математическому моделированию. Казань: Казанский университет, 2014. - 298 с. ISBN 978-5-00019-150-7.  
[http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05\\_120\\_000443.pdf](http://libweb.ksu.ru/ebooks/05-IMM/05_120_000443.pdf)

## Принципы специальной теории относительности

- ▶ Неудачные попытки обобщения классической механики на электромагнитные взаимодействия. Пересмотр ряда ключевых положений теории (А. Пуанкаре, Х. Лоренц, Г. Минковский, А. Эйнштейн, — 1904 – 1907 гг.)
- ▶ Электромагнитные взаимодействия передаются со скоростью света:

– огромной скоростью по сравнению с обычными механическими скоростями! Скорость сверхзвукового истребителя/крылатой ракеты  $3M \approx (1 \text{ км/с})$  составляет всего лишь  $3 \cdot 10^{-6}$  скорости света; скорость движения Земли вокруг Солнца  $30 \text{ км/с} - 10^{-4} = 1/10000$  скорости света.

- ▶ В 1881 – 1987 гг. Майкелсон и Морли провели серию экспериментов по изучению зависимости скорости света от направления (Максвелл, увлечение эфиром).

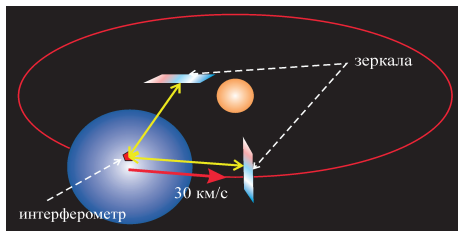


Figure 1. Эксперименты показали, что разница скоростей  $\Delta c = c_{\parallel} - c_{\perp} < 1/40$  от теоретически предсказанной. В дальнейшем измерения постоянства скорости света проводились со значительным увеличением точности (проводятся и в настоящее время). В настоящее время показано, что скорость света в вакууме не зависит от выбора системы отсчета с точностью до  $10^{-16}$  !!! от абсолютного значения.

- ▶ Неудачные попытки обобщения классической механики на электромагнитные взаимодействия. Пересмотр ряда ключевых положений теории (А. Пуанкаре, Х. Лоренц, Г. Минковский, А. Эйнштейн, — 1904 – 1907 гг.)

- ▶ Электромагнитные взаимодействия передаются со скоростью света:

$$c = 2,998 \cdot 10^{10} \text{ см/с} \approx 300000 \text{ км/с} \quad (1)$$

– огромной скоростью по сравнению с обычными механическими скоростями! Скорость сверхзвукового истребителя/крылатой ракеты  $3M \approx (1 \text{ км/с})$  составляет всего лишь  $3 \cdot 10^{-6}$  скорости света; скорость движения Земли вокруг Солнца  $30 \text{ км/с} - 10^{-4} = 1/10000$  скорости света.

- ▶ В 1881 – 1987 гг. Майкелсон и Морли провели серию экспериментов по изучению зависимости скорости света от направления (Максвелл, увлечение эфиром).

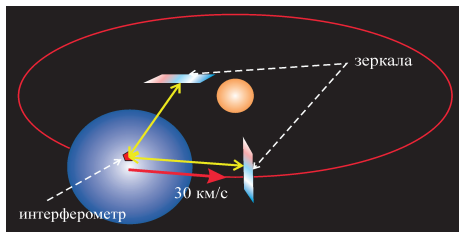


Figure 1. Эксперименты показали, что разница скоростей  $\Delta c = c_{\parallel} - c_{\perp} < 1/40$  от теоретически предсказанной. В дальнейшем измерения постоянства скорости света проводились со значительным увеличением точности (проводятся и в настоящее время). В настоящее время показано, что скорость света в вакууме не зависит от выбора системы отсчета с точностью до  $10^{-16}$  !!! от абсолютного значения.

- ▶ Неудачные попытки обобщения классической механики на электромагнитные взаимодействия. Пересмотр ряда ключевых положений теории (А. Пуанкаре, Х. Лоренц, Г. Минковский, А. Эйнштейн, — 1904 – 1907 гг.)
- ▶ Электромагнитные взаимодействия передаются со скоростью света:

$$c = 2,998 \cdot 10^{10} \text{ см/с} \approx 300000 \text{ км/с} \quad (1)$$

– огромной скоростью по сравнению с обычными механическими скоростями! Скорость сверхзвукового истребителя/крылатой ракеты  $3M \approx (1 \text{ км/с})$  составляет всего лишь  $3 \cdot 10^{-6}$  скорости света; скорость движения Земли вокруг Солнца  $30 \text{ км/с} - 10^{-4} = 1/10000$  скорости света.

- ▶ В 1881 – 1987 гг. Майкелсон и Морли провели серию экспериментов по изучению зависимости скорости света от направления (Максвелл, увлечение эфиром).

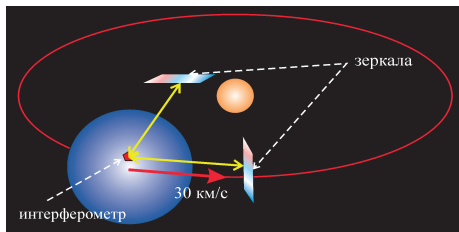


Figure 1. Эксперименты показали, что разница скоростей  $\Delta c = c_{\parallel} - c_{\perp} < 1/40$  от теоретически предсказанной. В дальнейшем измерения постоянства скорости света проводились со значительным увеличением точности (проводятся и в настоящее время). В настоящее время показано, что скорость света в вакууме не зависит от выбора системы отсчета с точностью до  $10^{-16}$  !!! от абсолютного значения.

- ▶ Неудачные попытки обобщения классической механики на электромагнитные взаимодействия. Пересмотр ряда ключевых положений теории (А. Пуанкаре, Х. Лоренц, Г. Минковский, А. Эйнштейн, — 1904 – 1907 гг.)
- ▶ Электромагнитные взаимодействия передаются со скоростью света:  
$$c = 2,998 \cdot 10^{10} \text{ см/с} \approx 300000 \text{ км/с} \quad (1)$$
– огромной скоростью по сравнению с обычными механическими скоростями! Скорость сверхзвукового истребителя/крылатой ракеты  $3M \approx (1 \text{ км/с})$  составляет всего лишь  $3 \cdot 10^{-6}$  скорости света; скорость движения Земли вокруг Солнца  $30 \text{ км/с} - 10^{-4} = 1/10000$  скорости света.
- ▶ В 1881 – 1987 гг. Майкельсон и Морли провели серию экспериментов по изучению зависимости скорости света от направления (Максвелл, увлечение эфиром).

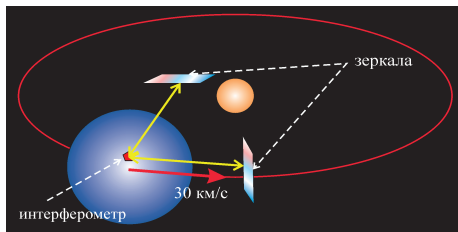
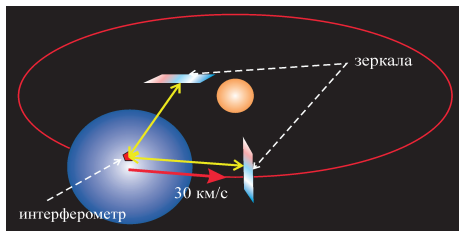


Figure 1. Эксперименты показали, что разница скоростей  $\Delta c = c_{\parallel} - c_{\perp} < 1/40$  от теоретически предсказанной. В дальнейшем измерения постоянства скорости света проводились со значительным увеличением точности (проводятся и в настоящее время). В настоящее время показано, что скорость света в вакууме не зависит от выбора системы отсчета с точностью до  $10^{-16}$  !!! от абсолютного значения.

- ▶ Неудачные попытки обобщения классической механики на электромагнитные взаимодействия. Пересмотр ряда ключевых положений теории (А. Пуанкаре, Х. Лоренц, Г. Минковский, А. Эйнштейн, — 1904 – 1907 гг.)
- ▶ Электромагнитные взаимодействия передаются со скоростью света:  
$$c = 2,998 \cdot 10^{10} \text{ см/с} \approx 300000 \text{ км/с} \quad (1)$$
– огромной скоростью по сравнению с обычными механическими скоростями! Скорость сверхзвукового истребителя/крылатой ракеты  $3M \approx (1 \text{ км/с})$  составляет всего лишь  $3 \cdot 10^{-6}$  скорости света; скорость движения Земли вокруг Солнца  $30 \text{ км/с} - 10^{-4} = 1/10000$  скорости света.
- ▶ В 1881 – 1987 гг. Майкелсон и Морли провели серию экспериментов по изучению зависимости скорости света от направления (Максвелл, увлечение эфиром).



**Figure 1.** Эксперименты показали, что разница скоростей  $\Delta c = c_{\parallel} - c_{\perp} < 1/40$  от теоретически предсказанной. В дальнейшем измерения постоянства скорости света проводились со значительным увеличением точности (проводятся и в настоящее время). В настоящее время показано, что скорость света в вакууме не зависит от выбора системы отсчета с точностью до  $10^{-16}$  !!! от абсолютного значения.

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:
3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

▶ Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$v^2 \equiv \frac{dr^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- ▶ Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы придем к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- ▶ Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .



1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

▶ Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$v^2 \equiv \frac{dr^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- ▶ Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы приходим к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- ▶ Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{Const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

▶ Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$v^2 \equiv \frac{dr^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- ▶ Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы приходим к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- ▶ Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{Const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

▶ Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$v^2 \equiv \frac{dr^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- ▶ Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы придем к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- ▶ Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{Const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

▶ Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$v^2 \equiv \frac{dr^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- ▶ Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы приходим к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- ▶ Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{Const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

► Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$\mathbf{v}^2 \equiv \frac{d\mathbf{r}^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы приходим к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{Const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

- Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$\mathbf{v}^2 \equiv \frac{d\mathbf{r}^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы приходим к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, **абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.**

- Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

1. Принцип относительности: Все законы природы одинаковы во всех инерциальных системах отсчета
2. Скорость света в вакууме постоянна во всех инерциальных системах отсчета:

$$c = \text{Const} \Rightarrow c - \text{фундаментальная константа.} \quad (2)$$

3. Скорость света в вакууме является максимальной скоростью распространения взаимодействий.

- ▶ Запишем условие равенства квадрата скорости света  $c^2$ :

$$\mathbf{v}^2 \equiv \frac{d\mathbf{r}^2}{dt^2} \equiv \frac{dx^2}{dt^2} + \frac{dy^2}{dt^2} + \frac{dz^2}{dt^2} = c^2; \quad (3)$$

$$\Rightarrow ds^2 \equiv c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 = 0. \quad (4)$$

- ▶ Если применить к (3) преобразования Галилея  $\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}'(t) + \mathbf{V}_0 t$ , то мы приходим к противоречию, если потребуем постоянства скорости света во всех инерциальных системах отсчета. Таким образом, абсолютный характер времени противоречит принципу постоянства скорости света.
- ▶ Время должно преобразовываться при преобразовании системы отсчета, а это значит, что вместо 3-х мерного евклидова пространства  $E_3$  необходимо рассматривать 4-х мерное пространство событий  $\{x^1, x^2, x^3, x^4\}$ , где  $x^4 = ct$ .

- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1, 4}) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : четырехмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^+$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .

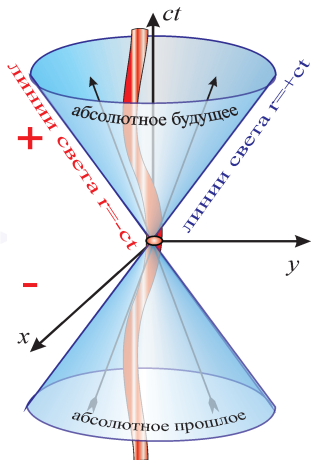


Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:



- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

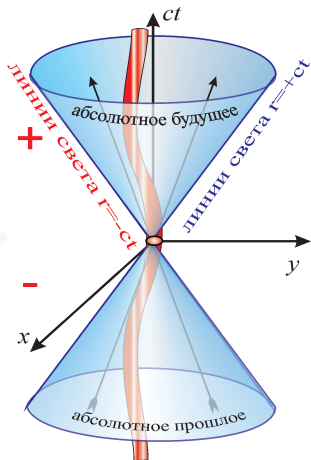


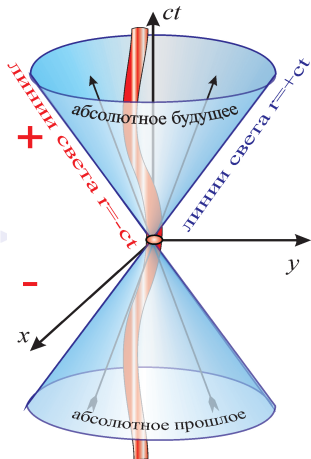
Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:

- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:



- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

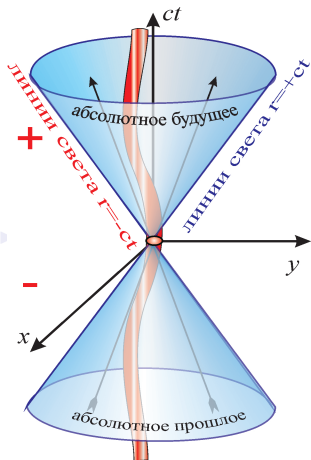


Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:

$$\eta = \text{diag}(-1, -1, -1, +1)$$

- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

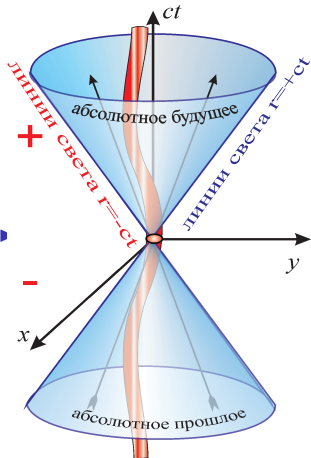


Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:

$$\eta_{ik} = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (6)$$

- ▶  $- \equiv \text{diag}(-1, -1, -1, +1)$ .
- ▶ Как известно, все множество векторов в псевдоевклидовом пространстве разбивается на три непересекающиеся класса:
  - $(a, a) > 0$  – времениподобные;
  - $(a, a) = 0$  – изотропные;
  - $(a, a) < 0$  – пространственноподобные,
 где  $(a, a) \equiv \eta_{ik} a^i a^k$  – скалярное произведение в  $E_4^*$ .

- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является: **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

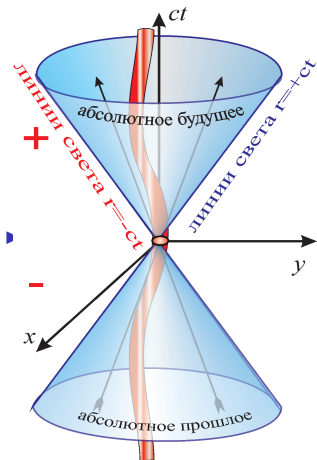


Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:

$$\|\eta_{ik}\| = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (6)$$

$- \equiv \text{diag}(-1, -1, -1, +1)$ .

- ▶ Как известно, все множество векторов в псевдоевклидовом пространстве разбивается на три непересекающиеся класса:
  - $(a, a) > 0$  – времениподобные;
  - $(a, a) = 0$  – изотропные;
  - $(a, a) < 0$  – пространственноподобные,
 где  $(a, a) \equiv \eta_{ik} a^i a^k$  – скалярное произведение в  $E_4^*$ .

- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

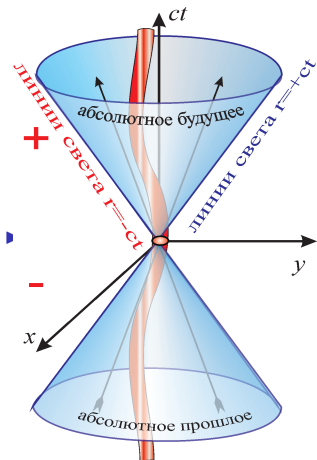


Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:

$$\|\eta_{ik}\| = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (6)$$

- ▶  $- \equiv \text{diag}(-1, -1, -1, +1)$ .
- ▶ Как известно, все множество векторов в псевдоевклидовом пространстве разбивается на три непересекающиеся класса:
  - $(a, a) > 0$  – времениподобные;
  - $(a, a) = 0$  – изотропные;
  - $(a, a) < 0$  – пространственноподобные,
 где  $(a, a) \equiv \eta_{ik} a^i a^k$  – скалярное произведение в  $E_4^*$ .

- ▶ Формула (4) подсказывает, какой фундаментальной квадратичной формой (метрикой) должно обладать это пространство:

$$ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2 \equiv \eta_{ik} dx^i dx^k; \quad (i, k = \overline{1,4},) \quad (5)$$

- ▶ Таким образом, пространство событий является : **четырёхмерным псевдоевклидовым пространством  $E_4^*$  с сигнатурой  $(-, -, -, +)$ .**

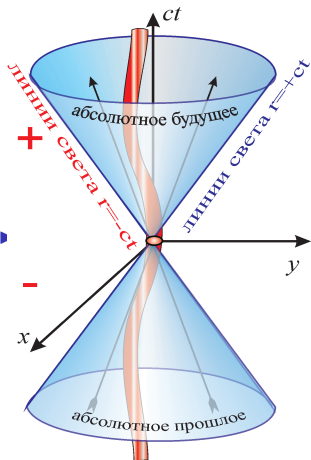


Figure 2. где  $\eta_{ik}$  – ковариантный тензор Минковского:

$$\|\eta_{ik}\| = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (6)$$

- ▶  $- \equiv \text{diag}(-1, -1, -1, +1)$ .
- ▶ Как известно, все множество векторов в псевдоевклидовом пространстве разбивается на три непересекающиеся класса:
  - $(a, a) > 0$  – времениподобные;
  - $(a, a) = 0$  – изотропные;
  - $(a, a) < 0$  – пространственноподобные,
 где  $(a, a) \equiv \eta_{ik} a^i a^k$  – скалярное произведение в  $E_4^*$ .

## Вывод преобразований Лоренца-Пуанкаре

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{ij}^i x^j + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{ij}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{ij}^i dx^j. \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$dx^i dx^i = C_{ij}^i C_{kl}^i dx^j dx^k. \quad (9)$$

получим:

$$C_{ij}^i C_{kl}^i - C_{ij}^i C_{kl}^i = 0. \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:

$$C_{ij}^i C_{kl}^i - C_{ij}^i C_{kl}^i = 0. \quad (11)$$

- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{ij}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.



- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

получим:

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:
- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

## Вывод преобразований Лоренца-Пуанкаре

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_k^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_k^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_k^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

получим:

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:
- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_k^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

получим:

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:
- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:
- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

$$ds'^2 = \eta_{i'k'} dx^{i'} dx^{k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k dx^{i'} dx^{k'} \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:
- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

$$ds'^2 = \eta_{i'k'} dx^{i'} dx^{k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k dx^{i'} dx^{k'} \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:
- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

$$ds'^2 = \eta_{i'k'} dx^{i'} dx^{k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k dx^{i'} dx^{k'} \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:

$$\eta_{i'k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k. \quad (11)$$

- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

$$ds'^2 = \eta_{i'k'} dx^{i'} dx^{k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k dx^{i'} dx^{k'} \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:

$$\eta_{i'k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k. \quad (11)$$

- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.



- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

$$ds'^2 = \eta_{i'k'} dx^{i'} dx^{k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k dx^{i'} dx^{k'} \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:

$$\eta_{i'k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k. \quad (11)$$

- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$ -параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

- ▶ Выясним, какие биективные преобразования оставляют инвариантной форму (5). Как известно, биективными преобразованиями в аффинном пространстве являются аффинные преобразования и только они. Итак:

$$x^i = C_{k'}^i x^{k'} + x_0^i, \quad \text{причем } \det(C_{k'}^i) \neq 0. \quad (7)$$

- ▶ Тогда:

$$dx^i = C_{k'}^i dx^{k'} \quad (8)$$

- ▶ Подставляя (8) в выражение для интервала (5) и требуя его инвариантность:

$$ds^2 = ds'^2, \quad (9)$$

получим:

$$ds'^2 = \eta_{i'k'} dx^{i'} dx^{k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k dx^{i'} dx^{k'} \quad (10)$$

- ▶ Вследствие независимости и произвольности дифференциалов координат  $dx^{i'}$  (показать, как) для выполнения (10) необходимо и достаточно:

$$\eta_{i'k'} = \eta_{ik} C_{i'}^i C_{k'}^k. \quad (11)$$

- ▶ Условия (11) являются системой  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  квадратных уравнений на коэффициенты матрицы преобразований  $C_{i'}^i$ . Эти уравнения полностью аналогичны (с учетом сигнатуры метрики) условию ортогональности матрицы преобразований в евклидовом пространстве  $C \cdot C^T = E_0$  и аналогично евклидовым пространствам определяют  $\frac{1}{2}n(n+1) = 10$  - параметрическую группу движений пространства Минковского, которая называется группой Лоренца-Пуанкаре. Связь с уравнениями Максвелла.

## Двумерные преобразования Лоренца-Пуанкаре

- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} \alpha x' + \beta ct' = x - e_1 \psi \\ \gamma x' + \delta ct' = ct - e_2 \phi \end{cases} \quad (11)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \text{sh } \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \text{ch } \phi \\ \beta &= \text{sh } \psi \Rightarrow \delta = e_2 \text{ch } \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \text{ch } \phi \text{sh } \psi + e_2 \text{sh } \phi \text{ch } \psi \Rightarrow \text{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (объяснить, почему 1 корень).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \text{ch } \phi x' + e \text{sh } \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \text{sh } \phi \frac{x'}{c} + e_2 \text{ch } \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).

- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} 1 = \alpha x' + \beta ct' \\ 0 = \gamma x' + \delta ct' \end{cases} \quad (12)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \text{sh } \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \text{ch } \phi \\ \beta &= \text{sh } \psi \Rightarrow \delta = e_2 \text{ch } \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \text{ch } \phi \text{sh } \psi + e_2 \text{sh } \phi \text{ch } \psi \Rightarrow \text{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (объяснить, почему 1 корень).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \text{ch } \phi x' + e \text{sh } \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \text{sh } \phi \frac{x'}{c} + e_2 \text{ch } \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).

- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} -1 & = & -\alpha^2 + \gamma^2; \\ 0 & = & -\alpha\beta + \gamma\delta; \\ 1 & = & -\beta^2 + \delta^2. \end{cases} \quad (12)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \operatorname{sh} \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \operatorname{ch} \phi \\ \beta &= \operatorname{sh} \psi \Rightarrow \delta = e_2 \operatorname{ch} \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \operatorname{ch} \phi \operatorname{sh} \psi + e_2 \operatorname{sh} \phi \operatorname{ch} \psi \Rightarrow \operatorname{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (объяснить, почему 1 корень).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \operatorname{ch} \phi x' + e \operatorname{sh} \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \operatorname{sh} \phi \frac{x'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).

- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} -1 & = & -\alpha^2 + \gamma^2; \\ 0 & = & -\alpha\beta + \gamma\delta; \\ 1 & = & -\beta^2 + \delta^2. \end{cases} \quad (12)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \operatorname{sh} \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \operatorname{ch} \phi \\ \beta &= \operatorname{sh} \psi \Rightarrow \delta = e_2 \operatorname{ch} \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \operatorname{ch} \phi \operatorname{sh} \psi + e_2 \operatorname{sh} \phi \operatorname{ch} \psi \Rightarrow \operatorname{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (объяснить, почему 1 корень).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \operatorname{ch} \phi x' + e \operatorname{sh} \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \operatorname{sh} \phi \frac{x'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).

- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} -1 & = & -\alpha^2 + \gamma^2; \\ 0 & = & -\alpha\beta + \gamma\delta; \\ 1 & = & -\beta^2 + \delta^2. \end{cases} \quad (12)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \text{sh } \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \text{ch } \phi \\ \beta &= \text{sh } \psi \Rightarrow \delta = e_2 \text{ch } \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \text{ch } \phi \text{sh } \psi + e_2 \text{sh } \phi \text{ch } \psi \Rightarrow \text{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (**объяснить, почему 1 корень**).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \text{ch } \phi x' + e \text{sh } \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \text{sh } \phi \frac{x'}{c} + e_2 \text{ch } \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).

- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} -1 & = & -\alpha^2 + \gamma^2; \\ 0 & = & -\alpha\beta + \gamma\delta; \\ 1 & = & -\beta^2 + \delta^2. \end{cases} \quad (12)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \text{sh } \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \text{ch } \phi \\ \beta &= \text{sh } \psi \Rightarrow \delta = e_2 \text{ch } \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \text{ch } \phi \text{sh } \psi + e_2 \text{sh } \phi \text{ch } \psi \Rightarrow \text{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (**объяснить, почему 1 корень**).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \text{ch } \phi x' + e \text{sh } \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \text{sh } \phi \frac{x'}{c} + e_2 \text{ch } \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).



- ▶ Рассмотрим для простоты преобразования Лоренца-Пуанкаре в плоскости  $\{x^1 = x, x^4 = ct\}$ , причем для удобства положим:

$$\|C_{k'}^i\| = \begin{pmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{pmatrix}.$$

- ▶ Расписывая уравнения (11), получим:

$$\begin{cases} -1 & = & -\alpha^2 + \gamma^2; \\ 0 & = & -\alpha\beta + \gamma\delta; \\ 1 & = & -\beta^2 + \delta^2. \end{cases} \quad (12)$$

- ▶ Для решения системы (12) положим:

$$\begin{aligned} \gamma &= \operatorname{sh} \phi \Rightarrow \alpha = e_1 \operatorname{ch} \phi \\ \beta &= \operatorname{sh} \psi \Rightarrow \delta = e_2 \operatorname{ch} \psi, \end{aligned}$$

где  $e_i = \pm 1$ . Подстановка этих соотношений во второе уравнение системы (12) дает:

$$0 = -e_1 \operatorname{ch} \phi \operatorname{sh} \psi + e_2 \operatorname{sh} \phi \operatorname{ch} \psi \Rightarrow \operatorname{sh}(\psi - e\phi) = 0 \Rightarrow \psi = e\phi,$$

где  $e = e_1 e_2 = \pm 1$  (**объяснить, почему 1 корень**).

- ▶ Таким образом, получаем двумерные преобразования Лоренца - Пуанкаре:

$$x^1 = \alpha x^{1'} + \beta x^{4'} + x_0^1 \Rightarrow x = e_1 \operatorname{ch} \phi x' + e \operatorname{sh} \phi ct' + x_0 \quad (13)$$

$$x^4 = \gamma x^{1'} + \delta x^{4'} + x_0^4 \Rightarrow t = \operatorname{sh} \phi \frac{x'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi t' + t_0. \quad (14)$$

- ▶ Таким образом, группа преобразований Лоренца-Пуанкаре на плоскости  $\{x, ct\}$  представляет трехпараметрическую группу преобразований (обратить внимание на аналогию с движениями при замене тригонометрических функций гиперболическими).

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:
- ▶
- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :
- ▶
- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V$ !):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{v_1 \frac{dx'}{dt'} + v_2 \frac{dt'}{dt}}{dt} \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V!$ ):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{e_1 \operatorname{ch} \phi dx' + e \operatorname{sh} \phi c dt}{\operatorname{sh} \phi \frac{dx'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi dt'}. \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V!$ ):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{e_1 \operatorname{ch} \phi dx' + e \operatorname{sh} \phi c dt}{\operatorname{sh} \phi \frac{dx'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi dt'}. \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :

$$V = e_1 \operatorname{ch} \phi \Rightarrow \operatorname{th} \phi = e_1 \frac{V}{c} \Rightarrow \operatorname{sh} \phi = e_1 \frac{V}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \operatorname{ch} \phi = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} \quad (16)$$

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V!$ ):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{e_1 \operatorname{ch} \phi dx' + e \operatorname{sh} \phi c dt}{\operatorname{sh} \phi \frac{dx'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi dt'}. \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :

$$V = e_1 c \operatorname{th} \phi \Rightarrow \operatorname{th} \phi = e_1 \frac{V}{c} \Rightarrow \operatorname{sh} \phi = e_1 \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \operatorname{ch} \phi = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (16)$$

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V$ !):

$$x = \frac{x' + V t'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - V t}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{V x'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{V x}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{e_1 \operatorname{ch} \phi dx' + e \operatorname{sh} \phi c dt}{\operatorname{sh} \phi \frac{dx'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi dt'}. \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :

$$V = e_1 c \operatorname{th} \phi \Rightarrow \operatorname{th} \phi = e_1 \frac{V}{c} \Rightarrow \operatorname{sh} \phi = e_1 \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \operatorname{ch} \phi = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (16)$$

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V!$ ):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{e_1 \operatorname{ch} \phi dx' + e \operatorname{sh} \phi c dt}{\operatorname{sh} \phi \frac{dx'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi dt'}. \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e_2 \equiv e_1 e_2 e_2 = e_1$ :

$$V = e_1 c \operatorname{th} \phi \Rightarrow \operatorname{th} \phi = e_1 \frac{V}{c} \Rightarrow \operatorname{sh} \phi = e_1 \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \operatorname{ch} \phi = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (16)$$

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V!$ ):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$



## Физическое значение «угла поворота» в преобразованиях Лоренца - Пуанкаре

- ▶ Выясним физический смысл безразмерной переменной  $\phi$  в формулах (13), (14). Для этого вычислим дифференциалы от обеих частей этих формул и поделим их друг на друга:

- ▶ 
$$\frac{dx}{dt} = \frac{e_1 \operatorname{ch} \phi dx' + e_2 \operatorname{sh} \phi c dt}{\operatorname{sh} \phi \frac{dx'}{c} + e_2 \operatorname{ch} \phi dt'}. \quad (15)$$

- ▶ Предположим сначала, что система  $K'$  покоится:  $x' = \text{Const}$ . Тогда получим из (24), полагая  $V \equiv \frac{dx}{dt}$  и учитывая  $e_1 e_2 \equiv e_1 e_2 = e_1$ :

$$V = e_1 c \operatorname{th} \phi \Rightarrow \operatorname{th} \phi = e_1 \frac{V}{c} \Rightarrow \operatorname{sh} \phi = e_1 \frac{\frac{V}{c}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}, \operatorname{ch} \phi = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}}. \quad (16)$$

- ▶ В дальнейшем знаковые символ  $e_i$  мы будем опускать, так как изменение знака в формулах можно добиться заменой  $V \rightarrow -V$ .
- ▶ С учетом (16) формулы преобразования Лоренца - Пуанкаре (13), (14) можно записать в явном виде (Обратим внимание на знак  $V!$ ):

$$x = \frac{x' + Vt'}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x_0; \quad x' = \frac{x - Vt}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + x'_0 \quad (17)$$

$$t = \frac{t' + \frac{Vx'}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t_0; \quad t' = \frac{t - \frac{Vx}{c^2}}{\sqrt{1 - \frac{V^2}{c^2}}} + t'_0. \quad (18)$$

## Закон сложения скоростей и сокращение промежутков

- ▶ Поделив обе части соотношения (17) на соответствующие части соотношения (18) и вводя обозначения  $dx/dt = v$ ,  $dx'/dt' = v'$  (скорости в системе  $K$  и  $K'$ ), получим релятивистский закон сложения скоростей:

$$v' = \frac{v + v_0}{1 + \frac{v v_0}{c^2}} \quad (19)$$

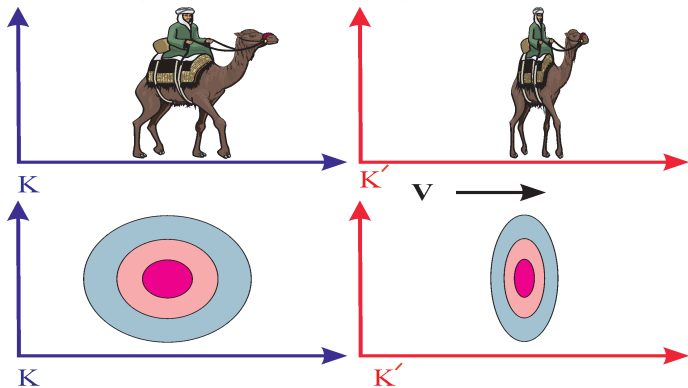


Figure 3. Полагая поочередно в формулах Лоренца - Пуанкаре (13), (14) события одновременными  $t = t_0$  или происходящими в одной точке  $x = x_0$ , получим законы сокращения длин и промежутков времени (самостоятельно). На верхнем рисунке - портрет бедуина на верблюде, снятый в движущейся системе отсчета. На нижнем рисунке - деформация кулоновского поля элементарного заряда.

## Закон сложения скоростей и сокращение промежутков

- ▶ Поделив обе части соотношения (17) на соответствующие части соотношения (18) и вводя обозначения  $dx/dt = v$ ,  $dx'/dt' = v'$  (скорости в системе  $K$  и  $K'$ ), получим **релятивистский закон сложения скоростей**:

$$v = \frac{v' + V}{1 + \frac{v'V}{c^2}} \Rightarrow v' = c \Rightarrow v = \frac{c + V}{1 + \frac{cV}{c^2}} \equiv c. \quad (19)$$

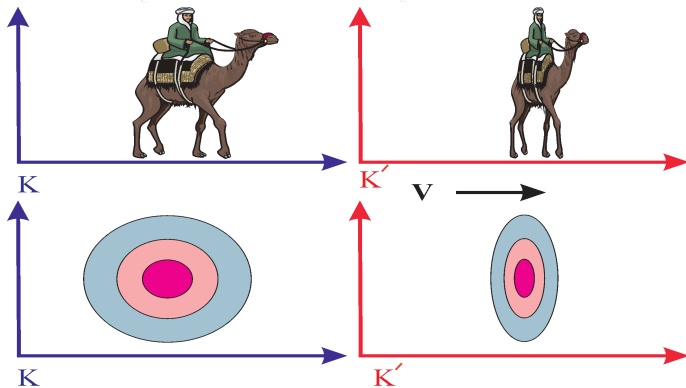


Figure 3. Полагая поочередно в формулах Лоренца - Пуанкаре (13), (14) события одновременными  $t = t_0$  или происходящими в одной точке  $x = x_0$ , получим законы сокращения длин и промежутков времени (самостоятельно). На верхнем рисунке - портрет бедуина на верблюде, снятый в движущейся системе отсчета. На нижнем рисунке - деформация кулоновского поля электрического заряда. ▶

## Закон сложения скоростей и сокращение промежутков

- ▶ Поделив обе части соотношения (17) на соответствующие части соотношения (18) и вводя обозначения  $dx/dt = v$ ,  $dx'/dt' = v'$  (скорости в системе  $K$  и  $K'$ ), получим **релятивистский закон сложения скоростей**:

$$v = \frac{v' + V}{1 + \frac{v'V}{c^2}} \cdot \Rightarrow v' = c \Rightarrow v = \frac{c + V}{1 + \frac{cV}{c^2}} \equiv c. \quad (19)$$

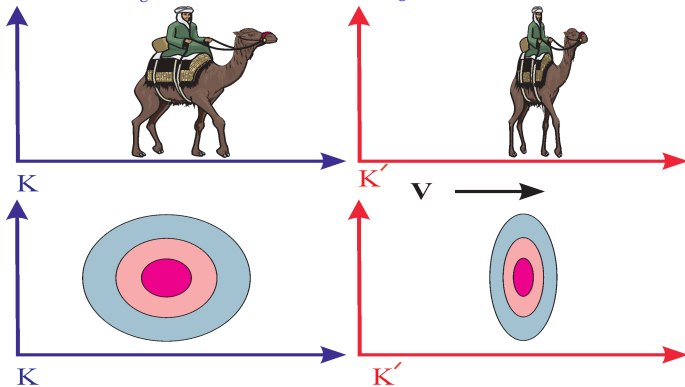
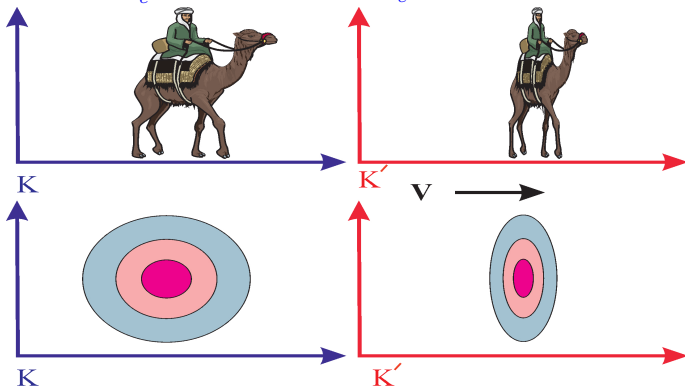


Figure 3. Полагая поочередно в формулах Лоренца - Пуанкаре (13), (14) события одновременными  $t = t_0$  или происходящими в одной точке  $x = x_0$ , получим законы сокращения длин и промежутков времени (самостоятельно). На верхнем рисунке - портрет бедуина на верблюде, снятый в движущейся системе отсчета. На нижнем рисунке - деформация кулоновского поля электрического заряда. ▶

## Закон сложения скоростей и сокращение промежутков

- ▶ Поделив обе части соотношения (17) на соответствующие части соотношения (18) и вводя обозначения  $dx/dt = v$ ,  $dx'/dt' = v'$  (скорости в системе  $K$  и  $K'$ ), получим **релятивистский закон сложения скоростей**:

$$v = \frac{v' + V}{1 + \frac{v'V}{c^2}} \Rightarrow v' = c \Rightarrow v = \frac{c + V}{1 + \frac{cV}{c^2}} \equiv c. \quad (19)$$



**Figure 3.** Полагая поочередно в формулах Лоренца - Пуанкаре (13), (14) события одновременными  $t = t_0$  или происходящими в одной точке  $x = x_0$ , получим законы сокращения длин и промежутков времени (**самостоятельно**). На верхнем рисунке - портрет бедуина на верблюде, снятый в движущейся системе отсчета. На нижнем рисунке - деформация кулоновского поля электрического заряда. ▶

## Четырехмерный вектор скорости

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1,3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $\lambda$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{d\lambda} = \frac{dx^\alpha}{ds} = \frac{dx^\alpha}{c d\tau} = \frac{1}{c} \frac{dx^\alpha}{d\tau} \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим соотношение нормировки:

$$g_{\alpha\beta} v^\alpha v^\beta = 1, \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$g_{\alpha\beta} v^\alpha v^\beta = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{d\lambda} = \frac{dx^\alpha}{ds} = \frac{dx^\alpha}{c d\tau} = \frac{1}{c} \frac{dx^\alpha}{d\tau} \quad (24)$$

получим из соотношения нормировки:

$$g_{\alpha\beta} v^\alpha v^\beta = 1 \quad (25)$$

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим соотношение нормировки:

В случае безмассовых частиц:

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

получим из соотношения нормировки:

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^\alpha = \frac{dx^\alpha}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим соотношение нормировки:

$$g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta = 1, \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

$$g_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta = g_{\alpha\beta} \frac{dx^\alpha}{ds} \frac{dx^\beta}{ds} = 1, \quad (23)$$

получим из соотношения нормировки:



## Четырехмерный вектор скорости

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

В случае безмассовых частиц:

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

получим из соотношения нормировки:

## Четырехмерный вектор скорости

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим соотношение нормировки:

$$u^\alpha u_\alpha = (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

получим из соотношения нормировки:

## Четырехмерный вектор скорости

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

получим из соотношения нормировки:

## Четырехмерный вектор скорости

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

получим из соотношения нормировки:

## Четырехмерный вектор скорости

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

$$u^\alpha = \frac{dx^\alpha}{ds} \equiv \frac{dx^\alpha}{dt} \frac{dt}{ds} \equiv \frac{v^\alpha}{c} u^0 \quad (24)$$

получим из соотношения нормировки:

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

$$u^\alpha = \frac{dx^\alpha}{ds} \equiv \frac{dx^\alpha}{cdt} \frac{cdt}{ds} \equiv \frac{v^\alpha}{c} u^4. \quad (24)$$

получим из соотношения нормировки:

$$u^4 = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad u^\alpha = \frac{v^\alpha}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}. \quad (25)$$

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

$$u^\alpha = \frac{dx^\alpha}{ds} \equiv \frac{dx^\alpha}{cdt} \frac{cdt}{ds} \equiv \frac{v^\alpha}{c} u^4. \quad (24)$$

получим из соотношения нормировки:

$$u^4 = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad u^\alpha = \frac{v^\alpha}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}. \quad (25)$$

- ▶ В классической механике вследствие абсолютного характера времени и контрвариантности дифференциалов координат трехмерная скорость частицы является трехмерным контрвариантным вектором:

$$v^\alpha = \frac{dx^\alpha}{dt}; \quad (\alpha, \beta = \overline{1, 3}). \quad (20)$$

- ▶ В релятивистской механике время не является абсолютным, единственный же инвариант, связанный с траекторией частицы, есть  $s$  — четырехмерный интервал, **собственное время** (5). Поэтому и единственным контрвариантным вектором, связанным с дифференциалами координат частицы является:

$$u^i = \frac{dx^i}{ds}. \quad (21)$$

- ▶ Поделив обе части соотношения (5) на  $ds^2$ , мы получим **соотношение нормировки**:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 1. \quad (22)$$

В случае безмассовых частиц:

$$\eta_{ik} u^i u^k \equiv (u, u) = 0. \quad (23)$$

- ▶ Найдем связь между компонентами 4-х мерного и 3-х мерного векторов скорости. Выполняя тождественное преобразование:

$$u^\alpha = \frac{dx^\alpha}{ds} \equiv \frac{dx^\alpha}{cdt} \frac{cdt}{ds} \equiv \frac{v^\alpha}{c} u^4. \quad (24)$$

получим из соотношения нормировки:

$$u^4 = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad u^\alpha = \frac{v^\alpha}{c} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}. \quad (25)$$



## Импульс-энергия и формула Эйнштейна

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcu^i = \frac{mv^i}{\sqrt{1-v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^i \approx mv^i. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = mc^2 u^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1-v^2/c^2}}. \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E = mc^2 \left( 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} + \frac{3}{8} \frac{v^4}{c^4} + \dots \right).$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = m c u^i = \frac{m v^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx m v^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.

- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = m c u^i = \frac{m v^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx m v^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = c p^4 = \frac{m c^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E = m c^2 \left( 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} + \frac{3}{8} \frac{v^4}{c^4} + \dots \right)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:
- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E \approx mc^2 + \frac{mv^2}{2} + O(v/c)^4. \quad (28)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E \approx mc^2 + \frac{mv^2}{2} + O(v/c)^4. \quad (28)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E \approx mc^2 + \frac{mv^2}{2} + O(v/c)^4. \quad (28)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E \approx mc^2 + \frac{mv^2}{2} + O(v/c)^4. \quad (28)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.

- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

$$E_0 = mc^2. \quad (29)$$

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.



- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E \approx mc^2 + \frac{mv^2}{2} + O(v/c)^4. \quad (28)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

$$E_0 = mc^2. \quad (29)$$

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

- ▶ Умножив вектор 4-х мерной скорости на  $mc$ , мы получим вектор 4-импульса:

$$p^i = mcv^i = \frac{mv^\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}; \quad \frac{v}{c} \ll 1 \Rightarrow p^\alpha \approx mv^\alpha. \quad (26)$$

- ▶ Возникает вопрос, а какой смысл имеет 4-я компонента этого импульса? Если мы умножим ее на скорость света, то получим величину размерности энергии:

$$E = cp^4 = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (27)$$

- ▶ Посмотрим, во что переходит величина (27) при малых скоростях  $v/c \rightarrow 0$ . Разлагая правую часть (27) в ряд Тэйлора по малости этой величины, получим:

$$E \approx mc^2 + \frac{mv^2}{2} + O(v/c)^4. \quad (28)$$

- ▶ Таким образом, в первом приближении мы получим классическую формулу для кинетической энергии с постоянным слагаемым. Как мы знаем, в классической механике к энергии можно добавлять любую величину, поэтому для классической механики эта добавка не играет никакой роли, — она не обнаруживается никакими средствами классической механики.
- ▶ При равной нулю скорости мы получим из (27) знаменитую формулу Эйнштейна:

$$E_0 = mc^2. \quad (29)$$

Величина  $E_0$  называется энергией покоя тела.

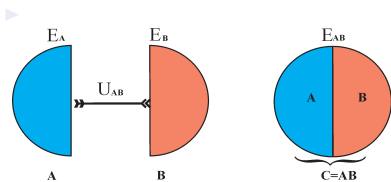


Figure 4. Любое целое тело,  $C$ , составленное из отдельных частей  $A$  и  $B$  связывается ими некоторыми силами притяжения, соответствующими отрицательной потенциальной энергии взаимодействия. Чем больше значение энергии связи по абсолютной величине, тем прочнее составное тело.

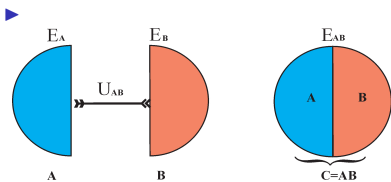
- ▶ Поэтому полная энергия этого тела равна сумме полных энергий его частей и энергии взаимодействия:

$$E_{AB} = E_A + E_B + U_{AB}, \quad (U_{AB} < 0) \Rightarrow$$

$$M_{AB} = M_A + M_B - \Delta M_{AB}, \quad \Delta M_{AB} = -\frac{U_{AB}}{c^2}, \quad (30)$$

– величина  $\Delta M_{AB}$  называется **дефектом массы**.

- ▶ Для обычных молекулярных и атомных связей, связывающих в единое целое твердое тело, энергия связи составляет порядка 1эв – (электронвольт) – энергия, приобретаемая электроном в электрическом поле 1 вольт. В системе CGSE (г/см/сек) эта величина составляет  $1.6 \cdot 10^{-12}$  эрг. Таким образом, дефект массы для связи твердого тела составляет порядка  $10^{-33}$  г. Если учесть, что ядра атомов самых легких веществ (водорода) имеют массу порядка  $10^{-24}$  г, то мы получим **относительный дефект массы  $\Delta M/M$**  для твердых тел порядка  $10^{-9}$ !!!  
Такого же порядка дефект массы и для химических связей.



**Figure 4.** Любое целое тело,  $C$ , составленное из отдельных частей  $A$  и  $B$  связывается ими некоторыми силами притяжения, соответствующими отрицательной потенциальной энергии взаимодействия. Чем больше значение энергии связи по абсолютной величине, тем прочнее составное тело.

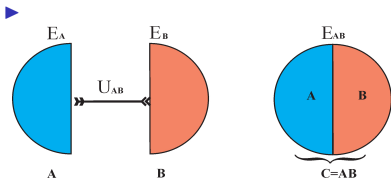
- ▶ Поэтому полная энергия этого тела равна сумме полных энергий его частей и энергии взаимодействия:

$$E_{AB} = E_A + E_B + U_{AB}, \quad (U_{AB} < 0) \Rightarrow$$

$$M_{AB} = M_A + M_B - \Delta M_{AB}, \quad \Delta M_{AB} = -\frac{U_{AB}}{c^2}, \quad (30)$$

– величина  $\Delta M_{AB}$  называется **дефектом массы**.

- ▶ Для обычных молекулярных и атомных связей, связывающих в единое целое твердое тело, энергия связи составляет порядка 1эв – (электронвольт) – энергия, приобретаемая электроном в электрическом поле 1 вольт. В системе CGSE (г/см/сек) эта величина составляет  $1.6 \cdot 10^{-12}$  эрг. Таким образом, дефект массы для связи твердого тела составляет порядка  $10^{-33}$  г. Если учесть, что ядра атомов самых легких веществ (водорода) имеют массу порядка  $10^{-24}$  г, то мы получим **относительный дефект массы**  $\Delta M/M$  для твердых тел порядка  $10^{-9}$ !!!  
Такого же порядка дефект массы и для химических связей.



**Figure 4.** Любое целое тело,  $C$ , составленное из отдельных частей  $A$  и  $B$  связывается ими некоторыми силами притяжения, соответствующими отрицательной потенциальной энергии взаимодействия. Чем больше значение энергии связи по абсолютной величине, тем прочнее составное тело.

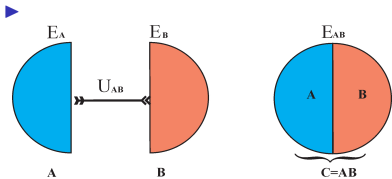
- ▶ Поэтому полная энергия этого тела равна сумме полных энергий его частей и энергии взаимодействия:

$$E_{AB} = E_A + E_B + U_{AB}, \quad (U_{AB} < 0) \Rightarrow$$

$$M_{AB} = M_A + M_B - \Delta M_{AB}, \quad \Delta M_{AB} = -\frac{U_{AB}}{c^2}, \quad (30)$$

– величина  $\Delta M_{AB}$  называется **дефектом массы**.

- ▶ Для обычных молекулярных и атомных связей, связывающих в единое целое твердое тело, энергия связи составляет порядка 1эв – (электронвольт) – энергия, приобретаемая электроном в электрическом поле 1 вольт. В системе CGSE (г/см/сек) эта величина составляет  $1.6 \cdot 10^{-12}$  эрг. Таким образом, дефект массы для связи твердого тела составляет порядка  $10^{-33}$  г. Если учесть, что ядра атомов самых легких веществ (водорода) имеют массу порядка  $10^{-24}$  г, то мы получим **относительный дефект массы**  $\Delta M/M$  для твердых тел порядка  $10^{-9}$ !!!  
Такого же порядка дефект массы и для химических связей.



**Figure 4.** Любое целое тело,  $C$ , составленное из отдельных частей  $A$  и  $B$  связывается ими некоторыми силами притяжения, соответствующими отрицательной потенциальной энергии взаимодействия. Чем больше значение энергии связи по абсолютной величине, тем прочнее составное тело.

- ▶ Поэтому полная энергия этого тела равна сумме полных энергий его частей и энергии взаимодействия:

$$E_{AB} = E_A + E_B + U_{AB}, \quad (U_{AB} < 0) \Rightarrow$$

$$M_{AB} = M_A + M_B - \Delta M_{AB}, \quad \Delta M_{AB} = -\frac{U_{AB}}{c^2}, \quad (30)$$

– величина  $\Delta M_{AB}$  называется **дефектом массы**.

- ▶ Для обычных молекулярных и атомных связей, связывающих в единое целое твердое тело, энергия связи составляет порядка 1эв – (электронвольт) – энергия, приобретаемая электроном в электрическом поле 1 вольт. В системе CGSE (г/см/сек) эта величина составляет  $1.6 \cdot 10^{-12}$  эрг. Таким образом, дефект массы для связи твердого тела составляет порядка  $10^{-33}$  г. Если учесть, что ядра атомов самых легких веществ (водорода) имеют массу порядка  $10^{-24}$  г, то мы получим **относительный дефект массы**  $\Delta M/M$  для твердых тел порядка  $10^{-9}$ !!!  
Такого же порядка дефект массы и для химических связей.