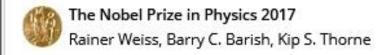
Das belauschte Universum

Gravitationswellen von kollidierenden Schwarzen Löchern und Neutronensternen

Thomas Bührke

Schwetzingen 23. Februar 2019





Share this: f G V 1.4K









The Nobel Prize in Physics 2017



Photo: Bryce Vickmark Rainer Weiss Prize share: 1/2

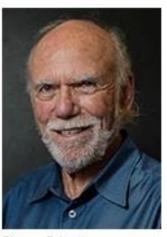


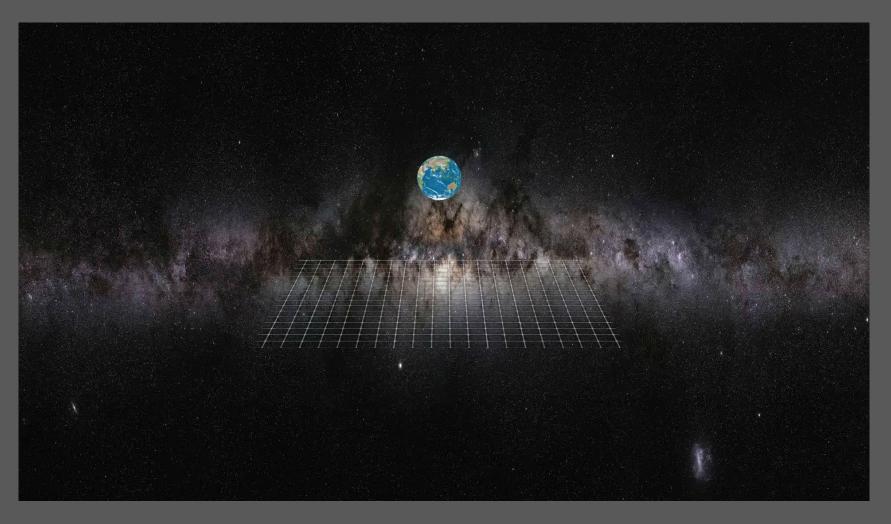
Photo: Caltech Barry C. Barish Prize share: 1/4



Photo: Caltech Alumni Association Kip S. Thorne Prize share: 1/4

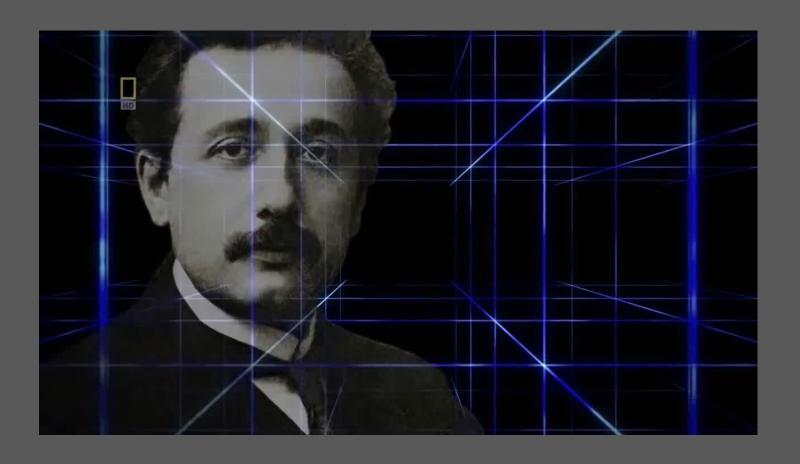
The Nobel Prize in Physics 2017 was divided, one half awarded to Rainer Weiss, the other half jointly to Barry C. Barish and Kip S. Thorne "for decisive contributions to the LIGO detector and the observation of gravitational waves".

Gekrümmter Raum



Einstein selbst verwendete diese Art der Veranschaulichung als Erster

Kosmisches Billard



Gravitationswellen

Jeder Himmelskörper, der sich beschleunigt bewegt, strahlt Gravitationswellen ab.

"Kräuselungen" der Raumzeit, ähnlich wie Wasserwellen



Gibt es Gravitationswellen?

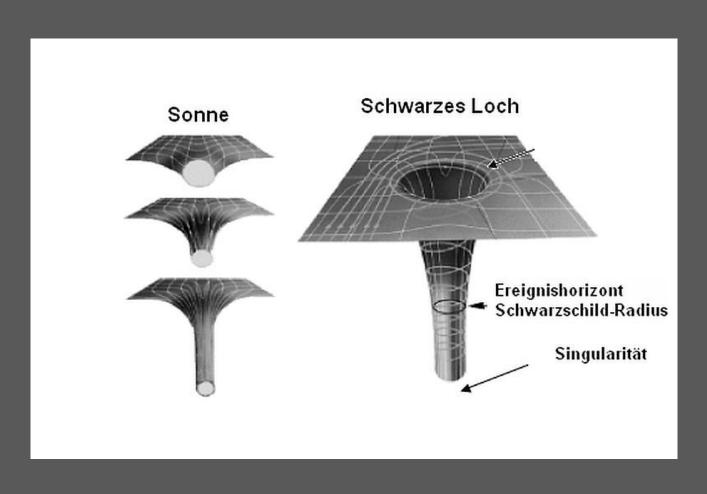
- Februar 1916: Brief an Schwarzschild: "Es gibt also keine Gravitationswellen, welche Lichtwellen analog wären."
- Juni 1916: an die Preußischen Akademie der Wissenschaften in Berlin: Es gibt sie doch!
- Anschließend wieder Zweifel, bis
- 1918: Es muss Gravitationswellen geben.
 Eventuell drei verschiedene Arten? Nein, nur eine.
- 1937: Letzte Arbeit dazu in Princeton.
- Einstein: Direkte Messung unmöglich.

Abgestrahlte Leistung

Einstein: "Gravitationswellen nicht messbar"

Labor: Rotierende Hantel	10 ⁻²⁶ W
nicht messbar	
Erde um Sonne	200 W
Jupiter um Sonne	5300 W
nicht messbar	
Doppelsternsystem	10 ¹⁵ 10 ³⁰ W
Neutronensternsystem	10 ⁴⁵ W
2 Schwarze Löcher verschi	melzen 10 ⁵⁶ W
Frühes Universum - GWellen Big Bang	
Vgl. Abstrahlung der Sonne	10 ²⁶ W

Schwarze Löcher: unendlich starke Raumkrümmung





Gravitationswelle von verschmelzenden Schwarzen Löchern messen

Laser Interferometer Gravitational-Wave Observatory (LIGO)

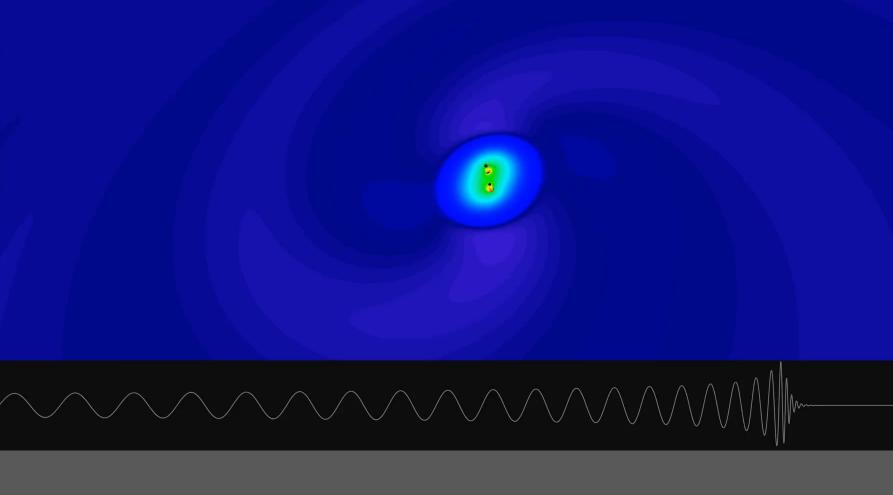


GEO600



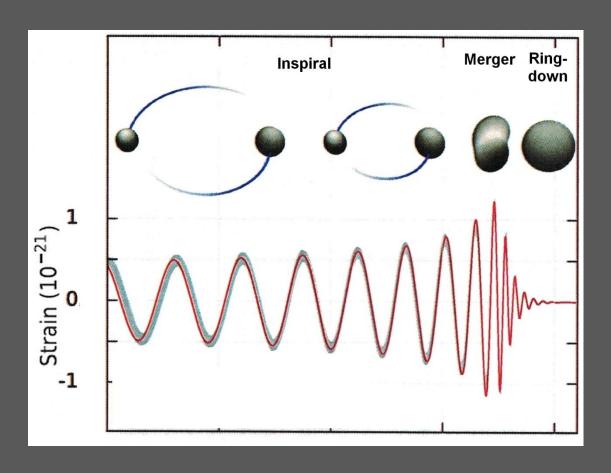
Das Ereignis vom 14.9.2015

-0.76s

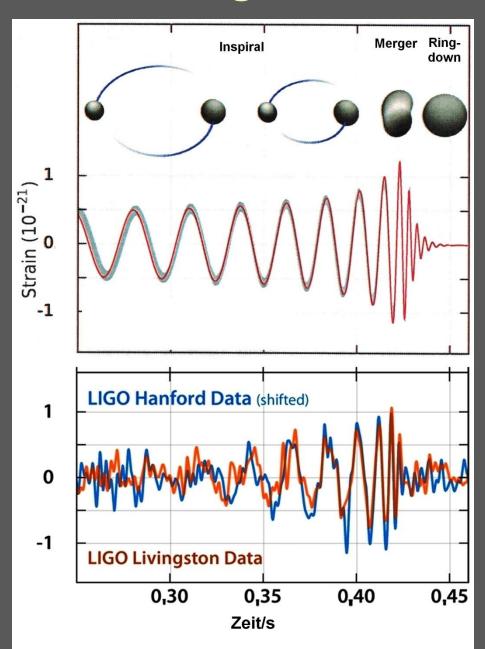




Erwartetes Signal



Erwartetes und gemessenes Signal



Messgrößen

Längenänderung im LIGO-Interferometer:

Ein Tausendstel des Protondurchmessers

Oder

Änderung der Entfernung zum nächsten Stern Alpha Centauri um eine Haaresbreite

Keinerlei Strahlung

Astrophysikalische Größen

Entfernung: 1,3 Mrd. Lichtjahre

Prim. Schwarzes Loch: 36 Sonnenmassen

110 Kilometer Radius

Sek. Schwarzes Loch: 29 Sonnenmassen

90 Kilometer Radius

Neues Schwarzes Loch: 62 Sonnenmassen

190 Kilometer Radius

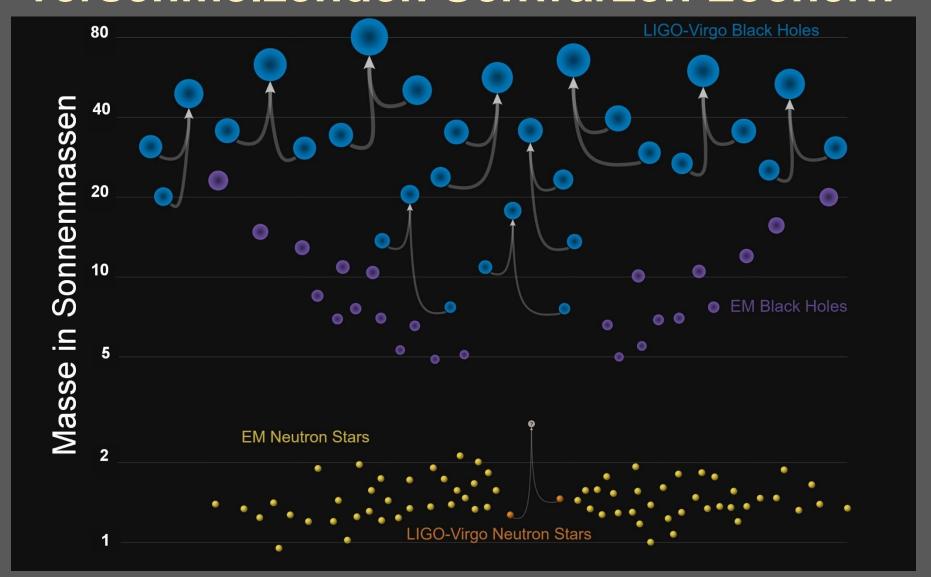
Gravitationswelle: 3 Sonnenmassen

5- 10⁴⁸ W, 10²² Sonnenleuchtkräfte

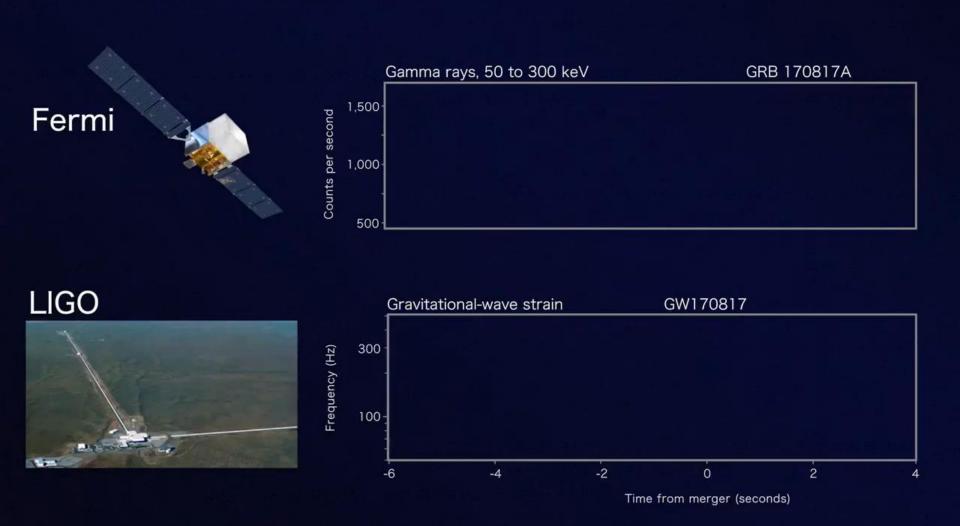
500 Milliarden "Milchstraßen"

Die beiden Schwarzen Löcher strahlten in dieser Zehntelsekunde in Form der Gravitationswelle 50-mal mehr Energie ab als alle Sterne im Universum zusammen in Form von elektromagnetischen Wellen!

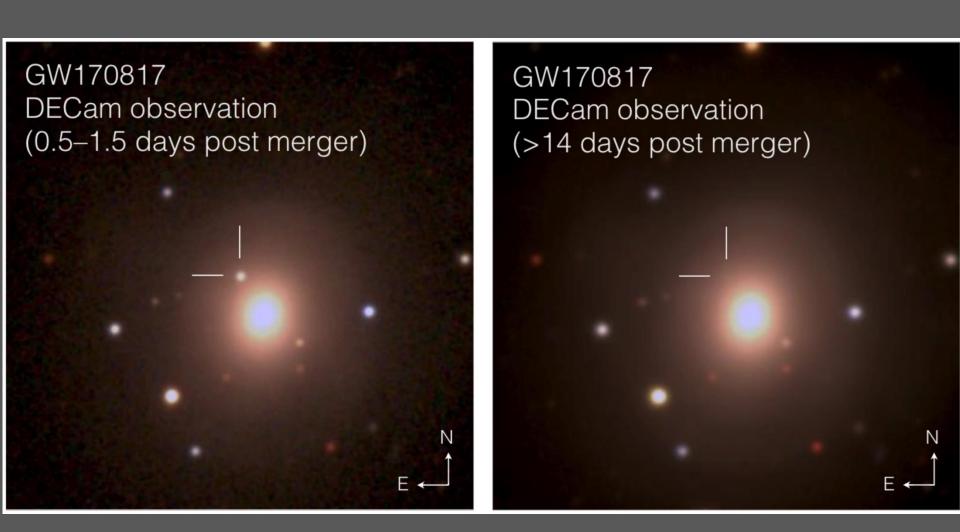
Weitere Entdeckung von verschmelzenden Schwarzen Löchern



GW170817: Verschmelzende Neutronensterne

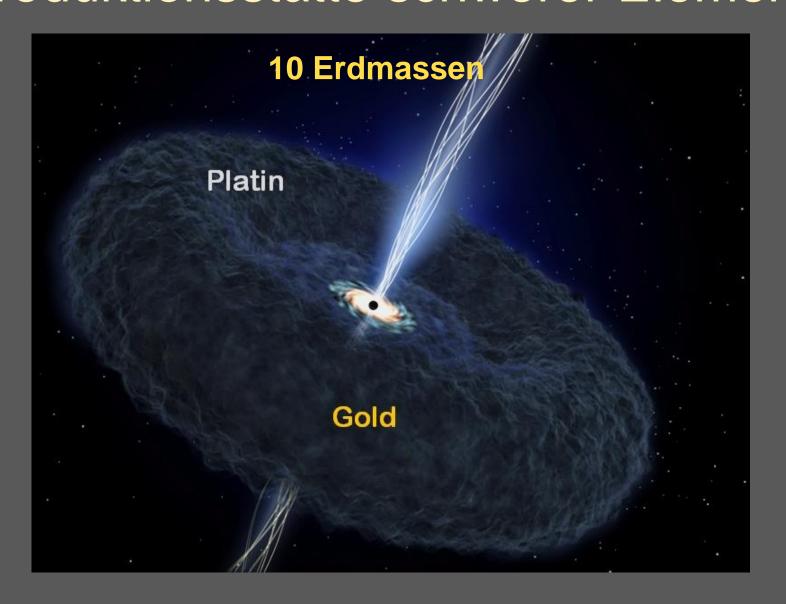


GW170817: Verschmelzende Neutronensterne Nachbeobachtungen mit 40 Teleskopen



Kollidierende Neutronensterne Kurze Gammablitzer

Produktionsstätte schwerer Elemente



Astrophysikalische Größen

Entfernung: 130 Mio. Lichtjahre (ell. Galaxie NGC4993)

Prim. Neutronenstern: 1,4-2,3 Sonnenmassen

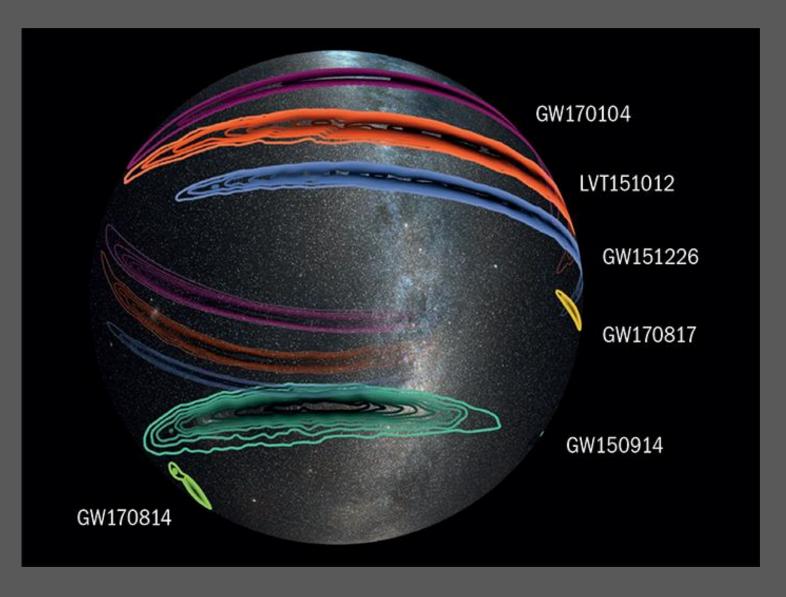
Sek. Neutronenstern: 0.9 - 1.4 Sonnenmassen

Neuer Körper: 2,7 – 3,4 Sonnenmassen

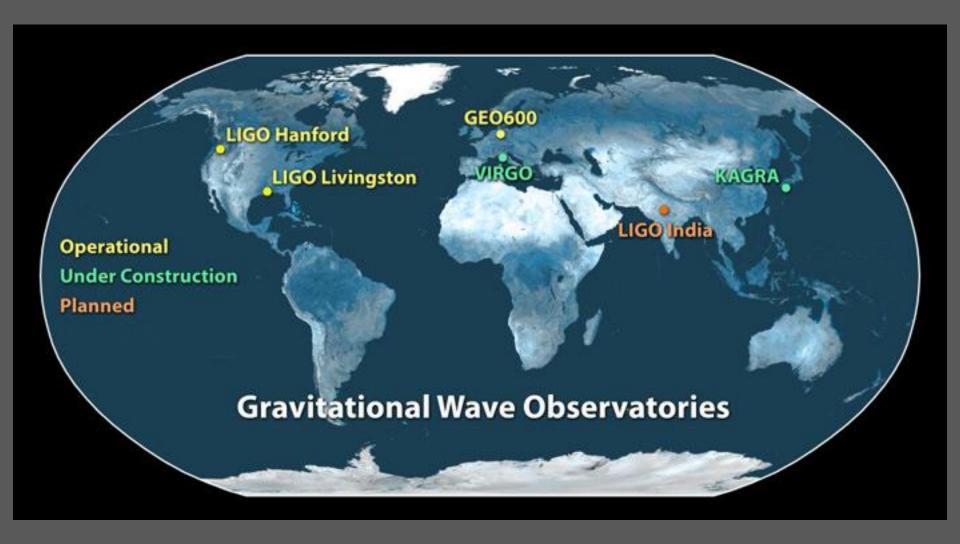
Gravitationswelle: > 0,025 Sonnenmassen

Der neu entstandene Körper ist entweder ein massereicher Neutronenstern oder ein Schwarzes Loch

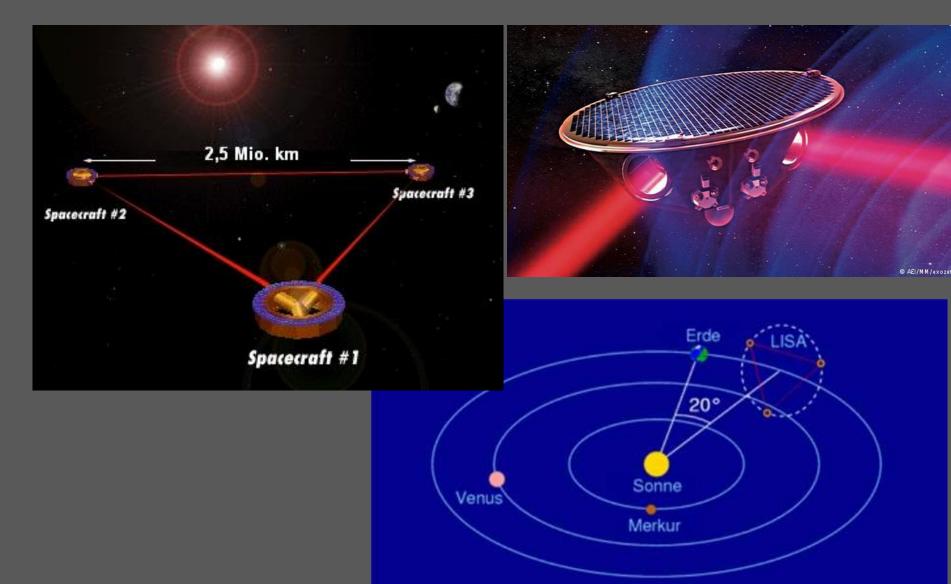
Lokalisierung am Himmel



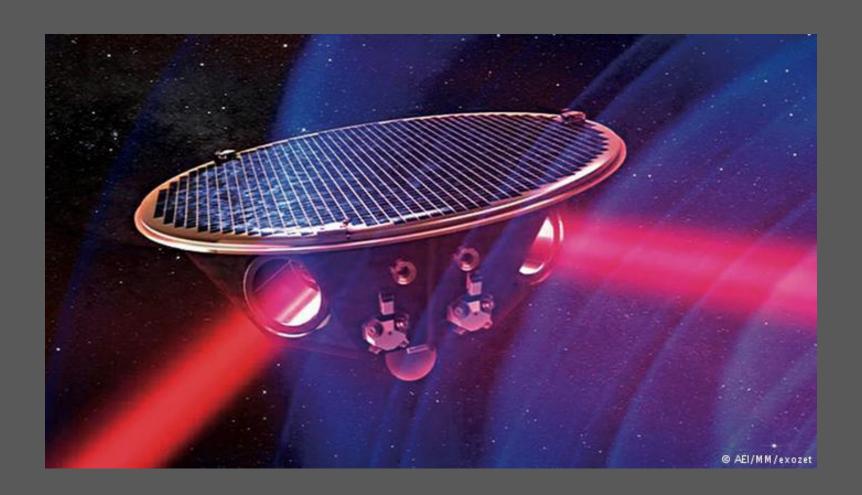
Observatorien weltweit



Gravitationswellen-Astronomie Im All



Gravitationswellen vom Urknall?



Gravitationswellen vom Urknall?



Vielen Dank für Ihre Aufmerksamkeit

Dr. Thomas Bührke

www.buehrke.com

thomas@buehrke.com

